



R. 55

1/2

~~B. No. 63~~

300

Scap. 2

Aut 91
no 55

Shirley

1.

SCRIPTA CLA-

RISSIMI MATHEMATI-

CI M. IOANNIS REGIOMONTANI, DE

Torqueto, Astrolabio armillari, Regula magna Ptole-
maica, Baculoq; Astronomico, & Observationi-
bus Cometarum, aucta necessarijs, Ioannis
Schoneri Caroloftadij additionibus.

ITEM,

Observationes motuum Solis, ac Stel-
larum tam fixarum, q̄ erraticarum,

ITEM,

Libellus M. Georgij Purbachij de
Quadrato Geometrico.

Ioachimus Heſler Leucopetræus ad Lectorem.

Aurea ſi cœli miraris lumina, Lector,
Atq; Dci credis Sydera mente regi.
Hæc tibi templa Poli diſtinguent Organa ſummi,
Subſcientq; oculis lucida ſigna tuis.

cum Gratia & Priuilegio Imperiali, ad Quinquenniũ.

Norimbergæ apud Ioannem Montanum
& Vlricum Neuber, Anno Domini
M. D. XLIIII,

AMPLISSIMO SENATORVM ORDINI CIVI-

tatis Noricæ, Dominis prudentissimis, Ioannes Schonerus Carolo-
lostadius S. P. D.



INTER egregia magnarum Urbium ornamenta P. C. non postremam laudem merentur præclara illa monumenta, quæ à magnis & doctis Viris, ad communẽ uitæ utilitatẽ ædita sunt: quibus doctrinã rerum pulcherrimarũ & optimarũ, tanq̃ publicũ patrimoniũ memorie ac studio posteritatis cõmendarũ. Neq̃ uero clarius est Syracusarũ nomẽ p̃pter multã excellentiã ornãmẽta Urbis, signa tabulasq̃, quibus abundabant Syracusæ, quàm unius Archimedis Mathematici clarissimi præstantissimis operibus, ad omnem posteritatem duraturis. Sic meo quidẽ iudicio, non magis gloriosum uobis est, P. C. quòd Rẽpublicam pulcherrimis ac iustissimis legibus optime constitutam, & publicorum ædificiorum, opumq̃ magnitudine ac splendore egregie instructam, atq̃ exornatã habetis: quàm quòd præclarissimam Philosophiæ, & optimarum artium possessionem, iam multis annis in hac uestra Vrbe, quasi hæreditariam publica liberalitate retinctis & conseruatis. Cum enim nullum præstantius bonum hominibus à Deo concessum sit, quàm *ratio* doctrinæ & inquisitio ueritatis: Præclare merentur de uniuerso genere mortalium, quicunq̃ ad honestarum disciplinarum conseruationem

uationem aliquid studij, operæ, laboris, industriæ, aut sumptuum conferunt. Quoties nos diuinitus conditos esse fatemur, ac contemplamur impressas mentibus nostris, uelut uestigia quædam diuinitatis, illas pulcherrimas notitias de Deo, de uirtutibus, & de rerum natura: Toties in eam cogitationem ueniamus necesse est, illos præstantes motus ideo, præ cæteris animantibus, humanis animis insitos esse, ut extarent in natura nostra certa instrumenta, ad cognitionem & doctrinam rerum maximarum ac grauissimarum. Ac qualis esset confusio? imò quid in uniuersum esset uita humana, si nulla existeret societas, & cõmunicatio doctrinæ de rebus utilibus ac necessarijs? Præsertim in hac imbecillitate naturæ, quæ, nisi liberaliori disciplina ac eruditione subleuetur, illo barbarico cœno, quo humanarum mentium oculi inuoluti, penitusq; immersi, uera luce carēt, ingenti caligine ppetuo oppressa iacet. Idq; nō tātū uulgaribus aut infœlicibus ingenijs usu uerire uidemus: uerū etiā optimæ quæq; ac præstantissimæ mentes interdum illa adfectuum quasi Tyrannide impediuntur atq; obruuntur, in quibus illæ *νοῦς ἐνωσις* de rebus optimis, ac sanctissimis extare debebant & illustriores & expressiores multò, quàm in reliquis, si natura adhuc maneret integra. Quia uero iam multo sunt obscuriores, uult Deus tamē illas reliquias conseruari & exerceri studio ac tractatione bonarum disciplinarum & artium. Et ut subueniret humanæ infirmitati, quæ sua industria pauca admodum, & uix infima assequitur, excitauit in aliquibus Heroicis uiris eò præstantiores motus animorum, ut quasi diuino quodam afflatu, ad rerum difficultium ac magnarum

inuestigationem, & explicationem incitarentur. Neque uero credibile est (ut iam omiſſis reliquis ad unum hoc genus me conuertam) ullam uim humani ingenij tantam fuisse unquam, quæ suo ipsius motu atque impetu tam altè, & ad tam sublimia sese efferre potuerit, ad tot stellarum uires cognoscendas, & ad tantam uarietatem motuum in corporibus cœlestibus inuestigandam, nisi numine quodam diuinitus, ad inquirendas res tam arduas, ac tam longe remotas à communi hominum sensu, incitata fuissent quædam generosa & excellentia ingenia: quo fortunante ipsorum studia ac conatus ad intima naturæ penetralia peruenerint.

Præclare enim Ouidius:

Fœlices animæ, quibus hæc cognoscere primum,

Inque domos superas scandere cura fuit,

Credibile est illos, pariter uiriqueque, iocisqueque,

Altius humanis exeruisse caput,

Non Venus, & uinum sublimia pectora fregit,

Officiumque fori, militiaeque labor.

Nec leuis ambitio, perfusaque gloria fuco,

Magnarumque fames sollicitauit opum.

Adnouere oculis distantia sidera nostris,

Ætheraque ingenio supposuere suo.

Sic suis seculis Thales Milesius, Hipparchus, Ptolemæus,

ac multi alij ingentes uiri, harum artium repertores

sua inuenta literis, ac memoriæ posteritatis mandarunt,

& his quasi mutuis operis artes Mathematicæ & informatae,

& mirabili successu auctæ & excultæ sunt, dum illi

summa fide, ac diligentia sua inuenta ad posteros trans-

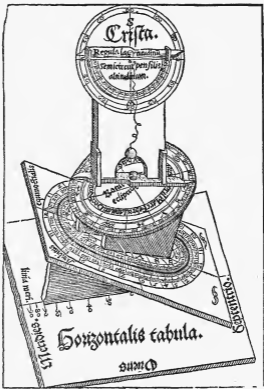
mittebant, & hi pari studio ac industria, à maioribus sibi

uelut

uelut per manus traditū, illud publicū doctrinę cęlestis
 munus, & cōseruabant & augebant. Et recte dixit Eu-
 ripides, illā conuersionē & collationem doctrinę esse
 parentē & inuētricē oīm artū ac disciplinarę. Ideo q̄ nec
 principio p̄fecte tradi potuerūt, sed successū tēporis sub
 inde alijs atq̄ alijs autoribus circuerūt. Sicut hoc nostro
 doctissimo seculo, cū ante aliquot ætatibus profus abo-
 lita, ac sine honore sepulta iacuisse hęc rerū cęlestiū
 studia, duobus summis uiris Purbachio Norico, & Re-
 giomontano Franco autoribus, in Germania reuixerūt,
 ita ut uix unq̄ aliās tantum lucis habuisse uideantur. In-
 grati animi esset nō saltem uoluntate tantis uiris respon-
 dere, & quę ipsi maximis sudoribus & uigilijs pepere-
 runt, non suscipere studijs nostris exercenda, & tractan-
 da. Bonus ac diligens paterfamilias id summa agit cura,
 ut suis hæredibus q̄ maximū, & luculentissimum relin-
 quat patrimoniū. Quanto magis omnibus bonis & pijs
 uiris, summę curę ac studio esse debet, ut nobilissimam
 possessionē scientiæ, quā monstrat Philosophia, primū
 ipsi retineamus, deinde etiā id operā demus, ut eam, ue-
 lut præstantissimū Dei donum, quod maximarū utilita-
 tum causā diuinitus humano generi concessum est, q̄
 maxime explicatam & amplificatam ad posteros tran-
 mittamus. Non sumus donis, & ingenijs pariter omnes
 ad iuuandum instructissimi: Non tamen cuiq̄ in hoc ge-
 nere cessandū fuerit, qui aliquid saltem momenti rebus
 cōmunibus afferre potest. Et cū iuxta Poëtam, qui ipse
 fecandi expertus est, tamen cotis uicē recusare nō debeat,
 meum id quoq̄ esse iudicauī, ut scripta præstantiū arti-
 ficum in eo genere mea qualicunq̄ cura ac diligentia

conseruata, ad publicā studiorū utilitatem in lucem per
me æderentur, Et nunc quoq; cum uiderem istos libel-
los Regiomontani, qui iam dudum apud nos latuere, uel
propter difficultatem lectionis, uel propter imperitiam
illorū, ad quorū manus post obitum meū peruenirent,
forsitan interituros esse; statui eos potissimū sub nomi-
nis uestri auspicio in lucem dare, Partim quia intra urbis
uestre nicenia iam olim nati fuerāt, Partim uero quia co-
nomine à uobis accepi, ut ea, quæ publicis studijs utilia
uiderētur, studiosis cōmunicaremus. Porrò nihil utilius
tradi potest in tota doctrina de motibus corporū cœle-
stium, his quinque instrumentis Astronomicis Torqueto,
Astrolabio armillari, Regula magna Ptolemaica, Bacu-
loq; Astronomico & Quadrato Geometrico, quorum
cōpositionem & usum isti libelli continent, cū motibus
Solis, ac Stellarū tā fixarum, q̄ erraticarū, deniq; etiā Co-
metarum, iam olim per hæc Organa obseruatis. Cū em̄
obseruationes sint fundamenta harum præstantissimarū
disciplinarū, quæ fiunt nō à quibuslibet, sed ab egregijs
artificibus: Vtilissimum est adolentes magnorum ui-
rorum exemplis, ac præceptis assuefieri ad legitimā ho-
rum instrumentorū tractationem, quibus cœlestes mo-
tus summi arūfices obseruauerunt. Eamq; ob causam ad-
dicimus reliquo operi nō cōtemnendum Thesaurū ob-
seruationū, quem sanctissime reconditū, ac diligentissi-
me munitum in capsula quadā inuenimus, ut istis quasi
exemplis appareret, qua ratione uiri summi, ac rerū Ma-
thematicarū peritissimi, pulcherrima cœli scrutantes lu-
mina, certos ac perpetuos illorum cursus, interualla, me-
tasq; inuestigarint, constituerint ac notauerint, cœlum
deniq;

deniq; ipsum humanis ingenijs, oculisq; ad quatuor tem-
porum momenta contemplandum subiecerint. Spera-
mus etiam nostras annotationes, quibus fabricam harum
machinarum explicauimus, studiosis non ingratas fore, ac
dedimus operam ut illa, eptum res ipsa nobis permitte-
bat, simplicissime, & breuissime traderemus. Et quia anti-
maduerimus a multis desiderari libellum de Obseruatio-
nibus Cometarum, iam olim a nobis Clarissimo uiro E-
rasmo Ebnero inscriptum, dignum iudicauimus propter
ipsius argumenti similitudinem, quem his libellis attexe-
remus. Mihi quidem huius mei laboris cum fructu pro-
posui uberrimum, ac maximum, uobis si placeret mea quan-
tulacumq; opera, quam in hac mea extrema senecta, ad
istas artes uel iuuandas, uel comendandas confero. Vos
pro uestra excellenti prudentia, & humanitate haec stu-
dia (quod non sine magna laude, ut faceretis quasi per
manus a maioribus uestris accepistis) tueri, fouere, atq;
ornare pergetis: minime dubitantes hanc uestram diligen-
tiam ac liberalitatem, in conseruandis his diuinis muneribus,
ipsi conditori, ac gubernatori rerum omnium gra-
tam esse, & salutarem Reipublicae. Deus pater Domini
nostri Iesu Christi, in cuius manu ac tutela sunt corda
magistratum, V, P. foeliciter gubernet, ac seruet ad com-
muniem Reipublicae, & Ecclesiae suae utilitatem, ne bar-
baries & hypocrisis rerum gubernacula sibi arripiant,
nosq; cum posteritate uniuersa grauissime periclitemur.



PRÆCLARISSIMI
MATHEMATICI, IOANNIS

DE MONTE REGIO SVPER TORQVETO.

Astronomico Instrumento, ad Reuerendum Do-
minum Ioannem Archiepiscopum Strigo-
nensem, Problemata x x i.



V I Astronomicis student exercitijs, duplex
Instrumentorum genus uersare soliti sunt.

Habent enim genus quoddam portatile, quod
uidelicet contrectari potest, ubicunq; collibitum
fuerit, nunc quidem sub diuo, nūc autem in loco

quolibet ocluso, ad quem stellarum radij pene-
trare nequeunt. Quale est opus Albionis, Sphæræ solidæ, Aequatorij, Sapheæq; & Astrolabij uulgaris, Quadrantisq; ho-
rarij & Cylindri, ac cætera huiuscemodi. Regulæ demum Hip-
parchi, quibus ipse diametros luminarium permensus est, ueluti Ptolemæus sectator eius commemorat, & Proclus in astrono-
micis suppositionibus refert. Quibus adnumerari potest Archi-
medes, quod in epistola de harenæ numero opusculum breui-
ter exponit. Aliud uero genus Statarium rite nuncupabitur,
quod nisi sedem firmam habeat, nulli, aut paruo admodū usui
est, ueluti Astrolabium Ptolemæi annulare, cui ab armillis no-
men uulgo inditū est. Item Regulæ eius magnæ, reliquæq; duo
Instrumenta, quorum & fabricam, & usum in exordio magnæ
cōstructionis tradidit. Talis quoq; est machina collectitia Ge-
bri Hispalensis industriæ admodum contexta, quippe quæ om-
nia Ptolemæi instrumenta iocundo quodam compendio miri-
ficè complectitur. Solaria deniq; quæ ad usum popularium ex-
hibentur huius generis limites, haudquaquæ effugiunt. Illis atq;
alijs huiuscemodi quod à nobis uersabitur Instrumētum aggre-
gamus, cuius compositionem quidem literis alibi mandare con-

b filium

filium fuit, ne turba dictionis fabrilis animum lectoris defatis-
 garet, qui forsitan ab huiuscemodi negotijs longe alienus est,
 & id præsertim cum opere manibus proprijs excuso eum prin-
 cipem donare libeat, ad quem hæc scriptiuncula nostra dirigi-
 tur, cuius id quod sumus, & quicquid possumus perpetuo debe-
 mus. Vsum autem tam præstantis organi, prætermiffa descri-
 ptione eius mæchanica, quàm acuratiffime exponemus, si pri-
 us partes eius nominibus idoneis insignitæ fuerint. Huic igitur
 spectabili machinæ Torqueto nomen iam pridem fuit, à
 torquendo, ut arbitror, quoniam cœlestis figura, quæ hoc simula-
 chro representatur non integra, atq; in globi formâ circûqua-
 distenta cernitur, ueluti in Astrolabio annulari, uerum coactis,
 ac in planam quandam speciem contortis circulis cõstat. Nam
 à torquibus nihil profus agnominatiois mutuari potest, cum
 neq; similitudine rei, neq; derivationem nominis satis tueas-
 tur, Torquatus enim uocari fortasse debuit, si formulæ gramma-
 ticæ locus daretur. Cæterum Torquetus à torquendo legitime
 ne fictus sit an non, parum curæ nobis est, cū in præsentiarum
 grammatici munus non profiteamur. Prisco igitur cognomen-
 to perinde quasi fortuito nomine utemur, ne uetustatem bona-
 rum artium parentem contempfisse uideamur. Torqueti fun-
 damentum est tabula quadrangularis, quam uocabimus Ta-
 bulam Horizontalem, quòd horizontis uices ubiq; gestura sit.
 Eius longitudinem linea quædam recta per mediũ secat, quæ
 Meridiana nuncupabitur. Huic deniq; cohæret alia tabula qua-
 drangularis, quam Aequinoctialem tabulam appellabimus,
 quoniam perinde quasi Aequinoctialis fixus habetur, & in u-
 naquaq; regione secundum situm Aequinoctialis circuli, qui
 in cœlo est, eleuari debet. In facie autem huius tabulæ circulus
 quidam in sexaginta & trecentos gradus, ut assolet, diuisus
 est, ascriptæq; sunt literæ horarum æqualiũ numeratrices, qui
 quidem circulus non iniquè uocabitur ambitus Aequinoctia-
 lis. Huic rursus tabulæ circulus Aequinoctialis adnexus est,
 cuius limbo eminent denticulus quidam index Aequinoctialis.

haud

haud absurde agnominandus. Quod autem Aequinoctialis
 circuli extremitas nominibus, atq; gradibus duodecim signorū
 ornata est, non absente eum uideri debet, quamuis ipsa signa
 aliam, quam Aequinoctialem, in cœlo possideant regionē. Id
 enim tam breuitatem operis promouebit quam commoditatē
 & quidem nō mediocre m, uti inferius explanabitur. Licebitq;
 eum ambitum uocare signiferum Aequinoctialem. Hinc exur-
 gunt duæ tabellæ mensales, quibus innititur circulus eclipticus,
 magnitudine quidem æqualis circulo Aequinoctiali memora-
 to; facie autem non nihil dissimilis, quippe intra circulum signo-
 rum, cui signifero ecliptico nomen erit, circulum annalem duo-
 decim mensibus distinctum collocari decuit. Quamuis autem
 circulus eclipticus nusquam contingat Aequinoctialem, non
 tamen ei æquedistat, quoniam si planæ superficies talium circu-
 lorum ad partem strictiorem tabellarum mensalium extendi
 intelligantur, proculdubio concurrent, facturæ scilicet angulū
 æqualem ei quem Aequinoctialis cum ecliptica cœlesti com-
 plectitur, cuius magnitudinem tres & uiginti gradus adiuncto
 fermē dimidio desiniunt, quemadmodum inspectionibus or-
 ganicis hac nostra tempestate docemur. Porro tale collectum
 ex duobus circulis memoratis unā cum duabus tabellis mensa-
 libus non indigne uocabitur regio signorum, quòd nomina co-
 rum crebra inibi cernantur. Circulo autem ecliptico adaptatur
 regula quædam aurita, cuius extremitates præcutę & per dia-
 metrum inuicem oppositæ ad gradus signiferi ecliptici, diesq;
 circuli annalis utrinq; percurrēdos instituantur. Eam non in-
 iuria uocabimus regulam lōgitudinis, quòd loca stellarum om-
 nium secundum lōgitudinem zodiaci indicet, siue in orbita
 solari deambulēt, siue ad latus Aquilonium uel Austrinum se-
 cedant. Auriculæ deinceps hac regula excrecentes foraminibus
 alternis ornantur ad suscipiendum radium Solis, aut alteri
 us stellæ cuiuscunq; in uia solari decurrentis, nam pro eis quæ
 ad latus eclipticæ utrinq; uergunt, aliam regulam minorem, cū
 auriculis quoq; minoribus, & perforatis, circulo latitudinis ad-

iunximus, quæ ob eam rem haud iniquè regula latitudinis ag-
 nominabitur. Is uero circulus latitudinis sublimis ducitur, deo
 bus pedibus regulæ longitudinis insistentibus continue inni-
 xus. Cuius superior quidem medietas Aquilonia, inferior uero
 Austrina latitudo inscribitur, linea mediatrice uicem eclipticæ
 rationabiliter obtinente. Ille demum minores auriculæ, quas di-
 ximus semicirculum ferunt pensilem, qui pondere suo horizon-
 tem perpendiculariter, nisi impediatur, semper petere uidebitur.
 Is semicirculus altitudinis rite nuncupabitur, quòd eleuationes
 stellarum supra horizontem perpendicularo indice demonstra-
 re soleat. Sed cum circulus latitudinis ad utramque horizontis
 partem orientalem, uidelicet & occidentalem plerumque inclinetur,
 Semicirculus autem pensilis libere semper nutare debeat, non
 potest perpendicularum unico quadranti adherere, quo circa al-
 terum quidem scilicet dextrum orienti: Alterum autem, id est
 sinistrum, occidenti allegauimus, quemadmodum inscriptiones
 commonent. Tota postremo memoratarum partium conge-
 ries, quæ circulo ecliptico connectitur, atque idcirco ad motum
 regulæ longitudinis circumducitur, crista cuius speciem præ se
 ferre creditur, nuncupari poterit, quo distinctius quæcumque in-
 fra præcipientur accipias.

PRO,

PROBLEMA PRIMVM.

Quo pacto instrumentum sibi debeat componere.



IN loco circumquaque detecto radijsq; stellarum exposito statuae saxum quoddam, cuius superficies per quam planissima horizonti tuae regionis aequedisset, quod quidem fabri lapidarii munere facillime comparabitur. In ea superficie lineam Meridianam ducito, quae per medium saxi iam nunc stabiliti, quo ad fieri potest incedat. Deinde eleua tabulam Aequinoctialem secundum magnitudinem anguli, quem Aequinoctialis & horizonti tuae regionis continet, id est, secundum altitudinem Meridianam punctorum Aequinoctialium, quae quidem cum eleuatione poli quadram circuli conficit. Id autem commode absoluetur, si duas tabellas mensales horizonti & tabulae Aequinoctiali interpones, quarum latera inuicem inclinata si producantur ad tantum angulum concurrant. Tales fecimus ad latitudinem 47. graduu & dimidij, quam ciuitas Strigoniensis ferme sortitur. Eas autem tabellas partibus Instrumenti superius nominatis non adnumerauimus, quod aliae regiones diuersis latitudinibus alias exposcant huiuscemodi tabellas. Eleuata igitur ac firmiter collocata Aequinoctiali tabula, totum instrumentum pone supra saxum modo praedicto dispositum, ita ut linea Meridiana instrumenti, quam uidelicet in tabula horizontali duximus rectissime adaptetur ei quae in superficie saxi est linea Meridiana.

PROBLEMA SECVNDVM.

Verum locu Solis per diem mensis datum agnoscere.

EXtremas regulae longitudinis posita supra diem mensis propositum in circulo annali locum Solis prope modum in

b y signifero
/ III

signifero ecliptico, sicuti in Astrolabio vulgari commōstrabit. Hoc problema breuiusculum prætermittere nō fuit consilium, tamen si certo situ instrumenti statarij non egeat, ne circulus annalis frustra insertus uideretur.

PROBLEMA TERTIVM.

Verum locum Solis absq; noticia diei præsentis inuestigare, & simul cœli figurationem exprimere, 1

IN absolute huius problematis, omniumq; sequentium id Iunū, & si non aperte præcipiatur, in primis tamē obseruandū est, quod instrumentum oportune sistatur, quemadmodum paulo ante monuimus. Eo itaq; stabilito uerte regionem signorum hæc atq; illa citemq; cristam uolue seorsum, donec radius Solis utriq; foramini auricularum maiorū incidat quā rectissime, nam caput regulæ longitudinis in signifero ecliptico, ostendet locum Solis quæsitum. Voco autem caput regulæ eam extremitatem, quæ aduersus eclipticam cœlestem porrigitur. Huius problematis absolutio etsi non minus breuis quā facilis uideatur, habet tamen speciem quādam fluctuantis incertitudinis propter duos diuersos motus partium instrumenti sibi coherentium, cristæ uidelicet & regionis signorum. Cui rei præuere poteris per hanc coniecturam haud quaquam inutilem, Volve regionem signorum unā cum tota crista, donec umbra circuli latitudinis instar lineæ rectæ fiat, quod quidē euenire solet, dum planities circuli latitudinis, si in immensum produceretur, per centrum globi Solaris incederet. Tunc itaq; radius Solaris per anteriorem auriculam influens, iuxta auriculam posteriorem animaduertendus est. Nam si recte foramen secundæ auriculæ oppleuerit, caput regulæ locum Solis in signifero ecliptico manifestabit. Si uero radius ille supra foramen secundæ auriculæ ceciderit, caput regulæ ad partem signiferi decliuorem transferendum est; & item ut prius transmota regione signorum, considerandum si radius per auriculam anteriorem immissus

immiffus foramen fecundæ auriculæ subintret . At fi in prima confideratione radius Solis per auriculam anteriorem infufus infra foramē auriculæ posterioris extendatur, caput regulæ ad partem figniferi editiorem mouendum eft, neq; à tali iterata in fpectione, & regulæ translatione cellandum, donec radius Solaris utriufq; auriculæ foramen rectiffime illuftret . Sed hanc admonitiunculã, fi mediocri fueris ingenio , quàm primum intelliges, ubi inftrumētum contrectare cœperis, Illud autem nõ eft obliuione prætereundum, quòd Sole prope puncta tropica exiftente, obferuationes funt ambiguae. Nam fi regulam longitudinis utriufq; à puncto tropico equaliter remoueas, foramina auricularum radios Solares æque fufcipient , atq; idcirco non potius in hoc quàm illo loco Solem conftitui arbitraberis , nifi fimul compertum habeas , utrum Sol ipfe ultra tropicum motus fit, an citra deambulet. Inuento itaq; loco Solis, ueluti traditum eft , fimul exemplum cœleftis machinæ in bona parte contemplari potes, Nam circulus eclipticæ cœleftis, nifi quantum mutat fedes inftrumēti à centro mundi remota , quæ quidem intercapedo fermè infenfibilis eft, refpectu femidiametri fphæræ Solaris, Circulus demum Aequinoctialis fabrefactus fub Aequinocti ali cœlefti iacebit, & circulus latitudinis eum fignificabit orbē, qui per polos zodiaci incedens totam cœli latitudinem emittitur. Porrò huiufcemodī figurationem cœli repræfentare poteris per quamlibet aliam ftellam, modo locum eius uerum fecundum longitudinem zodiaci non ignores . Poftita enim regula longitudinis fuper locum eius in fignifero ecliptico uoluere oportebit regionem fignorum hinc & inde, donec centrum ftellæ cum centro oculi contemplatoris in planicie circuli latitudinis conftituantur, tunc enim exemplum machinæ cœleftis effinxiffe te arbitreris . Cæterum ad quamcunq; datam horam cœli figuratione repræfentabitur hoc pacto , locus Solis in fignifero Aequinoctiali confideratus, ponetur ad notam horæ propofitæ in ambitu Aequinoctiali, & regula longitudinis fuper

locum

CANONES TORQVETI

locum Solis uerum in signifero ediptico, sic nanq̄ omnes circuli qui instrumentum constituunt instar circularum coelestium erunt ueluti an̄ea interpretati sumus.

PROBLEMA QVARTVM.

Locum Lunæ uisum tam in longitudine quàm in latitudine scrutari,

AMbobus luminaribus in superno hemisphærio constitutis figuram coeli per inspectionem Solis effinge, sicut paulo ante docuimus. Deinde uolue cristam hac atq̄ illac, donec oculo tuo ad circulum latitudinis applicato, globus lunaris per medium scindi uideatur, è uestigioq̄ eleua, uel deprime regulā latitudinis quousq̄ Luna uidebitur per media foramina ipsius regulæ. Tunc enim caput regulæ quidem longitudinis locum Lunæ uisualement in signifero ediptico indicabit. Caput autem regulæ latitudinis uisam Lunæ latitudinem in margine sui circuli monstrabit. Qualem uero denominationem ea latitudo sortiatur, caput memoratæ regulæ docebit, si in utra parte circuli latitudinis Aquilonia uidelicet an Austrina sitū fuerit, animaduertentis. Quod si Luna paribus interuallis ab horoscopo cardineq̄ occiduo remoueat, atq̄ idcirco nullam patiat aspectus diuersitatem, uerum simul Lunę locum secundum longitudinem zodiaci te reperisse non dubites. Cuius situs indicium faciet semicirculus pensilis quotiens circulo latitudinis æquædistabit. Longe autem certius eum situm deprehendes, si ascendentem gradum, quem admodum infra docebitur, ad horam considerationis tuæ didiceris.

PROBLEMA QVINTVM.

Verum locum stellæ cuiuslibet noctu apparentis secundum longitudinem atq̄ latitudinem inuestigare.

Hic

Hic primum figuratio cœli exprimenda est, non quemadmodum antehac, Sole mediante, fecimus, quippe qui noctu sub horizontem raptus foramina regulæ maioris nequit illustrare, interdum autem stellas cæteras quo minus oculo inspectoris cernantur profus obscurat. Verum alia uia gradiendum est; Sole itaque prope Occidentem constituto formam cœli effinige, sicuti antea traditum est, locusque Solis in signifero Aequinoctiali animaduersus, cui gradui Aequinoctiali adiaceat perdisce, & simul horarium ponderale perquam uerissimum, quod minutias quoque horarum æqualiū enumeret, ita dispone, ut situm indicis sui pernoscas, eo articulo, quando per inspectionem Solis instrumentum ordinasti. Deinde post Solem occasum stellis illucescentibus, quantum temporis à consideratione diurna effluxerit, per indicem horarium explores, & pro quaternis minutijs horæ singulos gradus Aequinoctialis à nota superius iuxta locum Solis animaduersa accipe; ad finemque talis arcus Aequinoctialis locum Solis in signifero Aequinoctiali notatum applica. Sic enim situm eclipticæ cœlestis representare conuenit, quo manente euestigio moue cristam hac atque illac, donec centrum stellæ placitæ in plano circuli latitudinis constituatur, & simul stella tota per foramina regulæ minoris eleuata, uel depressa, ueluti res ipsa postulat, cernatur. Tunc enim regula quidem longitudinis extremitate sua, quæ aduersus stellam protenditur, in signifero ecliptico locum stellæ secundum longitudinem monstrabit. Regula autem latitudinis stellæ latitudinem prodet, siue Aquiloniam, siue Austrinam, prout terminus eius, ad stellam cõuersus, admonet. Verum si paulo curiosius operari libeat, motum Solis augeri oportebit, secundum quantitatem temporis medij inter duas considerationes, pro hora uidelicet æquali duas minutias, & dimidiam ferme uernius gradus ad locum Solis addendo. Porro si rudiori quadam obseruatione contentus esse uelis absque adminiculo horarij ponderalis propositum attinges hoc pacto; Sole ad occasum uergente locum Lunæ uisum ex præcedenti collige. Postea autem

tem Sole iam sub horizōtem demerso, ac stellis lucere occipientibus, figurationem cœli per locum Lunæ prius inuentum exprime, quemadmodum in tertio Problemate expositum est, quantumq; arcum de ambitu Aequinoctiali, locus Solis in interuallo duarum considerationum emensus sit, perpende, ut tempus medium agnoscere queas, pro singulis gradibus quæternas unius horæ minutias accipiēdo, & rursus pro unaquaq; hora æquali dimidium ferme gradum, & pro minutijs superfluis, si quæ fuerint, proportionalem particulam loco Lunæ, per observationem primam elicitō, superadde, ut locus Lunæ ad horā secundæ considerationis propemodum habeatur. Cui regulam longitudinis superpone, & figurationem cœli, quemadmodum antea monuimus, exprime, fixaq; regione signorum transfer cristam hac atq; illac, donec stella e directo circuli latitudinis, & simul per utrunq; foramen regulæ suæ cernatur. Tunc enim suum utraq; regula officium, quoad fieri potest, faciet; nam ad ueritatem intimam hac uia perueniēdi non datur facultas, cum fundamentum rei fluxum sit & fragile, neq; enim in prima consideratione uerus Lunæ locus deprehenditur, diuersitate aspectus id prohibente: neq; in secunda, cum propter diuersitatem aspectus, tum etiam propter inæqualitatem motus lunaris, qui in hora æquali nunc citra, nūc ultra dimidiū gradū extenditur.

PROBLEMA SEXTVM.

Eleuationem Solis aut alterius stellæ cuiuscunq;
supra horizontem deprehendere.

Siste instrumentum, uti superius expositum est, positaq; regula longitudinis ad locū Solis in signifero ecliptico, ac sibi dem, ne aliquorsum labatur custodita, uerte regionem signorū hac atq; illac, donec radius solaris foramini auriculæ anterioris incidens, ad foramen usq; posterioris auriculæ, penetret. Mox enim filum perpendiculi semicirculo pensili coherens, gradus eleuatio-

elevationis quæ sita in eo quadrante, cui adnitetur, si modo liberè dependeat, indicabit. Nam si semicirculus pensilis unâ cū perpendiculari suo latitudinis circulo incubuerit, atq; idcirco libera, & idonea suspensione priuatus fuerit, fines regulæ longitudinis alternandi sunt, quod quidem contingit, quando facies quidem semicirculi ad Orientem respicit, Sol autem quadrantem eclipticæ occiduum possidet, aut uiceuersa hæc quidem in Occidente, is autem in Oriente constituitur. Huiusemodi quoq; regulæ alternationem in posteris præceptis, ubi ubi opus fuerit exercere memento. Pro cæteris uero stellis dispone regulam lōgitudinis quidem, sicuti iam nunc ad Solem iussimus. Caput autem regulæ latitudinis pone supra latitudinem stellæ propositæ, si quam habet, nam si ea caruerit ipsam regulam latitudinis lineæ mediatrici adapta. Deinde uolue regionem signorum unâ cum crista aduersus stellam, ita ut corpus eius per amboboramina auricularum cernatur. Tunc enim perpendiculari semicirculi pensilis altitudinem stellæ optatam, quemadmodū de Sole narrauimus, indicabit. Hinc manifeste colligitur, quod quotiens locus uerus stellæ cuiuscunq; per præcedentia problema accipitur, simul etiā elevationē eius supra horizontē spon te sua agnoscendam sese præbere, & id quidem propter collocationem semicirculi pensilis, cum regula latitudinis.

PROBLEMA SEPTIMUM.
Arcum diurnum Solis inquirere.

Pone regulam longitudinis ad locum Solis in signifero ecliptico, & moue regionem signorum facie circuli latitudinis ad Orientem uersa, donec perpendicularum semicirculi pensilis adhærebit lineæ mediatrici, quæ uidelicet duos quadrantes disterminat. Tum demum considera notam ambitus Aequinoctialis, cui adiacet locus Solis in signifero Aequinoctiali accipitur, quam quidem uocabis notam Orientalem. Meridiana autem nota, dicitur punctus ille, qui in ambitu Aequinoctiali

c ij super

supremus perpenditur, unde uidelicet numeratio sumit exordi-
um, portio itaq; ambitus Aequinoctialis inter tales duas notas
comprehensa, arcum semidiurnum representabit, quo duplica-
to, totus arcus diurnus conflabitur. Quæ uero deinceps notis
am huiuscemodi arcus consequuntur, neminem ignorare su-
spicamur. Nam si arcum semidiurnum in sex æquas secueris
particulas, unaquæq; earum, prolixitatem horæ temporalis, di-
metietur, & si eundem per quindenos gradus distribuas nume-
rus horarum æqualium temporis semidiurni emanabit, quo ge-
minato, diei totius longitudo nota prodibit. Porro arcus diur-
nus ex toto circulo de mptus, arcum nocturnum relinquet co-
gnitum, qui quot horas æquales complectatur, quantamq; tem-
porali horæ suæ magnitudinem præbeat, nisi rudissimo sis in-
genio, facile explorabis.

PROBLEMA OCTAVVM.

Arcum diurnum stellæ cuiuscunq; perscrutari.

SI stella quæuis proposita careat latitudine, non aliter quàm
scilicet Solem, ut quàm paucissimis utar uerbis agendum erit,
Si uero latitudinem quantamcunq; sortiatur, pone regulam lon-
gitudinis super locum eius in signifero ecliptico. Caput autem
regulæ minoris super latitudinem eius in margine circuli latitu-
dinis. Totam deinceps regionem signorum, facie circuli latitu-
dinis ad Orientem uersa, transfer hac atq; illac, donec perpen-
diculum mediatriçæ lineæ rectissimè adnitatur, & simul aspice
notam signiferi Aequinoctialis puncto meridiei adiacentem,
Deinde alternatis sinibus regulæ maioris, uerte faciem circuli
latitudinis ad Occidentem, & caput regulæ latitudinis denuo
uolue ad latitudinem stellæ, totamq; signorum regionem unâ
cum crista, hinc & inde traducito, donec, ut prius, perpendicu-
lum opcriat lineam mediatricem. Quo sic effecto uide, ubi nota
superius iuxta punctum Meridianum animaduersa, nunc am-
bitui Aequinoctiali assistat, nam portio æquinoctialis ambitus
inter

inter punctum Meridianum, & situm secundum notæ memoratæ contenta arcum diurnum stellæ significabit. Quo deinde per, duodenarium numerum partito, quantitas horæ temporalis, cognita prodibit, eodemq; per quindenos gradus scisso, numerus horarum æqualium se constituentium, haud quaquam ignorabitur. Arcus autem ille diurnus à toto circulo auferatur, si quis nocturni arcus reliqui mensuram agnoscere cupiat. Ali ter etiam inuenies arcum diurnum stellæ per gradum cœli mediationis. Nam facie circuli latitudinis ad Orientem, ut prius spectante, & perpendicularo medietricem lineam tegente præfatum cœli mediationis gradum in signifero Aequinoctiali perpende. Nota enim ambitus Aequinoctialis iuxta eum animaduersa cum signo Meridiano, dimidium arcus diurni intercludent, quo duplicato, totus diurnus arcus emerget.

PROBLEMA NONVM.

Sole hæmisphærium superius possidente, horas dici æquales discernere.

Pone caput regulæ maioris ad locum Solis in signifero ecliptico, & uerte regionem signorum utriusq; donec radius Solis per foramina auricularum maiorum dirigetur, quod ubi eueniet locus Solis in signifero Aequinoctiali animaduersus, distantiam eius à Meridiano atq; horam quæsitam in tabula Aequinoctiali promptissimè demonstrabit, à Meridie quidē aut mediâ nocte, ueluti literæ significant numerandam. Nam si ab ortu Solis horas præteritas supputare libeat, consideranda erit nota Orientalis, quemadmodum in præcedenti expositum est, quantus enim arcus inter eam notam & locum Solis in signifero Aequinoctiali acceptum continetur, tantum proportionaliter ab ortu Solis de Aequinoctiali cœlesti eleuatum esse credas. Quem si per quindenarium diuiseris, numerus horarum æqualium ab ortu solari transactarum elicietur. Si uero per

c iij magni

CANONES TORQVETI

magnitudinem horæ temporalis eum distribuas, quot horæ inæquales ab eo ortu præterierint, callebis. Non aliter agendum erit, si quot horæ ab occasu Solis effluerint, nosse uelis, assumpta nota Occidentali, quæ per regulam longitudinis loco Solis ad motam, & perpendiculum lineæ mediatrici adnixum facie semicirculi pensilis ad regionem occidentuam uersa, deprehenditur. Quotiens enim quindecim gradus de ambitu æquinoctiali locus solaris ab ea nota Occidentali emensus est, totiens unam horam æqualem accipies, ut tota summa horarum æqualium illinc exactarum concresecat. Numerus autem horarum temporalium agnosceatur, si (ut prius) arcum ab occidua nota excursum distinxeris, per magnitudinem horæ.

PROBLEMA DECIMUM.

Noctu stellis lucentibus horarum discrimina cõiectare.

Figuratione cœli per tertium Problema quàm accuratissime expressa, locum Solis in signifero Aequinoctiali, notamq; ambitus Aequinoctialis iuxta ipsum animaduerte. Mox enim per eam notam horas à Meridie transactas, ueluti series numerorum monet, non aliter quàm in præcedenti traditum est, addices. Rursus ea nota ad Orientale aut Occidentale signum relata, horas quoq; hinc uel illinc numerandas, siue æquales, siue temporales manifestabit.

PROBLEMA VNDECIMUM.

Ad horam quamlibet diei, uel noctis undecunq; numeratam, Solis aut alterius stellæ cuiuscunq; altitudinem perquirere.

Locum Solis in signifero Aequinoctiali animaduersum pone iuxta notam horæ datæ in ambitu Aequinoctiali. Dein de si Solis quidem altitudinẽ quæris, pone regulam maiorem super

super locum eius uerum in signifero ecliptico, minorem autem mediatrici lineæ, quæ duos latitudinum semicirculos disiungit, adapta, mox enim perpendicularum semicirculi pensilis indicabit elevationem Solis quæsitâ, si modo libere dependeat: Nam quotiens ipsum unâ cum semicirculo pensili incumbit circulo latitudinis, extremitates regulæ maioris alternandæ sunt, quemadmodum superius monitum est. Pro alijs demum stellis latitudine carentibus, non aliter quàm de Sole præcepimus, operandum erit. Regula enim longitudo ad loca uero stellæ perpendicularum ad altitudinem eius indicandam disponet, uerum si stella latitudinem habuerit, maiori quidem regula locum stellæ uerum, ut antehac præmente caput regulæ minoris ad latitudinem suam ponetur, sicq; filum perpendiculari, unâ cum linea mediatrici, arcum elevationis qualiter intercludent. Quod demum opus cuilibet cœli puncto situm certum habenti secundum longitudinem zodiaci atq; latitudinem accommodari potest, tamen si per nullam prorsus stellam occupetur. Huius problematis mirificus uidebitur effectus ipsi, qui quadrantæ horarium Cylindrumq; & alia id genus solaris fabricari student. Habebunt enim promptas Solis altitudines, quibus maxime egent ad omnes horas minutiasq; horarum, siue ab Ortus, siue à Meridie, siue etiam ab Occasu Solis initium numerationis sumere decreuerint, & id quidem quod gratissimū atq; abundantissimū est, ad omnes regionū latitudines, unde nimium liquet huius operis plenitudo atq; excellentia, siquidem nullo alio instrumento æque facilliter, atq; abunde talia attingi possunt meditata.

PROBLEMA DUODECIMVM.

Gradum ascendente omni hora in omniq; regione, ac deinceps duodecim domiciliorum cœlestium ianuas patefacere,

Pone

Pone locum Solis in signifero Aequinoctiali animaduertum iuxta notam horæ datæ in ambitu Aequinoctiali, stabilita^q regione signorum, cristam hac uel illac uolue, donec facie semicirculi pensilis ad Orientem uersa, perpendicularum occultet lineam mediatricem, tunc enim Orientalis extremitas regulæ longitudinis Horoscopum cœli ianuam proculdubio cõmonstrabit. Reliqua uero acies memoratæ regulæ cardinem prodet occiduum, & gradus quidem signiferi Aequinoctialis iuxta notam Meridiei iacens domus regię uestibulum aperiet. Qui autem per diametrum ei opponitur quarti, & penitus abstrusi domicilij portam referabit. Cæteras uero domos hac lege aperiemus secundum peruulgatam Astronomorum suppositionem. Portio ambitus Aequinoctialis, quæ inter notam Orientalem horoscopi & signum Meridiei compræhenditur, id est, arcus semidiurnus Orientis gradus in tres æquas scindatur particulas, arcus^q seminocturnus eius in totidem ascriptis notis diuisionum, cum atramento quo manifestius interposci queât. Ille etenim notæ domorum mediarum principia in signifero Aequinoctiali docebunt, nam ea, quæ notam Meridiei Orientem uersus subsequitur, undecimi domicilij portam patefaciet, quæ uero deinceps occurrit, proxima uidelicet Horosopo carcerem infaustum dissoluet. Atqui nota gradui succedens Orienti secundam, & quæ subsequitur tertiam indicabit. Ille demum quatuor domus Orientales tribus inclusæ cardinibus reliquas quatuor occiduas, quoniam per diametrum opponuntur, latere non sinent.

PROBLEMA DECIMVMTERTIVM.

Fines crepusculorum atq; durationes perquirere.

SI petis initium crepusculi matutini, pone regulam longitudinis ad locum Solis in signifero eclipico, facie circuli latitudinis ad Orientem conuersa, sic^q stabilita crista, uolue regionem signorum Orientem uersus, donec perpendicularum semicirculi pensilis

penſilis, de quadrante Occidentali abſcindat gradus octodecim, tunc namq; locus Solis in ſignifero Aequinoctiali acceptus, auroræ ſurgentiſ horam indicabit. Poſtea uero ſignorū regionem dextrorſum reducito, ſcilicet ſecundum iter ſupremi cœli, donec perpendicularum adaptetur lineæ mediatrici, tum demum locus Solis, in ſignifero Aequinoctiali animaduerſus, inſtantiſ diei horam, id eſt, finem crepuſculi matutini declarabit. Portio autem ambitus Aequinoctialiſ per locum Solis ab initio ad finem crepuſculi excuſa, durationem lucis matutinae per uulgabit, ſi pro ſingulis gradibus quaternas horæ æqualiſ minutiaſ ſupputaueriſ. Sed pro crepuſculo ueſperino, locus item Soliſ in ſignifero ecliptico regulæ longitudiniſ ſubiaceat, faciēſq; ſemicirculi ad Orientem ſpectet, fixa deinceps regula longitudiniſ, moue regionem ſignorum dextrorſum, donec mediatrix linea ſemicirculi penſiliſ filo perpendiculari operiatur, mox enim locus Soliſ in ſignifero Aequinoctialiſ perpendiculariſ, horam Soliſ Occidentaliſ, id eſt, principium crepuſculi ueſperiniſ manifeſtabit. Poſtea ſignorum regionem promouere non ceſſeſ, priuſquam perpendiculariſ finem octodecim graduum quadrantis orientaliſ apprehendat, quo factio locus Soliſ in ambitu Aequinoctialiſ horam deficientiſ crepuſculi perdocebit. Arcuſ autem ambitus Aequinoctialiſ ab occaſu ſolari excuſuſ longitudinem crepuſculi dimetiatur.

PROBLEMA DECIMUMQUARTVM.

Angulum horizonſ & eclipticæ omni hora in omniq; regione ſciſcitari.

HVic Problematiſ notiſia gradus Aſcendentis neceſſaria eſt, quoniam anguluſ, de quo ſermonem facimur, in capite eiſ conſtitit, cui aliſ quoq; æqualiſ in cardine occiduo reperiri ſolet. Cognito itaq; Horoſcopo, quemadmodum in duodecimo

decimo Problemate docuimus, regulam maiorem quidem ipsi superpone, minorem uero lineæ mediatrici adapta, sicq; crista manente, ac facie semicirculi pensilis ad Orientem spectante, uolue regionem signorum, donec perpendicularum adiacebit lineæ mediatrici, duos quadrantes disteminanti. Tum demum stabilita regione signorum, reduc cristam ad finem nonagesimi gradus ab Horoscopo, Mox enim perpendicularum cum lineæ mediatrice, arcum quadrantis Orientalis intercludent, qui definiet magnitudinem anguli quæriti.

PROBLEMA DECIMUMQUINTVM.

Si quis planetarum iuxta Solem constituatur possit ne uideri mane aut uesperî, subtiliter explorare.

ET si præsens Problema parem absolutionis formulam pro unoquoq; planetarum accipiat, diuersis tamen numeris mediatrix opus est, propter diuersas stellarum magnitudines, quæ suum cuiq; arcum uisionalem tribuunt. Nam Venus, ut exemplo utar, breuiusculo nunquã mane, neq; uesperî, primũ apparere solet, ueluti experimentis certis inuestigatum est, nisi Sole quinq; gradibus sub horizontem demerso, quam quidem graduum multitudinem idcirco arcum uisionis appellamus, quod sit occasio primæ apparitionis, aut occultationis, quarum utraq; ad uisum refertur. Quotiens itaq; horizontem stella quidem Veneris occupat, Sol autẽ quinq; sub ipsum gradibus detruditur, stella primũ uel apparebit, uel occultabitur, quãtoq; amplius ab horizonte distat solaris globus, dum stella occidit, tanto diutius stellam apparuisse in superno hæmisphærio contingit. Non aliter de cæteris planetis sentiendum est, mutatis dumtaxat arcibus uisionum. Nam Mercurio inuentus est arcus uisionis 10 graduũ, Saturno 11. Ioui 10, & Marti 11. 30. mi. Luna uero siue iam uetula ad fraternos anhelet ignes, siue nouis facibus nuperrimẽ initala, iuuentam ingrediatur, longe ali-

am appropriatam apparitionis, quàm occultationis legem habet, quam in præsentiarum missam facimus, ne prolixitate orationis reliquorum deinceps planetarum doctrinam obscuramus. Præterea stellæ fixæ cum magnitudine plurimū differunt, tum etiam à lumine solari regionem duodecim signorum illustrante, multifariam secedunt, atq; idcirco, ne minimam quidē doctrinam de apparitionibus earum, & occultationibus quispiam tradet, nisi suam cuiq; regulam ueluti circa erraticas factū est, inueniat. Sed redeamus ad quinque Errones, de quibus Problema principaliter introduximus. Pro apparitione itaq; aut occultatione matutina, pone regulam quidem maiorem, super locum planetæ in signifero ecliptico, minorem autem adaptatam latitudini stellæ, si quam habet; nam si ea careat, ipsam latitudinis regulam lineæ mediatrici adijunge. Postea facie semicirculi pensilis ad Orientem uersa, & crista ad circulum eclipticum firmiter iuncta, uolue regionem signorum Orientem uersus, donec filum perpendiculi lineam operiat mediatricem, tunc stabilita regione signorū, transfer regulam latitudinis ad lineam mediatricem, si prius ab ea distiterit, Regulam autem longitudinis super locum Solis uerum in signifero ecliptico constitue, quo factō, uide utriusque quadrantum admittatur filum perpendiculi, nam si quadranti Orientali adhæreat, scias stellam Oriente, Solem iam dudum exortum esse, atq; idcirco quo minus cernatur impedimento fieri. Si uero perpendiculū lineæ mediatrici adhæreat, planetam quamuis cum Sole simul Orientem oculis tamen haudquaquam uideri coniectabis. Atqui perpendiculo reliquum quadrantem Occidentalem percutiente, si citra arcū uisionis stellæ consistat, manebit stellam frustra speculari perges, & quotiens arcum uisionis transierit stella, lumine suo oculis inspectoris afficiet, id ipsum quoq; eueniet perpendiculo arcum uisionis ad unguem resecante. Verum tunc primum apparere, aut occultari stellam enunciabitur, apparere quidem plerumq; si intercapedo Solis & stellæ in dies augetur; occultari autem, si huiusmodi intercapedo sensim minuitur. Quod si uespertinā

passionem nosse libeat, posita regula maiori, ut prius, ad locum stellæ, regula minor latitudini suæ, si quam habuerit, aut lineæ mediatrici adaptetur, si latitudine caruerit, faciesq; semicirculi pensilis ad Occidentem spectet, crista deinceps circulo ecliptico firmiter adnexa permaneat. Regio autem signorum ad Occidentem uertatur, donec filum perpendiculi lineam operiat mediatricem, tunc fixa regione signorū regula latitudinis ad mediatricem, si ab ea distet, reducatur. Regula autem longitudinis ad locum Solis uerum transmittatur. Quibus hac conditione dispositis, filum perpendiculi animaduerte. Nam si quadranti Occidentali adhæserit, stella occidendo Solem præueniet, atq; idcirco in regione occidua cerni nequibit. Si uero mediatricem lineam texerit, horizon hesperius stellam unâ cum Sole eadem hora recipiet, oculusq; inspicientium ludificabitur. Atsi quadrantem Orientalem secuerit, citra quidem uisionis arcum, Sol etsi Occidens stellam in superna luce relinquat, radios tamen eius excellentia luminis sui obtundet. Si uero arcum uisionis præcisè emeritatur, tum profecto stella primum apparebit, quotiens celeritate sua Soli præuortet, aut primum occultabitur, si tardiuscula Solem ad se properantem non fugiet. Multo deniq; magis stellam cerni occiduam contingit, si filum perpendiculi arcum uisionis superauerit. Sed ne cauillationi locus detur hæc omnia, tam de matutinis quàm uespertinis passionibus accipienda sunt, perinde ac si globus terreus spherica perfecte sit figura. Nam si habitatio tua montibus aut alijs id genus obstaculis septa fuerit, radios stellarum quo minus ad oculum porrigantur, intercipi plerunq; contingit.

PROBLEMA SEDECIMUM.

Gradum eclipticæ cum quo stella quælibet cælum mediat, simulq; altitudinem eius Meridianam, atq; deinceps ab æquinoctiali circulo declinationem colligere.

À termi

A Termino anteriori lineæ Meridianæ filum quoddam tenuè extrahatur, non modo ipsi Meridianæ lineæ, sed & toti horizonti ad rectos assistens angulos, quod quidem perpendiculi officio promptissimè efficietur. Hoc filum uocetur lineæ Meridiana erecta. Deinde caput regulæ maioris pone super locum stellæ, secundum longitudinem in signifero ecliptico; regulæ autem minoris caput latitudini stellæ adapta, sicq; stabilita crista, uoluc regionem signorum, ut a solet, donec oculo tuo ad auriculam posteriorem regulæ latitudinis admoto, lineæ Meridiana erecta, per media foramina auricularum cernatur. Mox enim punctus signiferi Aequinoctialis iuxta notam Meridies iacens, uoluntati tuæ morem geret, quippe punctum eclipticæ cœlestis, cum stella proposita ad Meridianum unâ peruenire solitum repræsentabit. Rursus filum perpendiculi cum medietate eius quadrantis, cui liberè adhære at, arcum altitudinis Meridianæ intercludent, qui si eleuationem Aequinoctialis circuli graduum multitudine æquauerit, stella nusquam ab Aequinoctiali secedere coniectabitur. Si uero altitudo stellæ, Meridiana ab Aequinoctialis circuli eleuatione discrepet, differentia earû stellæ declinationem patefaciet, Austrinam quidem, si Aequinoctialis elcuatio Meridianam stellæ altitudinem uicerit; Aquiloniam uero, si contrarium euenerit.

PROBLEMA DECIMVMSEPTIMVM.

Gradum eclipticæ cum quo stella quæuis oritur, itemq; cum quo occidit, inquirere.

DE stellis latitudine carentibus sermo fiet nullus, nam ille & oriuntur, & occidunt, cœlumq; mediant cum punctis eclipticæ, sub quibus recte constituntur. Quæ uero ab orbita solari hac uel illac secedunt, cum alio puncto eclipticæ oriuntur, & cum alio item occidunt, neutro quidem eorum punctorum stellæ locum præbente. Pro gradu igitur ortiuo sic operaberis:

Regulam longitudinis pone ad locum stellæ in signifero cælis præco, caput autem regulæ minoris stellæ latitudinem indicet, facièq; semicirculi pensilis ad Orientem uersa, ac crista firmiter stabilita, moue regionem signorum Orientem uersus, donec filium perpendiculari lineâ mediatricem occultet. Tunc enim fixa signorum regione, regulæq; latitudinis ad mediatricem lineam reducta, cristam hac atq; illac uoluere non cesses, nisi prius mediatrix filo perpendicularo subiaceat. Tunc namq; caput regulæ maioris punctum cælipticæ, cum quo stella proposita motu uniuersali ad Orientem rapitur, ex templo indicabit. Punctum uero unâ cum stella occidere solitum hac lege comperies. Regula maiori stellæ locum secundum longitudinem, ueluti superius præmente; minori autem ad latitudinem eius applicata, facièq; circuli latitudinis Occidenti opposita, regio signorum unâ cum crista sibi connexa, ad occiduum horizontis partem flectatur, donec perpendicularum mediatrici lineæ adnixum, duos ad unguem quadrantes secernat. Deinde regula latitudinis ad mediatricem suam reducatur, stabilitaq; regione signorum, crista circumagatur, quousq; perpendicularum mediatricem semicirculi pensilis tegat, mox enim anterior extremitas regulæ maioris, quod stellam Occidentem comitatur, punctum peruulgabit. Quicquid autem hic de stellis præcipimus, punctis quoq; cæli quibuslibet accommodari potest, et si nullam prorsus recipiant stellam, dummodo longitudine atq; latitudine certum & cognitum habeant situm.

PROBLEMA DECIMVMOCTAVVM.

Si punctum cæli mediationis cum altitudine Meridiana stellæ cuiuscunq; agnoueris, quo pacto locum eius uerum secundum longitudinem zodiaci reperias edocere.

HOC Problema conuersam enunciationem superioris insequat. Punctum itaq; cæli mediationis in signifero Aequinoctiali

noctiali animaduersum, pone iuxta notam Meridiei, sicq; stabilita regione signorum, uolue simul ambas regulas hac atq; illac, donec oculo tuo prope auriculam posteriorem regulæ minoris existenti, linea Meridiana erecta utroq; foramine regulæ minoris perspiciatur, & simul situm perpendiculi, altitudinem Meridianam stellæ de alterutro quadrante abscindat. Ea enim conditione obseruata, caput regulæ quidem maioris locum stellæ uerum, secundum longitudinem, in signifero ecliptico comonstrabit, Latitudo autem eius per extremitatem anteriore regulæ minoris declarabitur.

PROBLEMA DECIMVMNONVM.

Ascensionem rectã cuiuscunq; arcus eclipticæ scrutari.

Arcus eclipticæ propositus in signifero Aequinoctiali animaduertendus est. Principio itaq; suo iuxta Meridiei notam statuto, sinem eius diligenter considera, nam portio ambitus Aequinoctialis inter notas terminales eius clausa, eleuationem rectam arcus propositi repræsentabit. Sic quidem expeditior crit supputatio, propter litteras numerorum apud notã Meridiei incipientium. Nam quomodocunq; signorum regio sita fuerit, arcus eclipticæ datus, & in signifero Aequinoctiali acceptus, præcise iuxta ascensionem suam iacebit. Descensio autem arcus cuiuslibet cum ascensionem eius æquet, proprio non eget documento.

PROBLEMA VIGESIMVM.

Ascensionem obliquam cuiuscunq; arcus eclipticæ indagare.

Pone caput regulæ maioris quidem super principium arcus dati, regulam autem minorem lineæ mediatrici adapta, cristasq; deinceps intacta, moue regiõem signorum hac atq; illac, facie

Facie semicirculi pensilis ad Orientem uersa, donec perpendicularum lineæ mediatrici adhæreat, quo factò, considera notam signiferi Aequinoctialis, quæ iuxta Meridiei signum offenditur. Deinde similiter pone caput regulæ maioris ad finem arcus propositi, regula minori, ut prius, manente, & uolue regionem signorum, quousq; item filum perpendiculari lineam mediatricem occultet, tunc enim nota signiferi Aequinoctialis, quæ paulo ante iuxta Meridiei signum perpendebatur, in ambitu Aequinoctiali, finem ascensionis obliquæ desideratæ indicabit. Initiū autem talis ascensionis semper à nota Meridiei facilitatis gratia sumere decreuimus, quòd illinc series literarum numeralium exordiat. Hactenus de ascensione, nunc pro descensione obliqua merienda, paulo diuersus agendum est. Ambæ quippe regulæ, quemadmodum supra de ascensione iussimus, sistantur, faciesq; semicirculi pensilis ad Occidentem, uerte regionem signorum hinc & inde, donec perpendiculari filum mediatrici adnitatur, quo effectò punctum signiferi Aequinoctialis iuxta Meridiei notam iacens animaduerte. Deinde pariter regulæ maioris caput ad finem arcus dati applica, transmotaq; regione signorum, quoad filum perpendiculari lineam operiat, mediaticem punctum signiferi antehac animaduersum respice, nã portio ambitus Aequinoctialis ad ipsum quidem desinens, à Meridiei autem nota incipiens, descensionem quælitam peruulgabit. Talem præterea arcus propositi descensionem agnosces, si arcus per diametrum oppositi eleuationem, ueluti superius traditum est, didiceris, quoniam huius ascensio illiusq; descensio æquali graduum multitudine donantur.

P R O B L E M A V I G E S I M V M P R I M V M .

Cuiuscunq; arcus cœlestis dati ascensionem in quouis horizonte, descensionemq; notam reddere.

ARCUM datum, intellige eum cuius fines tam longitudine quam

quàm latitudine, si qua fuerit, noti sunt. Regulæ itaq; maioris caput pone super locum uerum principij talis arcus in signo eclipſico, regulam autem minorem latitudini eiusdem, si quã habet, aut si ea caruerit, mediatrici lineæ applica, sicq; permanente crista, uolue regionem signorum facie semicirculi pensilis ad Orientem quidem uersa, si ascensionem quæris, aut ad Occidentem, si descensio petitur, donec filo perpendiculi mediatricis liberè subiaceat, quo absoluto, punctũ signiferi Aequinoctialis iuxta notam Meridiei deprehendatur. Deinde memoratas regulas longitudini latitudinĩq; puncti claudentis arcum datum adapta, non aliter quàm paulò ante circa principium arcus talis iussimus, stabilitaq; crista, uerte regionem signorum hac atq; illac, quoad filum perpendiculi mediatricem, ut assolet, lineam tegat, facie quidem semicirculi pensilis ad Orientem spectante, si ascensio quæretur: ad Occidentem uero, si descensio petatur. Nam interea punctus, qui iam dudum iuxta Meridiei notam obseruabatur, de ambitu Aequinoctiali ascensionem uel descensionem, utram scilicet earũ desideras, emetitur. Hinc planè colligi potest, quo pacto cuiuslibet sideris ortiua uel occidua mora, si quam habeat, per hoc instrumentũ eliciatur. Nã cum unaquæq; cœlestis imago stellam habeat initialem, id est, primo congregientẽ horizonti, itemq; finalem, postremò scilicet horizonte recipi solitam, si utriusq; talium stellarum locus agnoscat, haud dubium quin ortus totius simulachri atq; occasus exposito documento manifestetur, si quidem duabus stellis quibuscunq; arcus quidam cœlestis, de quo problema canit intercluditur. Jam demum ea exponenda essent, quæ noticiam ascensionum ac descensionum consequuntur, quales potissimũ sunt directiones significatorum in genituris hominum, sed eas alibi commodius ac rationabilius profecuti sumus. Hic autem etsi denuo eas tractare aggredieremur, non tamen absolueri possemus, aliter quàm uulgus Astronomorum solet, qui significationem in circulo quidem Meridiano constitutũ, per ascensiones rectas dirigunt, in horizonte autem per ascensiones uel

CANONES TORQVETI.

descensiones obliquas regionis, & in locis medijs per ascension
 nes promiscuas, quæ, ut ipsi putant, per numerũ horarum tem
 poralium, quibus significator ab angulo distat, aut per partem
 quandam proportionalem differentie ascensionum eliciuntur.
 Si igitur modus ille præter opinionem nostram tibi placet, ha
 bes in præsentis Tractatulo, quæ ad eam rem spectant omnia,
 quippe doctrinam ascensionum rectorum, ascensionumq; obli
 quarum, siue significator in ecliptica fuerit, siue ab ea utrinq;
 in latitudinem quantamcunq; secedat. Habes deniq; sup
 putationem horarũ temporalium abunde superius
 versatam, quæ quidem res pauculæ unã cum in
 genio tuo modico, quicquid alij passim
 longis ambagibus, plurimisque cau
 tiunculis tradit, satis expediẽt.

Ioannis

FINIS.

14

IOANNIS SCHÖNERI CAROLOSTADII, FRANCI, MATHEMATICI, DE CON- structione Torqueti Dogmata VI.

DOGMA PRIMVM.

Duas quadrangulares tabulas, unamq; circularem unã cum triangulo eleuationis Acquinoctialis, pro constructione Torqueti præparare.

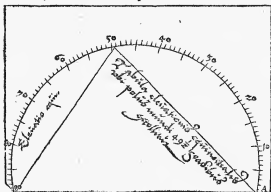


PRIMVM duæ tibi conficiendæ sunt tabulæ, ut uocant, Quadrangulares, quæ superficiẽrũ sint planissimarum. Facies autem uel ex metallo aliquo solido, uel ex ligno quopiam, quod iam longo situ soliditatem induit, quarũ unam quidem inferne collocabis, quæ fundamentum Torqueti, siue tabella Horizontalis appellari poterit. Sitq; hæc paulo maior, puta ad digitos duos aut tres, quàm ea quæ superne collocanda fuerit. Quin & lineam quandam per medium Horizontalis tabulæ ducere oportet, quæ recta tibi Meridianam repræsentabit lineam. Deinde quas sic operatus es tabulas, inuicem, instar horologiorum, quæ uulgo Compassas uocamus, uel alia quapiam & ad hoc idonea inuentione, coniunge. Deinde uero superficies eius, quæ superne posita est, tabule, excauanda uenit circularim, hoc est, ut dicitur, orbiculariter, sic tamen ut limbus siue margo eminentia sua superet excauationem. Qui quidem deinde limbus, Acquinoctialis uocabitur ambitus. Quod cum factum fuerit, alia eiusdem materiæ præparetur tabula, quæ priorem excauationem æquè expleat, quæq; nullum orbicularis uolutionis suæ recipiat impedimẽtum; conueniatq; superficies eius ex

FABRICA TORQUETI

æquo cum superficie quadrangularis tabulæ, uno duntaxat ex
 empto denticulo, qui dictæ superficiæ inhaereat. Et hæc deinceps,
 nempe orbicularis tabula, Aequinoctialem in cælo clare
 repræsentat. Porrò quia tabula illa superior, quam dicimus qua-
 drangularem, ad eleuationem Aequinoctialis circuli, loco in
 quo uti uolueris Torqueto, eleuari debet, summe prospiciendū
 ut tabulæ Horizontali, unam adhuc aliam coniungas tabulā,
 qua monstrante, eandem quadrangularem, id est, Aequinoctia-
 lis circuli ambitū, rite ad situm Aequinoctialis loci illius, cuius
 cupidus es, eleuare possis. Quod quidem in hunc qui sequitur
 modum fieri debet. Ducenda est primum semicircumferen-
 tia quædam loco quopiam plano, & ad id satis spaciofo, dein-
 de per centrum eius ducendus est tibi diametrum, hoc est, oppo-
 sitionis linea, quæ quidem linea, semicirculum utraq; à parte cō-
 tingat. Tum etiam semicircumferentia illa in 90 æquales sub-
 inde scindenda partes, factio uidelicet initio à dextra, leuā uer-
 sus, donec ad 90 ascendas usq;. Quo habito pone unam regu-
 læ extremitatem, super primum, id est dextrum circumferentię
 latus, dirigendo reliquam eius extremitatem supra gradum
 eleuationis poli Arctici, loci aut regionis, cuius eleuationem
 habere uolueris. Lineam rectam protrahendo, quæ linea ad in-
 finitum usq; deducta, eleuationem Aequinoctialis supra Hori-
 zontem regionis tuæ tibi demonstrat. Hic tamen notabis, ut
 quicquid extra has rectas lineas apparuerit, penitus abijcias,
 In cuius te cognitionem subscriptum paulo inferius Schema de-
 ducere potest. Porrò per hanc eleuationis Aequinoctialis ta-
 bulam, eleuanda uenit illa superior quadrangularis tabula, hūc
 in modum: Applica dextri lateris aciem huius scilicet tabulæ
 triangularis, ubi A nota ponitur Meridianæ, inferioris quadrā-
 gularis tabulæ lineæ uersus Septentrionalem eius partem, Al-
 teram uero trianguli partem, quæ in altitudinem uergit, eate-
 nus Meridiem uersus dirige, quatenus præcise supra Meridia-
 nam inferioris quadrangularis tabulæ lineam conquiescat, ac-
 deo ut superior illa quadrangularis tabula, decentissime huc
 triangulo

triangulo applicari ualeat, Poteris tamen etiam quadrangularem illam tabulam excuare, quatenus trianguli huius capax esse queat; deinde affigere illi & coaptare, ut eam cum uolueris & eleuare, & rursus submittere possis.



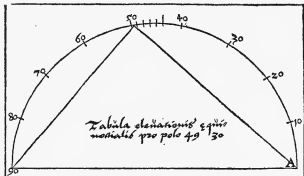
DOGMA SECVNDVM.

Scalam eleuationis Acquinoctialis, per quam tabula superior quadrangularis, in quauis regione eleuari possit, fabricare.

Si porro ad omnem eleuationem cuiuscunq; loci uel regionis, pro triangulo eleuationis Acquinoctialis, Scalam parare uolueris, duc quopiam in loco plano uel papyro lineam rectam factis longam, quæ sit *AB*, locando *A* ad dexteram lineæ huius rectæ, *B* uero ad leuam. Deinde super *A* notam, duc quadrantem circuli iustissimum, uersus *B* notam secundum longitudinem stili ad placitum sumpti, huius quadrantis latus dextrum
c ij sit

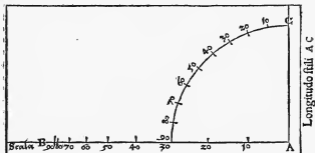
FABRICA TORQUETI

fit A C & filii longitudo. Diuide hunc quadrantem, ut affolet, in 90 partes æquales, apponendo diuisionibus numeros de 10 in 10, numerum inchoando à latere A C quadrantis uersus leuam, in signaturam primam, pone 10, in secundam descendendo 20, ita ut in linea A B, recipiantur 90. Cū autem hac perforeris, accipe, mediante circino filii longitudinem, & applica pe-



dem eius unum signaturæ secundæ quadrantis, scilicet 10, relis-
 quum uagum, applica lineæ A B, notam ibidem faciendo, quæ
 tibi complementum & finem 10 gradus huius Scale, ostendet.
 Deinde seruata eadem circini extensione, pone pedem eius us-
 num ad signaturam tertiam, 20 scilicet quadrantis, reliquum
 uero, ut iam dictum est, applica lineæ A B, faciens rursus, ut
 ante, notam, quæ & ipsa tibi finem 20 gradus ostendit. Eodem
 modo, eademq; extensione circini age reliquos notando gra-
 dus, dum ex integro compleas hanc lineæ A B Scalam. No-
 tandum tamen quod de decimis hic exemplificatum est, quod
 etiam pro singulis gradibus id fieri oportebit. Postremo appli-
 cabis hanc Scalam, mediante circino lineæ Meridianæ, inferioris

ris nempe quadrangularis tabulæ, huc ubi numerus in parte eius Septentrionali ab A puncto incipitur, Meridionalem versus eius tabulę partem pergendo, ubi 90 posita conspiciuntur. Fac insuper ut finis, cuiuslibet, in hac Scala, gradus, foramen recipiat, cui postea acumen stili elevationis Aequinoctialis immittere possis. Qui quidem stilus quadrantis huius latus A C, longitudinem non excedit. Hunc deinceps tabulæ quadrangulari superiori, scilicet parte eius inferiori rectissimę applicabis, ita tamen, ut illum unā cum acumine eius, ad omnes & singulos præscriptos gradus, quoties placuerit, mouere possis. Cuius rei argumentum, hac tibi in figura, subiicere placuit.



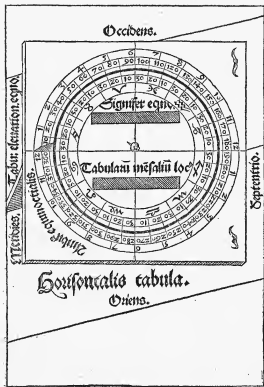
DOGMA TERTIVM.

Limbum superioris tabulæ quadrangularis, itemq; circularē Aequinoctialē in partes competentes distribuere

Cum iam, ut paulo ante dictū est, superiorem illā quadrangularem tabulā, huic inferiori tabulę rite applicuisti, ea tibi in hunc qui sequitur modum describenda uenit. Itaq; centrum in medio eius quam potes diligentissimē inuestigabis, quo inuen-
to, pinæ

to, pinge mediante circino, in eminētia iuxta capacitatem eius limbum, ducendo circumferentias non minus quatuor, quę tria contineant spacia, quorum primum horis 24. diei & noctis as- signabitur. Alterum graduum numeris 360, à quinq; in quinq; inscribendis, adnumerabitur. Tertium uero singulis 360 gra- dibus distribuendum, quorum quilibet quatuor, unius nempe horę, minutias numerabit. Et hæc quidem singulę circumferen- tię ex uno duntaxat centro exordia sua ducunt. Quas deinde in quatuor partes equales scindere decet, duobus in centro eas- rū diametris orthogonicos, id est, equę angulariter, sese interse- cantibus, quemadmodum in limbis Astrolabiorum fieri solet, Summe tamen conandum, ut Meridiana inferioris tabulę li- nea, præcise diametro, & lineę Meridianę superioris tabulę subiaceat. Et hi circuli unã cum diuisionibus suis limbum con- stituunt, quem deinde ambitum inscribere licet Aequinoctiã lem. Quibus rite peractis, rotulam orbicularem uolubilem ex- cauationi quadrangularis antea aptatam duobus diametris quadra, ita ut duo illi diametri sese in eius centro orthogonicos, id est æque angulariter, interfecantes, rite respondeant qua- drangularis illius tabulę, cui immissa est, diametris, fiantq; harum tabularum iam non plura, sed unum duntaxat cen- trum. Porro ex centro rotulę illius, adhuc alios, mediante circi- no, circulos describe quatuor, qui tria constituent spacia. Pri- mum singulis 360 gradibus duodecim signorum zodiaci de- seruiet. Alterum numeris graduum duodecim signorum zodi- aci conueniet. Tertium uero uel nominibus, uel characteribus eorundem duodecim zodiaci signorum assignabitur. Vt autē dictarum rerum maiorem cū diuisionis, tum subdivisionis no- titiam habere possis, ad fabricam Astrolabiorum te remittis- mus, immò ut prorsus tibi desit nihil, hoc oculis tuis, ceu indu- bie demonstrationis simulachrum subijcere placuit.

Tabula horizōtalis, tabule etiā elevatiōis ægnoctialis. Ite & ambitus ægnoctialis cū lignifero ægnoctialis archetypus.

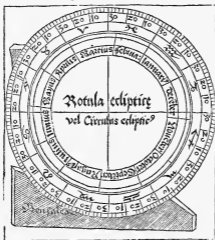


FABRICA TORQUETI.

DOGMA QUARTVM.

Rotulam eclipticæ, unâ cum duabus, ut uocant, mensuris tabulis, quibus eadem rotula innitatur, fabricare, eandemq; in congruas distinguere partes.

PRæparanda fuerit tabula quæpiam orbicularis, spissa, planissimèq; superficiei, magnitudinis sanè eiusdem, aut penè eiusdem cum priori illa circulari, hoc est, signiferi Aequinoctialis tabula, in cuius postea medio, equidem diligenter centrum inquirendum, quo super, circino ducente, describe omnes omnino circulos, quemadmodum præceptum est fieri in fabrica

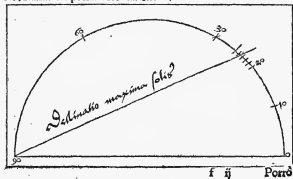


posticæ, siue dorso Astrolabij. Qui de inceptu circuli duobus orthogonicis, id est, æque angulariter, eodè in centro sese intersecantibus diametris, in quatuor æqualia subinde spatia partiantur, & eadem intersecctio eiusdem iam dictæ rotulæ cætrum tibi apertissi

mè demonstrabit, Quibus ita habitis, diuide eandem eclipticæ rotulæ

rotulam, & inscribere omnia sicut posita superius figura planisfime docet, & sicut etiam de postica Astrolabij præcipitur.

Quia uero eclipticæ rotula correspondere debet cœlesti eclipticæ, necessario utiq; duæ tabulæ, ut uocant, mensales facien- de ueniunt, quæ eandem eclipticæ tabulam ab Aequinoctiali signifero, ad maximam Solis obliquationem, declinent, quatenus principium Cancrî in eminentia constitutum uideatur, principium uero Capricornî in imo iacere cognoscatur iuxta eclipticæ cœlestis uerissimum situm. Fiunt autem prædictæ tabulæ in hunc, qui sequitur, modum: Duc quopiam in loco plano, circumferentiam quandã, unã cum diuisionibus suis, quem admodum in primo dogmate sufficienter disputatum est. De- inde pone unam regulæ extremitatem directe super loco 90 graduum, id est, ad leuam, ubi diâmetrus eandem circumferentiam attingit, Reliquam uero regulæ extremitatem dirige recte ad maximam Solis declinationem, quæ reperitur tempestate nostra 23 graduum, 30 minutorum, ducendo lineam rectam. Hinc quicquid extra hæc duas apparuerit lineas rectas, penitus abijce, & sic uere habebis illas, quæ uocant, Mensales tabulas. Huius accipe hanc formationem.



FABRICA TORQVETI

Porro ne superior tabula, edipticæ scilicet, quæ eisdem affigenda erit tabulis, diuisiones forte & inscriptiones inferioris tabulæ, in remissiori eius parte, circa Capricorni principium obtegere possit, abscindenda erunt acumina harum tabularum circa gradum 90, non minus quàm duos aut tres latos digitos. Nam aliàs, ut dictum est, diuisiones & inscriptiones ab illis cõtegerentur.

Tabulis mensalibus sic ritè perfectis atq; absolutis, solidabis eas ad dorsum edipticæ prædictæ rectissime, ita quòd partes eminentiores earum ad eam partem edipticæ ponantur, ubi Cancer signum ponitur, depressiores uero uersus Capricornum, & hoc quàm decentissime fieri poterit. Quibus firmatis atq; perfecte consolidatis, oportet demum etiam easdem mensales connectere & consolidare signifero Aequinoctiali, ita quòd diametri, tabulæ superioris scilicet edipticæ, directè respondeant diametris inferioris tabulæ scilicet signiferi Aequinoctialis. Et quòd centrum supra centrum iustissime locetur, & Cancer superioris tabulæ signum, correspõdeat Cancro inferioris quàm decentissime, quòd mediante Gnomone iustissimo subtilissime perficiet,

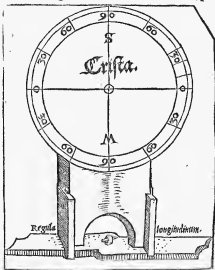
DOGMA QVINTVM.

Regulam longitudinũ maiorem construere, tabulamq; latitudinum syderum, eidem perpendiculariter annexere, ac in partes debitas fecernere.

PRimum, Regula lōgitudinum unã cum pinnulis cõficienda fuerit, quemadmodum in postica, siue in dorso Astrolabij fieri solitum est. Huic deinde regulæ apud lineam eius fiduciam adiunge aliam quandam tabulam, alioqui omnino, pedibus duntaxat exceptis, circularem: quæ quidem cum eisdem pedibus supra eandem fiduciam lineam, ritè & perpendiculariter erigi possit: quæq; in nullam ab eadem linea declinet partem, ut prorsus nullum capiant impedimentum radij uel Solis
uel

uel syderum, per foramina pinnularum penetrantes. Quod cum factum fuerit, describe in eadem Lamina uel Tabula, mediante gnomone iustissimo, uel alio ingenio, lineam perpendicularem, quæ centro zodiaci, siue eclipticæ, rectissime incidat: ac deinde in eadem lineâ, id est, in medio rotulæ, centrum diligentissime quære, ex quo circulos omnino tres, circino mediante, produces, duo facientes spatia; quorum primum singulis latitudinum syderum gradibus applicabis: Alterum uero numero graduum recte communicabis. Quin etiam per idem centrum adhuc alia, ad angulos rectos, ducenda erit lineâ, prio-

ri scilicet perpendicularis, quæ dein sepe eclipticam zodiaci in *Crista* iustissime representabit. Porro ab eadem lineâ numeros latitudinum incipies, siue Septentrionales habere uelis, siue meridionales. Septentrionales quidem ascendendo consequeris; Meridionales autem descendendo,



ita tamen, ut utrobique numeri 90 non transcendant. Postremo adijunge hanc regulam, quam sic Crisæ adaptasti, centro eclipticæ clauo aliquo eam retinente, ita ut libere tamen, & absque impedimento supra eclipticam moueri & circumagi possit, quemadmodum in Astrolabiorum tabulis facere consueuimus. Quæ omnia ut rite cognoscere queas, hanc tibi in præsentia præponere placuit figuratorem.

DOGMA SEXTVM.

Regulam Crisæ minorem, quam latitudinum syderum uocamus, in super & semicirculum altitudinum, pensilem illum scilicet diuidere & construere,

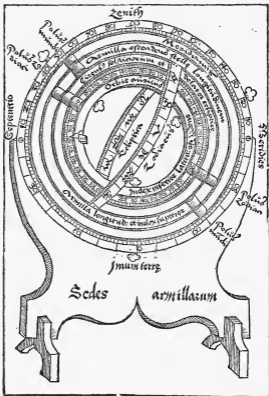
SVper est nunc addere regulam, ut uocant, minorem, semicirculumque pensilem, quibus præsens Instrumentum pensitus absolvitur. Quæ quidem hunc in modum conficere poteris, præparanda tibi erit regula quædam, unâ cum pinnulis & foraminibus suis, quæ sit per omnia non absimilis regulæ longitudo, de qua abunde in præcedentibus dictum est. Itaque pinnulis regulæ huius semicirculum quendam adnecte, qui sit per sese, & sine ulla contrectatione manuum mobilis, quicquid libere ad eandem regulam pendeat, quem postea in duas subinde partes æquales diuide, quatenus utrobique ad pinnulas, ubi sit motio, gradus non minus 90 assingant. Et hic semicirculus altitudinis recte nuncupabitur. Ducendum etiam fuerit per centrum eius, subtilissime quidem ex serico concretum filum, cui filo perpendiculum, hoc est, plumbi particulam, appendere non grauaberis. Porro deinde semicirculum, sic regulæ pinnulis appensum, unâ cum eadem regula adijunge centro Crisæ, clauo aliquo retinente, ut tamen facilitas motus remaneat, id quod non tam hic, quam in omnibus Astronomicis instrumentis

tis fieri præcipitur. Attamen ut nihil, in huius utilissimi instru-
menti structura, tibi deesse conqueraris, hoc infra annotatum
accipe Schema, & uale.



FINIS.

ARMILLAE PTOLEMAEI.



Ioannis

IOANNIS DE MONTEREGIO SVPER VSV ET CONSTRUCTIONE Astrolabij Armillaris Ptolemæi, enarratio.



ASTROLABIUM Armillare quo Ptolemæus plurimum usus est, & ante cum Hipparchus ad inuestigandum motus omnium stellarum, tam fixarum, quam erraticarum, Sole decepto, sex orbibus contextitur, quorum extremus & idem maximus, officium habet Meridiani, in quo & duo mundani exprimitur poli, quibus adheret introrsum orbis alius ultro citroque mobilis, deferensque secum quendam orbem ad rectos sibi angulos connexum, qui quoniam viæ Solaris accommodatur, & duodecim signorum spacia gestat, eclipticæ uocabulum haud iniuria usurpabit. Qui uero polis mundi adheret, Delator eclipticæ uocari poterit, quod eam hac atque illac deferat. Inter hunc delatorem & Meridianum præfatum, alius est orbis, delatori ad hærens, non quidem in polis mundi, sed alijs duobus punctis, per æqua interualla ab utroque mundano uertice remotis, qui eclipticæ polos repræsentant, tantumque à polis mundi utrinque secedunt quanta reperitur maxima Solaris obliquatio. Ille orbis nuncupabitur index superior, quod super eclipticam rotari solitus, loca stellarum in ipsa ecliptica, secundum longitudinem commonstrare debeat. Est enim & alius huic similis sub ecliptica ad idem officium allegatus, qui quod sub ecliptica decurrat, index inferior rite cognominabitur. Hoc autem, amplius habet, quod in eo numeri latitudinum ab ecliptica utrinque perpendicularuntur, superioribus quidem Boreali, inferioribus autem Austrinæ latitudini accommodatis. Superiores dico eos, qui superiori eclipticæ partiliteris ornatæ superstant, Huic memorato orbi intus adaptatur alius, nusquam ab eo recedens, sed libere in

eo circumquaq; uolubilis, qui q; perforatas duas tabellas, instar auricularum gestet, orbis Auritus uocari poterit, si orbem intimum appellari pertriturum nimis uideatur & r' algare. Iuxta auriculas deniq; sunt duo denticuli, quos in facie indicis inferioris decursuros latitudinibus numerandis adiunximus. Vnde & uterq; eorum numerator latitudinis agnominari potest.

Expositis itaq; membrorum singularium nominibus ad usum totius machinae properemus, ubi in primis diligenter id efficiendum est, ut instrumentum in plano quodam saxo, ad caeli conspectum, & ad horizontis aequidistantiam firmato, ita statuatur, quod punctus Meridiani latitudinem tuae habitationis terminans, polo horizontis superno rectissime subiiciatur, quod quidem ministerio perpendicularis satis expediri potest, filo namq; suo ad memoratum latitudinis terminum adhibito, sic ut faciem Meridiani utrimq; a libere tangat, si punctus Meridiani infimus per diametrum, scilicet, uerticali oppositus, sub eo ipso deliteat filo, iam tum scies instrumentum iuste situm esse. Non enim satis est terminum latitudinis praefatum sub polo horizontis superno constitui, sed cum hoc Meridianus Armillaris, secundum utramq; planam superficiem suam, Meridiano caelesti debet aequidistare. Veruntamen si filum perpendicularis in primo Meridiani puncto adhibiturum, a nota eius infima propter excrementum sedis auertatur, fabrica operis id exposcente, duo puncta aequali interapedine a praefatis punctis siue dextrorsum, siue sinistrorsum animaduertenda sunt, admoto enim filo perpendicularis sic, quod uterq; talium punctorum sub eo deliteat, Meridianus, & idcirco totum instrumentum idoneo necessarioq; situ habebitur.

Iam deniq; si uerum Solis locum quacumq; diei hora rimari uelis, uolue eclipticam hac atq; illac, donec praecise se ipsam obumbrat, eaq; sic per alteram manum firmata, traduc indicem superiorem utroque sum, donec ipse quoq; se ipsum obscuret, tunc enim radix trifolij quod in superficie indicis concava iuxta eclipticam cernitur, uerum Solis locum commoustrabit.

Locum

Locum autem Lunæ apparentem, siue uisum interdum explorabis hac lege. Indicem superiorem pone ad locum Solis in ecliptica, & cum sic eclipticæ adhaerentem uolue, donec tam ecliptica, quam index illa seipsum obumbrabit. Sic enim certior eclipticæ situs duplici testimonio comparabitur, quamuis ad eam sistendam propria dumtaxat obumbratio, si ad unguem fiat, sufficere possit. Ea igitur sic firmata, uolue ex templo indicem inferiorem, donec oculo admoto centrum globi lunaris in planicie indicis inferioris cernatur, tunc enim radix trifolij, in conuexo indicis iuxta eclipticam incisi, locum Lunæ uisum secundum zodiaci longitudinem docebit. Quod si latitudinem quoque uisam agnoscere uelis, moue orbem auritum, donec per utrunque auricularum foramen centrum Lunæ uideas, tunc enim denticulus ab oculo remotior, latitudinem Lunæ uisam monstrabit, cuius quidem denominatio ex situ denticuli ad eclipticam coniectabitur. Talis autem apparens Lunæ locus uerus etiam est, si quando iudex inferior, qui ad Lunam respicit, per punctum Meridiani uerticalem incedat.

Postremo cæterarum omnium stellarum noctu lucentium loca tam per longitudinem quam etiam latitudinem, si qua fuerit, sic comperientur. Præcognito loco Lunæ uiso, pone indicem superiorem ad eum locum, & uolue eclipticam unam cum memorato indice, donec centrum Lunæ in superficie talis indicis cernatur. Mox enim indice inferiori aduersus stellam propositam moto, ita ut centrum stellæ in eius uideatur superficie, locus suus longitudinalis in ecliptica non latebit, & si per foramina quoque auricularum centrum stellæ perspexeris, latitudo eius ab orbita Solari patebit. Poteris autem ex alio fundamento nocturnas huiusmodi obseruationes absoluerè, si per tempus considerationis tuæ, horologio quoque uerissimo numeratum, didiceris coeli medium. Nam si illud coeli medium sub Meridiano statueris, & simul ecliptica firmata, indicem inferiorem stellæ inspiciendæ opposueris, longitudinem eius atque latitudinem expedite uenaberis.

Habes itaq; usum Instrumenti non tam proluxum, quàm nobilem, sed quantum Ptolemæus quidem, & Hipparchus uiri Græci, Albategnius autem Arabs, principes Astronomiæ ex ercuerunt, Ptolemæus profecto quantum hoc opere, dum discipulam conderet Astronomicam, innixus sit, quanquam frustra sine illo codicem suum ingentem adgressurus erat, ex quinto, septimo, ac nono cæterisque deinde uoluminibus abunde coniectari datur. Nempe in quinto secundam, & tertiam lunaris motus diuersitates, huius fabricæ adminiculo, mirificè inuestigauit. In septimo autem stellarum fixarum omnium loca uera diuino magis, quàm humano scrutatus instinctu, posteritati sacrū & si Pythagoræ auscultamus, plebeie turbæ haud quaquam prophanandum, abacum cœlestis numeri reliquit, quem nostra etiam hac tempestate per supplementa quædam exacto tempori debita instauratum, ad uarios & dictu incredibiles usus accōmodare solemus, quamuis creduli magis in ea re ignaui, & seges dicimereamur quàm uigilantes, & strenui maiorum sectatores, quippe qui Astronomiam in tugurio, non in cœlo, exercemus, consili plurimum scripturis, iam ætate nimia & situ confectis, quæ cum humanis auctoribus ortæ, & editæ sint, eadem quoq; lege cadant necesse est, nisi per secula furtim labentia, industrijs quibusdam uiris reseruantur. In reliquis præterea Ptolemæanis libris quantus, quanq; necessarius machinæ Armillaris sit usus, lectori cuiq; passim innotescere potest,

FINIS.

23

IOANNIS SCHÖ NERI IN FABRICAM ET VSVM MAGNÆ REGV- læ Ptolemæi annotationes.

Pro fabrica regulæ magnæ Ptolemæi ad in-
star illius de aurichaleo factæ per M. Ioannem
de Montereio, quæ Nurenbergæ reperitur.



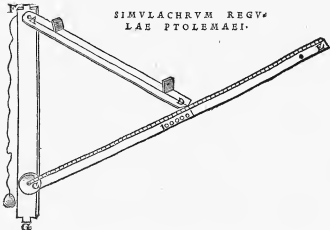
H A C tibi primum præparari duas regulas pla-
nas superficierum parallelogrammorum, longi-
tudinis quatuor cubitorum, sufficientis tamen
grossitudinis. In medio cuiusq; earum latioris la-
titudinis, duæ lineam rectam *A C* in una, in alte-
ra uero *A D*. Sit autem *A C* linea recta in regula fortiori, siue
grossiori. Deinde parabis etiam regulam tertiam, quæ sit *C E*
iustæ latitudinis et ipsitudinis, longitudinis tamen 6 cubito-
rum. Tribus his regulis sic iustè & planissimè præparatis. Con-
cipe longitudinem lineæ *A C*, uel *A D*, (nam eiusdem longitu-
dinis esse debent) ad placitum, ab *A* puncto, usq; in acumen es-
ius *D*, & eandem lineæ longitudinem applicabis regulæ longif-
simæ, scilicet *C E*, & hoc à puncto *C* uersus *E*, cuius termino af-
signabis numerum 100000. Hanc longitudinem lineæ *A C*,
huic regulæ longiori applicatam, diuide in latere illo, quod sit
perioiorem partem Instrumenti respicit, à puncto *C*, usq; in af-
signatum nuntum 100000, in partes æquales 10. Deinde eti-
am iterum quemlibet diuisionū in 10 æquales partes, Sic pro-
cede etiam ultra assignatum numerum 100000, usq; in finem
regulæ longioris. His diuisionibus ascribe suos numeros debi-
tos, semper per 1000 scandendo, & numeros augendo, donec
ad finem perueneris, sic ut in prima diuisione apud *C* punctum,
regulæ *C E* ponas 1000, in secunda 2000, in tertia 3000, &c.

g iij Qui

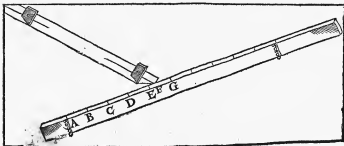
FABRICA REGVLÆ PTOLEMAICÆ

Quibus accuratè sic inscriptis, Subdiuide demū quamlibet illarum portionū, iterum in 10 partes equales, Hæ autē diuisiones manebūt sine numeris, quarū quælibet 100 ualebit partes. De-
 mum cōiunge regulas ut decet, deinde duo clauiculi siue episto-
 mia F G, regulæ fortioris infigātur perpendiculariter, ut in fora-
 minibus suis liberè circūuolui possint. Huius instrumenti for-
 mulam, uide infra. Modus iste obseruandi astra per has regulas
 Ptolomæi, meo quidē iudicio optimè ualet, modo ut inter duo
 pinnacidia regulæ A D, fiat structura quædā papyracea, ad mo-
 dum canne quadratæ de quadruplicato papyro, ad latitudinē &
 altitudinē pinnularis regulæ A D, sit tamen circa pinnacidium
 D foramen quoddam appertum, ut radius Solis ueniens per fo-
 ramen pinnacidij A, ad pinnacidium D, uideri possit, quoniam
 ita radius Solis fortior uidebitur, non impeditus ab aëre uel uen-
 tis. Illarum rerum uide simulachrum mox sequens,

SIMVLACHRVM REGVLÆ PTOLEMAEI.



Applica regulā in obseruationibus sic ut constituat triangulos formales isosceles, ita quod semper numerus per punctū D abscissus, in regula C E, indicet magnitudinē chordæ subtēg arcui inter poliū horizontis & stellā, seu Solem intercepto. Medietas autē huius ^{1, 100, 1000} in tabula Sinuū semper indicabit medietatem ipsius arcus, ita ut repertus graduū numerus duplicandus sit. Sed quoniā hęc regula minime capax est omnium numerorum, cum linea eius C E in tot minutissimas portiunculas diuidenda esset, sic hic in tali figuracione longior regula diuisa est in 141421 partes æquales, secundū exigentiā tabulæ Sinuū habentis maximū Sinū 100000 partiū, eam etiā ob rem quęlibet pars compræhensa inter duos numeros, 100 continebit, nā 10 in 10 ducti, faciunt 100, sicut clarebit in hac adiecta figura, ubi A litera præcisæ 58400 representat, B 58100, C 58200, D 58300, E 58400, G 58500. Si nunc A D pars regulæ, cui pinnacidia duo infixæ sunt, cū acumine suo D, ceciderit in punctū F, qui punctus non est medietas unius diuisionis ultra E, scilicet intra E & G, hoc est inter duas diuisas partes, quæ denotant hos numeros, scilicet 58400, & 58500, quę punctū F sic tactū, iuxta cōiecturam diuisionū accipio pro 34, uel prope talis partiū ultra E, hoc est ultra 58400, qualiū 100 ab E in G numerantur, et sic sit numerus debitus ipsi F puncto per D acuminē alterius regulę superne incūbe tis designato, 58434. Huius uide figurā.



Numerus iste sic repertus, est chordæ subtēſe arcu distantie So-
lis à polo horiſōtis, ut anno 1475, die 2 Augusti in Meridie ob-
ſeruat, Pro arcu uero ex tabula Sinuū inueſtigādo, ſumenda
eſt medietaſ huius chordę, q̄ eſt Sinus reſtus arcus ſubdupli, aut
medij ad arcū chordę prædictę. Hicigit Sinus reſtus in tabula
Sinuū, indicat arcū ſibi debitū. Cuius arcus duplatus, eſt arcus
debitus ſupradictę chordę, & arcus distantie Solis à uertice hori-
zontis, huius cōplemētū eſt altitudo Solis meridiana, uide hu-

58434	Chorda distantie à uertice,	(ius exemplū,
29217	Medietaſ huius chordę,	
16, 59, 17	Arcus medietaſis chordę,	
33, 58, 34	Arcus eius duplicatus.	(meridiana,
56, 1, 26	Cōplemētū huius duplicati, & eſt altitudo Solis	

Per altitudinem Solis meridianam locum
eius uerum in zodiaco capere.

Quære in area tabulę ſequentis altitudinē Solis meridianā,
quā li præſe inueneris, habebis in præptu ad dextrā uel ſiniſtrā
tabulę, gradū Solis, & in capite uel pede tabulę, ſignū Solis. Nā
ſi altitudo Solis ſumpta eſt à Solſtitio hyemali uſq; ad Solſtitium
æſtiuale, erit eadē altitudo Solis ſignorum ♄, ♃, ♁, ♀, ♀, ♀, ♀.
Si uero à Solſtitio æſtuali in Solſtitium hyemale, erit altitudo So-
lis ſignorum ♄, ♁, ♃, ♀, ♀, ♀, ♀. Si uero altitudo Solis non fuerit
expreſſa in tabula, accipe numerū uiciniorē minorē tuę altitu-
dini ibidē expreſſum, notādo extra gradū in latere, & Signū in
fronte uel pede tabulę. Accipe etiā ibidē numerū proximē ma-
iorem, & de illis fac differētiā, q̄ differētia erit numerus primus
regulę de tri, et diuiſor. De inde ſubtrahe altitudinē Borealē, ſibi
dem expreſſum ab altitudine propoſita, & erit earū differētia
tertius numerus, quē multiplica ſemp in 60, q̄ eſt ſecūduſ nume-
rus, & hoc productū diuide p̄ primū ſcilicet diuiſorē, & reduc tamē
prius differētiā ad ſecūda, facta multiplicatiōe & diuiſiōe. Sub-
trahe illud qd̄ puencrit à ſigno, & gradu Solis extra notato. Si
altitudo fuerit accepta à ♄ in ♄, uel adde ſi altitudo Solis fuerit
à ♄ in ♄. Per hęc regulā repio altitudinis Solis meridianę, ſci-
licet 56, 1, 26, uerū locū 18, 5, 43 ♁, Solis in zodiaco ad tempus
obſeruationis.

Tabula altitudinum Solis meridianarum præsupponens altitudinem poli 49.24. & maximam Solis declinationem 23.28.

G.	♈			♉			♊			♋			♌			G.			
	g.	m.	se.	g.	m.	se.	g.	m.	se.	g.	m.	se.	g.	m.	se.				
0	17	8	0	20	25	36	29	6	57	+0	36	0	52	5	3	60	+6	24	30
1	17	8	1+	20	38	30	29	28	8	+0	59	5+	52	16	5	60	58	57	29
2	17	8	5+	20	51	+7	29	+9	32	+0	23	+7	52	+6	55	61	11	7	28
3	17	10	3	21	5	2+	30	11	5	+1	+7	39	53	7	33	61	22	55	27
4	17	11	38	21	19	2+	30	32	+9	+2	11	30	53	27	58	61	34	20	26
5	17	13	+0	21	33	+3	30	5+	+3	+2	35	20	53	+8	11	61	+5	21	25
6	17	16	10	21	+8	23	31	16	15	+2	59	8	5+	8	10	61	55	58	24
7	17	19	7	22	3	23	31	38	57	+3	22	5+	5+	27	56	62	6	13	23
8	17	22	31	22	18	43	32	1	17	+3	+6	37	54	+7	29	62	16	2	22
9	17	26	21	22	3+	23	32	23	15	++	10	17	55	6	+7	62	25	28	21
10	17	30	39	22	50	21	32	+6	21	++	33	5+	55	25	50	62	3+	29	29
11	17	35	23	23	6	38	33	9	4	++	57	27	55	4+	39	62	43	6	10
12	17	+0	33	23	23	13	33	31	5+	45	20	57	56	3	12	62	51	16	18
13	17	+6	10	23	+0	6	33	5+	51	+5	4+	21	56	21	29	62	59	2	17
14	17	52	13	23	57	17	34	17	55	+6	7	+1	56	39	30	63	6	13	16
15	17	58	+2	24	14	+5	3+	+1	+	+6	30	56	56	57	15	63	13	18	15
16	18	5	37	2+	32	30	35	4	19	+6	5+	5	57	1+	+3	63	19	47	14
17	18	12	58	2+	50	31	35	27	39	+7	17	9	57	31	5+	63	25	50	13
18	18	20	44	25	8	+8	35	51	3	+7	+0	6	57	+8	+7	63	31	27	12
19	18	28	5+	25	27	21	36	1+	33	+8	2	56	58	5	22	63	36	37	11
20	18	37	31	25	+6	10	36	38	6	+8	25	39	58	21	39	63	41	21	10
21	18	+6	32	26	5	13	37	1	+3	+8	+8	15	58	37	37	63	45	39	9
22	18	55	58	26	2+	31	37	25	23	+9	10	+3	58	53	17	63	49	29	8
23	19	5	+7	26	+4	4	37	49	6	+9	33	3	59	8	37	63	52	53	7
24	19	16	2	27	3	50	38	12	52	+9	55	15	59	23	37	63	55	50	6
25	19	26	39	27	23	+9	38	36	+0	50	17	17	59	38	17	63	58	20	5
26	19	37	40	27	++	2	39	0	30	50	39	11	59	52	36	6+	0	22	4
27	19	+9	5	28	4	27	39	24	21	51	0	55	60	6	36	6+	1	57	3
28	20	0	53	28	25	5	39	+8	13	51	22	28	60	20	13	6+	3	6	2
29	20	13	3	28	+5	55	+0	12	6	51	+3	52	60	33	30	6+	3	+6	1
30	20	25	36	29	6	57	+0	36	0	52	5	3	60	+6	24	6+	4	0	0

FABRICA REGVLÆ PTOLEMAICÆ

Si hac Tabula uti uolueris ad aliam regionem, siue locum, scias eiusdē loci latitudinē, quæ si fuerit minor illa, adde altitudi-
dini hic in tabula inuentę excessum illius; Si maior, inſnuē. Ver-
bi gratia Tabula hæc fundata est pro eleuatione poli 49 gra,
24 mi, qualis est Nurenbergæ. Si autem eam conuertere uel-
les, ad altitudinem poli 51 gra, 40 mi, fac differentiam duorū
polorum, scilicet 49, 24, & 51, 40, quæ est graduum 2, m̄ 16.
Et quia cum differentia sit maior polo Norico, subtrahe gra-
dus 2, m̄ 16, à quolibet numero in hac Tabula posito, & hæc
bebis illam ex amulsim pro polo 51, 40, &c.

Verum locum Solis per solam chordam distantia à
uertice multo facilius colligere, quàm antea.

Modus iste est ferè idem, sicut per tabulam altitudinum Me-
ridianarum, quare usum huius accipe hoc exemplo. Item an-
no Christi labente 1475, die 2 Augusti in Meridie, fuit inuen-
ta talis Chorda 58434 +

58902 Maior hac obseruatione ex sequenti tabula.

58385 Minor proximis obseruatione ex tabula sequenti.

517 Differentia, & primus numerus acciuisor. 60 sem
per secundus numerus.

58434 Chorda obseruata.

58385 Chorda minor obseruatione ex tabula sequenti.

49 Differentia & tertius numerus.

Dispone hos numeros ad regulam proportionum, dicendo
517, dant 60, quid dabunt 49. Facit 19 gra, 5 mi, & ferè lo-
cus Solis uerus huius obseruationis.

Sequitur Tabula,

Tabula

Tabula pro extrahendo uero loco Solis per solam
chordam distantiae à uertice.

G	☉	♌	♍	♎	♏	♐	♑
0	+4877	50459	64974	83572	101334	114104	30
1	+4884	50822	65556	84204	101860	114404	29
2	+4903	51196	66144	84834	102382	114694	28
3	+4937	51578	66736	85460	102897	114976	27
4	+4980	51972	67332	86089	103406	115247	26
5	+5036	52375	67930	86714	103908	115508	25
6	+5108	52784	68532	87338	104404	115761	24
7	+5196	53204	69140	87960	104896	116003	23
8	+5288	53637	69748	88578	105379	116235	22
9	+5398	54074	70360	89195	105855	116459	21
10	+5518	54520	70976	89810	106327	116670	20
11	+5652	54978	71592	90418	106788	116875	19
12	+5798	55441	72212	91030	107242	117068	18
13	+5958	55913	72834	91636	107692	117252	17
14	+6128	56392	73460	92237	108133	117412	16
15	+6312	56879	74086	92838	108567	117588	15
16	+6508	57374	74714	93434	108993	117740	14
17	+6716	57876	75342	94026	109412	117881	13
18	+6936	58385	75972	94614	109822	118012	12
19	+7168	58902	76602	95200	110225	118134	11
20	+7412	59422	77236	95782	110621	118246	10
21	+7668	59953	77870	96357	111007	118348	9
22	+7932	60488	78504	96929	111385	118438	8
23	+8208	61028	79138	97498	111761	118516	7
24	+8497	61574	79772	98060	112118	118586	6
25	+8798	62128	80406	98619	112470	118645	5
26	+9108	62688	81040	99171	112815	118692	4
27	+9430	63240	81674	99720	113151	118728	3
28	+9762	63811	82308	100264	113477	118755	2
29	+50106	64397	82940	100802	113795	118772	1
30	+50459	64974	83572	101334	114104	118777	0
	II	♌	♍	♎	♏	♐	

Tabula hæc præsupponit maximam Solis declinationem 23.
28, & poli elevationem 49,24, qualis est Nurenbergæ.

h ij Si

FABRICA REGVLAE PTOLEMAICAE

Si autem alio in loco forte faceres obseruationes ad Solem, uellesq; tibi condere tabulam consimilem, pro poli illius loci eleuatione, age in hunc modum: In Signis Septentrionalibus, subtrahe medietatem declinationis cuiuslibet gradus à medietate eleuationis poli, & producti Sinum duplica quod præbebit tibi chordam distantiae ab eodem gradu. In signis Meridionalibus Adde medietatem declinationis cuiuslibet gradus, medietati eleuationis poli, & producti Sinum duplica, & habebis chordam distantiae ab eodem gradu. Exemplum pro tabula præcedenti, quæ ad polum 49. 24 radificata est.

24	41	Medietas poli Nurembergæ,	(lis.
24	11	47	Medietas declinatiois gradus 1 ° Septentriona
24	30	3	Remanens,

24	31	41495	Sinus proximæ minor huius rema.	ex tabula
24	30	41469	Sinus huius remanētis	Sinuum
		26	differentia, & est secundus numerus 100000	
		3	Remanentis, & est tertius	
		60	semper est numerus primus & diuisor,	

Pone hoc ad regulam proportionum dicendo; 60 dant 26, quid dabunt 3, facit 1 addendum,

41469	
1 . A.	
41470	
41470	
82940	Chorda pro 1 gradu ° ad Nurembergam,

FINIS.

IOANNIS DE MONTEREGIO ET BER NARDI VVALTHERI EIVS DISCIPV, li ad Solem obseruationes,

Obseruationes Ioannis de Monteregio per
regulas Ptolemai factæ ad Solem.

<p>☾ An: Chri: 1462. Romæ. 3 Ianuar ij altitudo ☉ meridi ana 26. 12. Locus eius 22. 30. 9. Declinatio eius merid iana 21. 40. Fit igitur alti tudo Aequinoctialis 47. 52. Et altitudo poli Arcti- ci 42. 8.</p>	<p>27 mediocris ☾ Anno Christi 1473 10 Martij 11 30 7 Iunij 8</p>	<p>Chor. dist. 91920 84180 83600 71850 45020 44970</p>
<p>11 Ianua. Altitudo ☉ meridia na 27. 50. Locus eius 0. 41 7. Declinatio meridionae lis 20. 6. Fit igitur altitudo Aequinoctialis 47. 56. & altitudo poli 42. 4.</p>	<p>6 April. sed uētiualid. 19 nō omnino exacta 20 Diligens. 27 Altitudo Solis in fine celi- plis suæ 25. 11 Iunij</p>	<p>67740 60580 59975 44880</p>
<p>☾ An: Chri: 1472 Nurnber: chord: distan: 6 Martij, ut sinus 10-86600 8 (tus 100000. 85300 20 Februa. 95625 24 85100 23 92900 26 Septembris, medi ocris propter nouū aduen tum ex Italia.</p>	<p>13 31 Augusti 1 Septembris 8 11 13 14 17 Iunij 18 Septembris 21</p>	<p>44860 75150 75750 80084 81940 83200 83810 45000 86300 88160</p>

h iij Anno

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chorda distan- tia à uertice		chorda distan- tia à uertice.
☾ Anno Christi 1475.		3 . Septembris	76667
15 Iunij	44835	4	77250
26 Iulij	55160	5	77900
28	58012	6	78525
Observationes sumptę per regulas Ptolemęi, de mo- tu Solis, per Bernardum Waltherum Nuren- bergęe discipulũ M. Ioannis de Mon- teregio.		14	83550
		16	84780
		17 Dubia	85350
		18	85980
		21	87850
		22	88434
		2 Octobris dubia.	94500
		5	96150
		7	97325
		9	98475
☾ Anno Christi 1475		12	100110
2 Augusti in meridie	58434	13	100634
3	58900	14	101190
4 Dubia.	59325	30	108910
5	59910	2 Nouembris	110150
6	60434	3	110534
7	60960	4	110934
10	62567	24	116884
13	64184	28	117600
14	64750	29	117790
16	65910	30	117925
17	66460	1 Decembris	118050
18 Dubia	67100	2	118160
20	68200	12	118790
28	73000	19	118600
29 Dubia	73625	26	117825
1 Septembris.	75420	27	117675
2	76100		

OBSERVATIONES AD SOLEM. 18

		chorda distā tia à vertice			chorda distā tia à vertice
☾ Anno Christ, cur, 1476.			3	Iulij	47367
30 Ianuarij	106750		4		47600
20 Februarij	95650		5		47859
10 Martij	84150		6		48134
13 Dubia	82267		20		51825
16	80390		5	Septembris.	78225
18	79180		17		85675
23	76080		22		88775
26	74200		23		89400
31	71140		24		89934
13 Aprilis	63600		25		90500
18	60860		6	Octobris	97000
9 Maij	51360		9		98700
16	49090		15		101934
19	48210		8	Nouembris	112625
3 Iunij	45350		28		117750
11 Dubia	44867		11	Decembris	118780
12 Certa	44890		18		118600
27	46110		19		118525
13 Septembris, Certa.	83400		20		118420
14 D. bia	84000		27		117600
19 Certa	87090		☾ Anno Chri, 1478. currē.		
20	87680		11	Martij, Diligens	83920
21	88320		12		83234
☾ Anno Chri, cur, 1477.			31	Martij, Diligens.	71434
11 Martij, Certa	83675		30	Aprilis	55220
26 Iulij	45967		11	Maij	50850
27	46125		20		48050
30	46650		31		45790
1 Iulij	46850		7	Iunij	45025
2	47100		10		44900

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chor. dist. à uertice.		chor. di. à uertice
11	Iunij, Exacte 44890	28	Martij, radij fort. diligens obseruatio. 73350
13	Exacte 44890	12	Septembris 82250
15	44920	13	82625
17	45000	14	83490
18	Dubia 45100	15	84140
19	quia uenti, dubia 45125	19	86600
21	Exacte 45267	[Anno Chriſt. cur. 1487.	
24	45650	10	Iunij 44934
2	Iulij 47090	11	44890
12	49800	13	44890
13	50140	14	44890
19	52320	16	44960
9	Augusti 62140	17	44990
2	Septembris 76225	18	45050
8	Exacte 79950	22	45388
9	Exacte 80534	25	45800
10	Exacte 81190	26	45934
11	Exacte 81800	11	Iulij 49490
12	Exacte 82480	12	49795
13	Exacte 83050	14	50460
15	84390	18	51910
21	88050	22	53490
30	Exacte 93410	29	56600
9	Octobris, Exacte 98040	30	57775
26	Nouembris, radij fortes, di- ligens obseruatio exac. 117300	31	57525
11	Decēbris, Radij fort. dilig. obseruat. 119760	1	Augusti 58010
[Anno Chriſt. 1479 currē.		2	58510
21	Februarij, radij fort. dilig. obseruatio. 94860	9	62100
		15	65440
		16	66000

OBSERVATIONES AD SOLEM, 29

	chorda distā tiz à uertice		chorda distā tiz à uertice	
1	Septembris	75540	10	rad.fort.dil.obf. 101200
5		78000	17	rad.for.dil.obse. 97338
9	Dubia	80500	2	Martij, radij fortes dili- gens obseruatio. 89010
10		81100	3	rad.fort.dil.obse. 88400
11		81720	9	Clarus satis 84700
12		82350	10	Radij debiles 84090
13		82950	17	Clarus satis 79725
14		83600	19	rad.for.dil.obser. 78460
15		84225	24	rad.for.dil.obser. 75334
16		84810	25	Clara dili.rad.for. 74710
17		85440	9	Aprilis. rad. fortes diligēs obseruatio. 65780
23		89134	10	65200
24		89713	11	Clarus 64634
25		90334	12	Clarus 64080
30		93320	29	Clarus 55440
1	Octobris	93910	7	Maij, Clarus. 52090
6		96820	14	Frigus, clarus 49640
2	Nouembris	110200	19	Clarus 48175
22		116475	25	Satis clarus. 46710
7	Decembris, radij fort. dili, obseruatio.	118625	27	Satis Clarus 46350
13	rad.for.dil.obser.	118790	3	Iunij, Clarus 45390
14	rad.for.dil.obse.	118790	4	Clarus 45267
22		118300	7	Clarus 45025
☉	Anno Christ. cur. 1488.		8	Clarus 44975
1	Ianuarij	116734	10	44910
2	Satis certa	116525	13	44880
3	rad.for.dil.obser.	116275	14	44890
9	rad.for.dil.obser.	114725	15	44910
31	rad.for.dil.obser.	106240	16	44930
1	Feb. rad.for. di, obf.	105750		

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chor. dist. à uertice.		chor. di. à uertice
17 Iunij	45000	7 Ianuarij, clar. dili.	115075
18	45090	16 clarus diligens.	112190
9 Iulij, Clarus	49070	22 clar. dilig.	109880
16 Clarus	51400	12 Februarij,	99700
27 Clarus ualde	55950	23 nō omnino certa	93425
2 Augusti	58875	2 Martij, cla. dili.	89188
17	66988	3 Clar. dilig.	88575
21	69334	5 Clar. dilig.	87325
31 Clarus	75360	8 Clar. dilig.	85460
1 Septēb. clar. dilig.	75975	9 Clar. dilig.	84860
6 Clarus diligens	79090	10	84234
7 Diligens	79713	11 Clar. dili.	83625
8 Clara diligens	80313	12 fatis cla. dilig.	82980
9 Clarus diligens	80925	13 clar. dili. uald.	82360
10 Clarus diligens	81550	15	81100
11 Clara diligens	82190	19 Clar. dilig.	78600
13 Diligens	83434	20 Clar. dilig.	77963
14 Clarus diligens	84067	23 Clar. dili.	76100
15 Clarus diligens	84690	24 Clar. dilig.	75480
18 Clarus diligens	86514	29	72400
3 Octobris, cla. dil.	95534	31 Clar. dilig.	71200
4 Clarus diligens.	96100	4 Aprilis, clar. dilig.	68634
7 fatis clara dilig.	97820	5 Clar. dilig.	68234
8 Clara dilig.	98350	12 Clar. dilig.	64234
26 Clara diligen.	107510	23 Clar.	58400
31 Cla. diligentis.	109675	28 Clar. dili.	46200
2 Nouemb. cla. dil.	110490	2 Iunij, Clar. dilig.	45480
27 Clara	117620	4	45290
11 Decēb. clar. dili.	118780	5	45200
☉ Anno Chri. 1489 currē.		7 Clar. dilig.	45043
6 Ianuarij, cla. dili.	115360	9 fatis clara.	44975

	chorda distan tia à uertice		chorda distan tia à uertice.
10	Iunij, Clar. dilig. 44940	26	clar. dilig. 117760
11	44900	☾ Anno Christi 1491 cur.	
12	Clā. dilig. 44890	6	Ianuarij, clā. dili. 115490
24	Clar. dilig. 45710	11	clar. dilig. 114040
29	clar. dilig. 46534	12	clar. dilig. 113720
31	Iulij, clā. dilig. 57750	3	clar. dilig. 113400
24	Augusti, clā. dili. 70950	17	clar. dilig. 112000
7	Septēb. clā. dilig. 79550	21	clar. dilig. 110480
8	clā. dilig. 80175	13	Februa. clā. dilig. 99400
9	80810	14	clar. dilig. 98860
11	clā. dilig. 82040	16	clā. dilig. 97750
21	clā. dilig. 88240	25	clar. dilig. 92500
27	clā. dilig. 91870	2	Martij, clā. dilig. 89490
28	Octob. clā. dilig. 108313	11	non ualde clarus, sed fatis. 83940
30	Novemb. clā. dili. 118013	12	fatis clarus. 83325
☾ Anno Chri. 1490. currē.		13	clar. dilig. 82680
21	Februa. fatis clā. 94750	23	coelū ual. clarū di. 76425
28	clarus diligens. 90550	24	clar. fatis 75775
2	Maij, clā. dilig. 54350	25	clā. dilig. 75188
11	Iunij, fatis clā. 44900	5	Aprīl. fatis clā. di. 68525
12	clā. dilig. 44900	18	clar. uald. dilig. 61210
15	clā. dilig. 44940	27	clar. dilig. 56750
31	clar. uald. dilig. 45325	12	Iunij, nō cer. sed suf. 44900
5	August. clā. dilig. 60140	14	clar. fatis. 44910
12	Septēb. medioc. 82513	17	clar. dilig. 45010
6	Decēb. clā. dilig. 118600	18	Iulij, clā. dilig. 51925
7	clar. dilig. 118650	9	Septēb. clā. dilig. 80550
8	clā. dilig. 118675	14	fatis clar. 83680
12	clar. ualde dilig. 118790	15	clar. dilig. 84234
13	clā. dilig. 118788	14	Decēb. mediocris 118790
15	clā. dilig. 118760	15	clar. ualde dilig. 118767
19	clar. dilig. 118560		

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chorda distan- tia à uertice		chorda distan- tia à uertice.
16	cla. uald. dil. 118734	30	Septēb. cla. di. ual. 93650
☉	Anno Chri. 1492. currē.	1	Octob. cla. di. ual. 94245
4	Iunij, cla. dil. 45250	2	Cl. dili. 94640
5	Cl. dil. 45160	14	Clar. uald. dili. 101534
6	Cl. dil. 45100	11	Nouēb. fat. cl. di. 113650
7	Cl. dili. 45040	18	cl. dili. 115688
8	Cl. dili. 44980	☉	An. Christi 1494. labēte.
9	Cl. dili. 44934	4	Ianuarij, cla. dili. 115940
10	Cl. dili. 44900	5	Cl. dili. 115688
11	Cl. fat. dili. 44888	13	Cl. dili. 113334
12	ut præcedens 44888	15	Cl. uald. dili. 112640
22	Cl. dili. 45520	13	Febru. cla. uald. di. 99267
23	Cl. dili. 45634	8	Iunij, cla. dili. 45025
24	Cl. dili. 45800	10	Cl. 44925
26	Septemb. cla. dili. 91367	12	Cl. uald. dili. 44900
27	Clara, dili. 92020	13	Clar. uald. dili. 44910
☉	Anno Chri. 1493. cur.	14	Clar. dili. 44925
13	Septemb. ualde dil. 83320	23	Cl. dili. 45588
14	Clar. codē instāti 83934	24	cla. uald. dili. 45700
17	Cl. dili. 85800	13	Septēb. cla. dili. 83171
18	cl. dil. Funda te in hanc 86400	14	cl. fat. dili. 83785
22	Cl. dili. Funda te in hanc 88867	13	Decēbris, cla. dili. 118800
23	Cœlum serenissimum, un- de diligētissima optimaq̄ obseruatio, cui si aliq̄ cor- respondent, certe omnes iudicentur. 89460	14	fat. cl. dili. 118790
24	uald. dili. obserua. 90056	☉	Anno Christi 1495. lab.
29	Cl. uald. dili. 93067	8	Martij, cla. dili. 85788
		11	Iunij, cla. dili. 44920
		13	cl. dili. 44910
		14	cl. dili. 44925
		6	Septēb. cla. ual. di. 78650
		8	cl. ual. dili. 79900
		9	cl. dili. 80533

	chor. dist. à uertice.		chor. di. à uertice
11	cla. ualde dili. 81764	11	cla. ualde multū diligens ad hibe fidem. 118800
15	cla. uald. dili. 84280	¶ Anno Chri. 1497. Iabēte	
16	cla. uald. dilig. 84880	8 Martij. cla. ual. di. 55480	
21	cla. satis dili. 87940	28 cla. uald. dili. 73080	
29	cla. uald. dilig. 92770	29 cla. ual. dilig. 72445	
30	cla. uald. dili. 93378	24 April. cla. ual. dil. 57940	
15	Decēb. cla. dili. 118788	7 M ij. cla. dilig. 52225	
¶ Anno Christ. 1496. cur.		8 cla. dilig. 51800	
8 Iunij. cla. ual. dili. 45100		10 cla. dilig. 51075	
9 cla. dili. 45070		28 cla. ualde dilig. 46240	
10 cla. uald. dili. 45025		10 Iunij. cla. ual. di. 44925	
15 Radij debiles. 45000		14 satis cla. dili. 44934	
16 cla. uald. dili. 45025		15 cla. dilig. 44966	
17 cla. dilig. 45088		21 Septēb. cla. dili. 88300	
30 August. cla. ua. di. 74800		24 cla. dilig. uald. 90100	
6 Septēb. satis dilig. 79144		29 non certissima. 93140	
9 Diligens. 81000		1 Octob. cla. ual. di. 94300	
10 satis cla. dili. 81612		2 cla. ual. dilig. 94886	
13 cla. uald. dili. 83490		3 cla. diligētissima 95450	
14 fat. cla. dili. ualde 84125		15 cla. dili. 102050	
15 cla. dili. 84750		16 cla. dili. 102575	
17 cla. ualde dili. cum nouo in strumento. 85975		20 cla. uald. dili. 104600	
18 satis cla. dili. ual. 86575		21 cla. uald. dili. 105100	
29 cla. dili. 93240		27 cla. uald. dili. 107900	
30 cla. ualde dili. 93840		28 cla. satis dili. 108340	
1 Octobris. cla. ual. di. 94400		¶ Anno Chri. 1498 curē.	
6 cla. uald. dili. 97300		5 Iunij. cla. uald. di. 45225	
7 cla. uald. dili. 97888		6 cla. uald. dili. 45150	
10 Decēb. fat. cla. dil. 118800		7 cla. uald. dili. 45090	

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chorda distā tū a uertice		chorda distā tū a uertice
9	clar. uald. dilig. 44966	12	cla. uald. dilig. 99917
10	clar. ualde dilig. 44934	14	Martij, cla. ual. dil. 82000
11	clar. ualde dili. 44910	7	Aprilis, cla. ua. di. 67300
12	ualde dilig. 44890	21	cla. uald. dili. 59640
13	clar. ualde dilig. 44900	23	cla. uald. dili. 58625
16	clar. dili. 44990	29	clar. uald. dilig. 55750
18	clar. dili. 45090	30	clar. ualde dilig. 55300
23	Iulij, cla. uald. dil. 53625	1	Maij, clar. uald. dil. 54900
12	Augusti, cla. fa. di. 63900	2	clar. uald. dilig. 54420
15	cla. in instāti ual. di. 65600	11	fat. cla. in instāt. di. 50875
11	Septēb. cla. ual. di. 81925	12	fatis dilig. 50517
12	cla. in instāti ua. di. 82566	17	in instāt. ual. dili. 48925
15	cla. in instāt. dubito 84400	29	clar. ualde dilig. 46125
18	cla. uald. dili. 86266	5	Iunij, cla. uald. dil. 45267
29	cla. uald. dili. 86888	7	clara certissima 45100
20	clara diligentissi. 87500	6	clara certissima 45040
28	clar. dilig. 92336	9	clar. in instāt. ua. d. 45000
29	cla. dili. 92916	10	clar. ual. dili. 44990
30	cla. ualde dili. 93525	11	d. in instā. cert. corri. pceden. ppē motū instrumēti 44950
1	Octob. cla. dilig. 94110	12	clara certissima 44925
11	cla. dilig. certissi. 99775	13	clara certissima 44925
24	cla. dilig. 106400	14	cla. in instāti ua. di. 44925
10	Nouemb. cla. dil. 113225	17	fat. cla. in instāt. di. 45013
15	clar. dili. 114788	21	clara certissima. 45313
23	cla. dilig. uald. 116766	30	fatis cla. dilig. ua. 46667
1	Decēb. cla. dilig. 118100	7	Iulij, clara certisi 48310
1	Anno Christi 1499, lab.	11	clara certissima 49500
22	Ianuarij, clar. dili. 110040	16	clara certissima 50188
26	clar. dili. uald. 106350	28	clara certissima 56140
31	cla. uald. dili. 106066	4	Augusti, cla. certi. 49520
3	Februa. nub. rori. 104612	13	clara certissima. 64350
11	cla. in instā. dil. ual. 100466		

	chor. di. aueritice		chor. di. aueritice
30	Septemb. cl. dil. 93375	31	clara certissima 116760
3	Nouemb. cl. ua. di. 110600	● Anno Chri. 1504. flu.	
7	Decēb. cl. ua. f. nō ce. 118634	17	Januarij, clara cer. 11817
●	An. Christi 1500. labēte,	10	Martij, cla. certifs. 84234
1	Martij, cla. ual. di. 89625	17	clara certifs ima 79825
8	clara certissima 85300	21	fatis dar. ualde 77300
29	dar. ualde dilig. 72217	14	April. dar. certifs. 63090
23	April. mediocris 58240	21	clara certissima 59360
24	cl. uald. dilig. 57757	2	Maij, clara certifs. 58875
19	Maij, clara certifs. 48140	6	dar. fatis dilig. 52575
23	ualde dilig. 4725	28	dar. ualde dilig. 46210
24	dar. ualde dilig. 46913	5	Iunij, clara certifs. 45167
25	cl. uald. dil. 46734	6	clara certissima 45100
26	cl. uald. dilig. 46525	14	Dubia 44910
29	dar. uald. dili. 46183	16	clara certissima 44980
1	Iunij, clara certifs. 45567	2	Iulij, dar. certifs. 47190
2	clara certissima. 45467	3	clara certissima 47425
8	clara certissima 44975	4	clara certissima 47667
9	clara ualde dilig. 44934	4	Septēb. cl. certifs. 77775
10	dar. fatis ualde di. 44900	5	clara certissima 76400
11	clara certissima 44890	6	clara certissima 79020
12	præc. certissima 44883	8	præclar. certifs. 80263
13	cl. uald. dilig. 44890	9	dar. dilig. 80875
14	cl. uald. dilig. 44917	12	clara certissima 82734
15	præc. certissima 44957	13	præclara certifs. 83367
16	clara certissima 44990	14	præcla. certissima 83990
26	Iulij, clara certifs. 55580	15	clara certissima 84600
28	præcla. certissima 56499	19	cl. in instāt. dilig. 87050
2	Septēb. cl. certifs. 76675	22	clara certissima 88910
16	Decēb. cl. medi. 118700	28	præclara certifs. 92500
30	dar. uald. dili. 116950	6	Decēb. clara cert. 118590
		16	clara certissima 118775

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chor. di. à uertice		chor. di. à uertice
¶ Anno Chri: 1503 fluente.		16	cla. certif. 49160
15 Martij, in noua domo me-		17	cla. certif. 49860
diocris 81325		18	Mediocris. 48590
16 clar. certifs.	80675	19	in instāti cla. certi. 48300
17 clar. certifsima.	80080	20	cla. certifs. 48034
18 cla. dilig.	79467	21	cla. certifs. 47775
20 nubes roridæ,	78220	22	cla. certifs. 47500
22 clar. certifsima	76940	23	cla. cert. confid. 47250
24 clar. certifsima	75700	24	cla. certif. cōfid. 47025
27 nubes rorid. sed di.	73850	25	da. in instāti cert. 46817
28 præclar. certifsima	73240	26	fatis in instanti. 46600
1 Aprilis, cla. cert.	70790	27	cla. certifs. confid. 46413
4 mediocris f. fatis	69000	28	cla. certif. confide. 46225
6 clar. certifsi.	67834	29	Dubia ualde. 46067
8 clar. certifsi.	66667	30	præcla. præcertifs. 45890
18 dar. in instāti dili.	61100	31	præcla. præcertifs. 45750
23 clar. certifsi.	59567	1	lunij, clar. certifsi. 45634
24 nub. rorid. sed dil.	58080	2	præcla. cert. cōfid. 45500
5 Aprilis, clar. cert.	57600	3	præcla. certifs. 45388
16 clar. certifsi.	57100	4	præclar. certifs. 45280
27 dar. certifsi.	56636	5	præcla. p̄cer. cōfi. 45188
3 Maij, fat. d. nō cer.	53980	6	præcla. certifs. 45113
5 cla. in instāti ua. ce.	53113	8	præcla. p̄cert. confi. 44988
6 da in instanti cer.	52700	9	p̄clar. p̄cert. cōfid. 44934
7 nubes roridæ dili.	52313	10	præcla. præcer. cōfi. 44900
9 præcla. certif.	51560	11	cla. uald. dilig. 44870
10 præcla. certif.	51167	12	præcla. præcer. cōfi. 44840
11 præcla. certif.	50825	13	p̄cla. p̄ce. line dub. 44850
12 præcla. certif.	50467	14	præcla. præcertifs. 44867
13 præcla. certif.	50125	16	præcla. præcertifs. 44913
14 cla. certif.	49788	17	præcla. præcertifs. 44980

	chor. di. à uertice		chor. di. à uertice
24	in instanti clar. ualde dilig. 45599	26	cla. certissi. 71600
25	clar. in instât. ua. di. 45725	28	per Gnomonem 73088
26	in instât. p̄cla. præc. 45880		eodē die nō p̄ gno. 73075
27	nō omnino cl. di. 46040	1	Septemb. cla. certiss. per Gnomonem 75510
28	cla. certiss. confid. 46200		Eodē die nō per gnomonē sed maiori linca super arcu posita. 75534
30	p̄cla. præcer. confi. 46580	5	medioc. per gnomo. 77990
2 Iulij. præcl. præce. cōf. 47000		8	per gnomonem 79875
4 præcla. præce. cōfid. 47480			Eodem die cōiuncti grossis idē maioribus lineis 79888
26 clar. certiss. 55200		18	cla. ual. dil. per gnomo. & in omnibus sequentibus per gnomonem. 81125
27 clara certif. cōfide 55634		13	mediocris uald. 83000
29 præcl. præcer. cōfi. 56550		16	cla. præcer. confide 84875
30 præcla. præcer. cōf. 57034		17	præclar. præcertif. 85475
31 cla. in instâti certif. 57517		19	clar. certissi. 86700
1 August. nō omni. cl. 58000		21	87975
2 mediocris 58500		28	clar. certissi. 92200
5 cla. in instanti cert. 59988			Itē per Armillas dilig. 2. 13:53
6 mediocris sed suff. 60500		4	Octob. nō omni. ce. 95688
7 clar. in instât. cert. 61020		5	cla. in instanti certissima fun da te in hanc 96280
10 præcla. certif. cōfid. 62613		8	cla. satis certissi. 97960
11 cla. certiss. rectificato instru mento p̄ Gnomo. 63163		13	clar. certissi. 100700
13 satis cla. certif. instrumēto rectificato, ut per æstatē non p̄ Gnomo. 64313		24	satis cla. dilig. 106290
15 instru. rectific. p̄ gno. 65400		4	Nouēb. cla. certi. 110967
16 cla. cer. instrumēto rectifica to nō p̄ gno. ut p̄ æsta. 65980		12	cla. certissi. 113780
25 p̄cla. præce. cōfi. rectifica. in strumē. p̄ gnomo. 71250			

OBSERVATIONES AD SOLEM.

	chor. di. à uertice		chor. di. à uertice
16	clara satis dilig. 114995	10	clar. ualde dilig. 101100
17	nubes roridæ ualde dilig. 115267	11	non ualde clarus 100550
6	Decembris, clara cer- tissima 118517	12	præclar. certifs. con- fide 100000
12	præclara præcertissima confide 118750	13	præcla. cert. cõfide 99450
14	ualde modicum ante in- stans satis clarus 118740	15	clarus plusq̃ satis 98350
16	præcl. præcer. cõfi. 118690	19	mediocris ualde 96090
23	non certifi. 118150	20	præcla. præcertifi. confide 95500
☉	An. Christi 1504. labete.	25	mediocris sed satis 92590
6	Ianuarij, præcl. ce. 115490	3	Martij, præclar. præ- certifs. confide 88325
8	clar. certifi. 114934	12	clar. præcert. cõfi. 82750
9	clar. certifs. 114650	18	clar. præcert. cõfi. 78990
10	cla. certifs. 114340	19	clar. certifi. 78390
20	cla. certifi. satis, sed cum agitatione 110913	23	clar. certifs. 75867
23	clar. certif. cõfide 109700	25	clar. certifi. 74610
24	præcla. cert. cõfide 109290	26	mediocris propter nubes roridas eo die ante meridiem 73988
25	cla. certifs. cõfide 108880	27	clar. certifi. 73384
26	præclar. præcert. 108440	28	nubes roridæ 72784
4	Februa, clar. ualde dilig. 104167	29	clar. certifs. 72175
6	nubes aequaliter roridæ 103225	6	Aprilis, cla. certif. 67400
7	clarus satis 102680	7	clara certissima 66790
9	præclar. certifi. con- fide 101620	8	mediocris 66213
		20	clar. certifi. 59690
		26	clar. ualde dilig. 56734
		27	clar. certissima 56275

chorda distan tia à uertice		chorda distan tia à uertice.	
28	cla. certissi. 55800	14	mediocris. 49567
29	præcla. certifs. 55340	15	Maij, mediocris 49275
30	præclar. præcert. 54900	16	præcla. præc. cōfi. 48934
1	Maij, præclar. præcer tifs. confide. 54475	19	rorida sed dilig. 48110
4	clar. certifs. 53213	20	clar. certissi. 47825
7	cla. ualde dilig. 52013	23	clar. certifs. 47067
9	clar. certissi. cōfi. 51267	24	clar. certissi. 46850
10	præclar. certifs. 50910	25	præcla. cert. cōfide 46650
11	clar. certissi. 50567	28	præcla. certifs. 46090
12	modicū post instās 50210	29	clar. certissi. 45925
13	præcla. præcertif. 49900	30	mediocris ualde 45800
		3	Iunij, clarus ualde dilig. 45280.

IOANNIS SCHONERII IN CONSTRUCTIONEM ATQVE VSUM RECTANGULI SIVE RADII ASTRONOMICI, ANNOTATIONES.



LRO Constructione rectanguli instrumenti, siue radij Astronomici, fiat baculus, siue fustis quadrangularis cum superficiebus planis longitudinis 6, uel plurium cubitorum, quem hic representari uolo per lineam *AB*. Eum diuides in partes æquales quotlibet, nam quo plures eo laudabilius erit opus. Placet tamen hunc diuidere in partes 1300. Hoc modo: Diuide eum primo in 13 æquales portiones, quarum quælibet continebit 100, deinde quælibet in 10 portiunculas, quarum quælibet 10 representabit. Demum inscribe numeros partium, ut in linea *AB* per 100 scandendo, donec ad 1300 peruenieris, & paratus erit fustis. Deinde fiant etiam brachia, siue pinnacidia diuersarum quantitatum, & si omnia uelles conficere, fierent iuxta diuisionem lineæ *AB*, 21, nam sic primum & minimum pinnacidium ualeret 10 partes fustis, secundum 20, tertium 30, ita quod maximum & ultimum ac 21, haberet 210 partes æquales illis diuisionibus & partibus fustis *AB*. Sint autem perforati in medio ut fustis intrare possit, & ut faciant rectos angulos cum eo, ita tamen quod circa eum hinc inde trahendi queant absque impedimento. Circa finem uero cuiuslibet pinnacidij, dispone clauiculum subtilem, aut acum. Similiter etiam circa *A* oculum centri unum, & erit paratum hoc instrumentum.

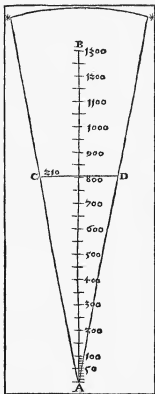
Pro usu huius trianguli Astronomici.

Applica

Applica fusti unum de pinnacidijis, & id quod secundū æstimationem tuā, conuenientius apparebit distantie stellarum considerandarum. Quo factio traduc pinnacidium hinc inde in baculo, donec ambæ stellæ simul ab A per acuminis na clauiculorū uideantur. Nam lineæ sic procedētes ab A centro uisus, & terminatę ad stellas, causant triangulum æquilaterum. Et numerus partium brachij siue pinnacidij sic in fuste quietentis Sinum primum inlinuat. Numerus autem in fuste ab oculo A, ad usq; lineam fiducie pinnacidij, ubi clauiculi sunt, Sinum secundum denotabit.

Arcum distantie circuli magni per duas stellas transcuntis, capere.

Arcum hunc colliges, per tabulam Gnomonicā quæ in Quadrato Geometrico M. Georgij Beurba-
chij ponitur, & per regulā porportionum uulgatissimam



mam de Tri, hoc modo: Duc numerum maximū tabulæ Gno-
 monicæ, scilicet 1200 in Sinum primum modo repertum, sci-
 licet CD, & productum diuide per Sinum secundum scilicet
 AB abscisum per lineam fiduciæ pinnacidij, quod demum pro-
 ductum mitte in tabulam Gnomonicam, Nam arcus graduū
 & minorum &c, ibidem repertus, arcū distantie inter duas
 stellas obseruatas tibi commonstrabit. Vt exemplo: An-
 no Christi 1475 fluente 17 die Octobris de mane inter horā se-
 cundam & tertiam post noctis mediū, obseruauit uenerabilis
 senex Bernardus Vualther ciuis Nurenbergen, Instrumen-
 to trianguli distantiam Martis & Saturni, & reperit Sinum pri-
 mum 210 partium, Sinum uero secundum partium 807. Per
 hos Sinus ita procede iuxta regulam proportionum, Dicendo
 807 partes fusti, id est, Sinus secundus, dat partes 210 pin-
 nacidij, id est, Sinum primum, quid dabunt partes tabulæ
 Gnomonicæ, scilicet 1200. Duco igitur partes Sinus primi
 scilicet 210 in partes tabulæ Gnomonicæ, scilicet 1200, facit
 252000. Has partes diuido per Sinum secundum, scilicet 807
 & ueniunt, 312 $\frac{216}{807}$, Quibus respondent ex tabula Gno-
 mica gradus 14. minuta 35 fere, Arcus inter η & σ tempore
 obseruationis &c. Hac etiam uia quæritur diameter Cometæ,
 Solis & Lunæ.

Ioannis

36

IOANNIS DE

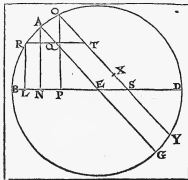
MONTEREGIO, GEOR-

GII PEVRBACHII, BERNARDI VVAL-

theri, ac aliorum, Eclipsium, Cometarum,
Planetarum ac Fixarum obseruationes.

Magister Georgius Peurbachius, & Ioannes de Montere-
gio obserauerunt in Mellico Austriae apud Viennam, an-
no domini 1457 eclipsim Lunae uniuersalem in oppositione
uera Septembris, scilicet die tertio mensis post occasum Solis,
Habuit autem in principio motu penultimae ex pliadibus altitu-
dinem ante meridianam 22 graduum, & Sol secundum nume-
rationem fuit in 49 minutis uigesimali gradus Virginis. In fine
autem motu fuit altitudo eiusdem stellae 36 graduum. Haec con-
sideratio fuit in Mellico castello Austriae, quod a Vienna distat
undecim miliaribus Aemmannicis uelut occidentem. Ex his

orig. 1457



duabus altitudinibus dictae stellae etiam tempus medij eclipsis per numeros subscriptos cum figuratiōe huic rei oportuna.

Intellige meridi-
anum A B G D, di-
ametrum aequato-
ris A G, diametrum
paralleli stellae con-
sideratae O Y, ar-
cum B R aequalem
altitudini stellae in
hora consideratio-
nis,

nis, R L sit sinus rectus altitudinis stellæ, A N sinus rectus altitudinis æquatoris, O P sinus rectus altitudinis meridianæ stellæ notatæ, punctus X centrū paralleli stellæ, linea R T æque distans horizonti, O Q differentia sinuum altitudinis meridianæ stellæ, & altitudinis consideratæ.

Tabula multiplicacionis ad Viennam.	41.38. complementū altitudinis poli, & est arcus A B.	Linea O T ut A E, est sing totus 60000
150519 1	mi. sc.	23.30
301038 2	4.3. Declinatio Solis Septentrionalis	66.30 Complemētū declinationis stellæ
451557 3	39862. Sinus arcus A B	55024. Sinus huius complementi, et est linea O X, ut A E, est sinus totus 60000.
602076 4	41.38.	Inuenienda est linea O T, ut O X, est sinus totus 60000.
752595 5	23.30	55024
903114 6	65.8 altitudo stellæ meridianæ.	60000 48107
1053633 7	54437. Sinus huius altitudinis.	2586420000
1204152 8	22476. Sinus altitudinis stellæ.	52457. linea O T, ut O X, est 60000.
1354671 9	31961. differentia duorum Sinuū, & est linea O Q.	Est autem linea O T sinus uersus distantia stellæ à meridianæ, cuius rei deducti onem in problematibus lib. secūdo circa finem apertum tradidi,
1505190 10	39862. Sinus complementi altitudinis poli, et est linea A N.	
	Linea A N ad A E, sicut O Q ad O T.	
Altiud, stel, 22. 0	39862	
22 gra. 0 mi. 0	31961	
Cum quo stella ipsa cælum mediat.	60000	
23.30. declinatio eius Septentrional.	1917660000	
19.48 m̄ uerus locus Solis.	48107	
48.22. altitudo poli ad oppidū Viennē. unde parum distat locus consideratio nis.		

52457	36. 0 Altitudo stel lae in fine moræ.	298 24
7543 Sinus rectus complementi distan tiæ stellæ à meridie.	35267 Sinus huius altitudinis.	121 8
m. se. 7. 13	54457	177 16 distantia Solis à meridiano
82 47 distantia stellæ à meridiano.	19 170 differentia sinuū altitudinis stel lae præsentis & altitu dinis meridianæ.	hora consideratiōis, quæ facit in tempore horas 11, mi. 49
139. 33 Ascens. re. stellæ.	Syllogismus ut ante hac	Igitur finis moræ fu it horis 11, mi. 49 à meridie transactis.
260. 41 ascens. re. ©	39862	11 49'
121. 8 differentia harum ascensionū.	19:70 60000 1150200000	10 24
360. 0 82. 47	28855 lin. 0 T, ut A E, est sin. 10. 60000	2 25 Tem pus moræ totius.
277. 13 Arcus æq̄ toris reuolutus ab eo instanti, quo stella e rat in meridiano sus pra terram.	55024 60000 28855 1731300000	0 42 30 tem pus dimidiæ moræ.
277. 13 821. 8.	31464 Sinus uer sus distantia stellæ à meridiano.	10 24
156. 5. distantia So lis à meridiano hora considerationis, quæ facit in tempore hor. 10, m. 24.	28536	11 6 Tempus uerissime oppositiōis luminarium diebus æquatis, Numerati o autem per tabu las Alfonsoas
Igitur principii mo ræ fuit horis 10, min. 24 completis à meridie.	28. 24 Comple mentum distantia à meridie.	ho. 11, m. 14.
Nunc ad finē moræ.	61. 36 distantia stellæ à meridiano.	¶ Anno 1460.
	298. 24 arcus æqua toris reuolutus ab eo instanti, quo stel la erat in meridiano supra terram.	Fuit Eclipsis Lu næ particularis in no ctæ quæ sequeretur diem tertiam Iulij, cu jus initium erat ho

eclipsabit

ECLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

ra 7. minutis 16 post meridiem completis. Medium autem ho-
 rus 8, minutis 13. & finis horis 9. minut. 10 tranſactis, puncta
 ecliptica, 2.56. Hæc per tabulas ad meridianum Viennæ. Con-
 ſideranti autem mihi in cælo huius eclipſis medium, uidebân-
 tur eclipſati digiti quatuor, & quiddam amplius. In fine autem
 accepi altitudinem Lunæ uſam gradus 15. minut. 18. aderat
 etiam Georgius præceptor meus.

01. 31. 5. Argumen- tum Lunę mediũ	20193	diſtantia oppoſiti ſo- lis à meridiano, ut ſe- midiameter paralleli
0. 52. Diuerſitas a- ſpectus Lunę in cir- culo altitudinis.	16706	eſt 60000.
15. 18	3487 dſa horũ ſin.	
	150519	60000
	3487	5660
16. 10. Altitudo ue- ra Lunę qua utar p altitudine oppoſiti ☉, cum huius & illi- us inſenſibilis in hoc ſitu ſit differētia.	facit 5248 59753	54340 ſinus cõple- menti diſtantię oppo- ſiti ☉ à meridiano.
20. 13 uerus ☉ locus	5249 ſinus uerſ. di- ſtantię oppoſiti. ☉ à meridião ut ſemidia- meter æquinoctialis	64. 55
21. 58 dedinatio op- poſiti Solis merid.	eſt 60000.	25. 5 diſtancia opp. Solis à meridiano in fine eclipſis.
41. 38	21. 58.	Ho. i. m. 40.
19. 40 altitudo me- ridiana oppoſiti ☉	68.2 cõplemē. decli.	10 20. ſin. eclip
20193 ſinus huius al- titudinis meridi.	55644 ſin. hui9 cõ (plemēti.	9. 10. ſin. eclip
16706 ſinus altitu-	60000 5249	per computum.
	6	1. 10. Differentia obſeruatiõis, & com- puti tabularum.
	31494	
	5660 Sinus uerſus	

Eodem anno fuit Eclipſis Lunæ uniuerſalis in oppoſitione
 uera luminariũ, quæ fuit die 27 Decembris, ubi per cõſideratio-
 nem in principio Eclipſis, ſtella quæ uocant, Alramech, habuit
 altitudinem antemeridianã graduũ 7. In principio autē moræ
 altitudinẽ 17. & in fine moræ altitudinẽ 28. gra. In principio
 Eclipſis

Eclipsis, fuit Luna per visum in uno circulo magno, transeunte per caput π antecedentē et lucidiorē Canis minoris. In fine autē super uno circulo transeunte per caput π sequētis, & Canē minorem. Consideratores fuere Georgius Purbachius & Ioannes de Monte regio in oppido Vicenensī.

Nūc seruato pristino syllogismo, elicia tps huius oppositiōis gra. m. (uerē. o. o.	A E in his partibus. 54813	sin9 rect. hui9 cōple. est linea 0 X
m Cum quo Alra- meeh cœlū mediat. 220 decl. e. 9 septē. 15 7 3/4 uer9 loc9 41 38 22	100000 60000 250519	ut A E est 60000 oportet autē in hac cōsideratiōe punctū notari in π et s, est em̄ 0 T maior semidi- metro paralleli, s. sinu cōplem. declin. stellę. 699'0
63 35 altit. stel. me. 53758 sin9 hui9 alt. 7.0 altitudo stelle in principio eclipsis. 7312 sin9 huius alti. 53758 7312	Hic erit multiplicator ppetu9 ad Vienā. Quoties em̄ uole- m9 ex altitudine a- stri cōprehēdere di- stantiā ei9 ā meridiē multiplicabimus dif- ferentiā sinuū altitu- dinis merid. & altitu- dinis alterius cuius- cunq; per hūc nume- rū, et ā pductio abij- ctiōem 9 quāq; figuras uer9 dextrā, residu- um em̄ ostēdit quan- titatē lineę 0 T ut A E est sinus totus 6.000	54813 15097 dīa lineę 0 X et semidiametri paral- leli. Quæ iterū cog- noscēda est ut 0 X est 60000
46446 Dīa hēru- duorū sinuū altitudi- nis præsentis, & alti- tudinis meridianæ.	150519 46446	54813 60000 15097 905820000 16526. Sin9 re 39. cō- plemēti distātię stellę ā meridiē. Est autē di- stantiā stellæ ā meri- diē maior quadrāte, Nā lineā 0 T maior lineā 0 X reperiebatur 15 59 complemē- tum distātię stellę ā meridiē.
Cū autē in figura su- piori sæpe oporteat uti pportione lineæ N A ad A E, facili- tatis gratia, pono li- neam N A 100000 et uidebo quanta sit	69910 5474 69910. Linea 0 T ut A E est 60000 22 0	54813 60000 15097 905820000 16526. Sin9 re 39. cō- plemēti distātię stellę ā meridiē. Est autē di- stantiā stellæ ā meri- diē maior quadrāte, Nā lineā 0 T maior lineā 0 X reperiebatur 15 59 complemē- tum distātię stellę ā meridiē.

ECLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

99		36216	53758
105 59 distantia stel- le à meridie.		54511 96104	28168
254 1 Arcus æqua- toris reuolutus ab eo instanti q̄ stella erat in meridie.		54512 linea O T, ut A E est si, to, 600000	25590 differentia si- nuū, & est numerus multiplicandus.
16, 26 Ascēf. re. ☉.		54813	150519
297. 53 Ascens. re.		60000 54512	25590
297 53 (stellæ. 16 26		3270720000	
281 27 Arcus equa- toris à Sole in stellâ.		59671 linea A T ut O X est 600000, & est sinus uersus distan- tiæ stellæ à merid.	facit 38517 81210 38518 Linea O T ut A E est 60000
254 1		329	54813
281 27		0 19 cōplemen- tū distantiæ stellæ à me- ridiano. Est autē distan- tia stellæ à meridiāo minor quadrante.	60000 38518 2311080000
175 28 distantia ☉, à meridie hora cōsi- derationis, q̄ facit in tpe hor. 11. mī. 42.		89 41 distantia stel- le à meridiano	42163 linea O T, ut O X est 600000. Est est sinus uersus distan- tiæ stellæ à meridiāo.
Igitur principiū eclis- plis fuit ho. 11. mī. 42. à meridie trāfactis.		270 19 arcus equa- toris à merid. reuol.	178137
Nūc ad principi- um moræ:		270 19	17 18 cōplementum distantiæ stellæ à meri- diano.
17 0 altitudo stellæ.		281 27	72 42 distantia stel- le à meridiano.
17542 sin. huius alti- tudinis		191 46 distantia ☉ à meridie hora cōside- rationis, q̄ facit in tpe hor. 12. mī. 47.	267 13 arc9 equato- ris reuolutus à meri- die stellæ.
53758 (itudinis		Igitur principiū mor- æ fuit post medium noctis minutis 47	287 19
17542		Iā ad finē moræ.	281 27
36216 differentia sinuū duorum, et est multiplicandus.		29 0 Altitudo stel- le ante meridiana.	208 45 distantia ☉ à meridie in fine moræ q̄ facit in tēpore ho- ras 13. mī. 55.
150519		28168 sin. hu. altitu- dis	Igit̄ finis moræ fuit ho. & mī. 55. trāfa- ctis

Etis post mediū noc. | 12 47 | 10 34 Tempus di
 13 55 | 1 8 tēp^o to. mor. | midix moræ.

¶ Anno 1461.

Fuit Eclipsis Lunæ uniuersalis in oppositione luminari^o *et. i. p. h. l. u. r.*
 um, quæ fuit die 22. Junij, habuit autem in principio moræ Vul-
 tur uolans altitudinem graduum 26, altitudo Lunæ uisa tunc
 gradus 6, minuta 30, in fine totius Eclipsis altitudo Vulturis
 gradus 47, m. 30. Altitudo Lunæ uisa gradus 17, m. 30 in Op-
 pido Viennensi Auftriæ considerauit M. Ioannes de Monte-
 regio. Fuit igitur uerissima oppositio luminarium una hora,
 minutis 21 post medium noctis transactis. Numeratio per ta-
 bulas dat illud, horam unam, & m. 20. post medium noctis, dif-
 ferentia unius minuti.

Eodem anno die 2. Decembris in initio noctis, uidit Io. de *et. et. 7.*
 Monteregio Romæ Martem & Saturnum, qui secundum lon-
 gitudinem Zodiaci censebantur coniuncti ex numeris Al-
 manach, quod tamen uisui non apparuit. Tunc enim conside-
 ranti mihi, duæ stellæ fixæ, quæ sunt in capite ♃ cum stella
 Martis æstimabantur in una linea recta, Vtraq; autem harum
 stellarum fixarum in fine 27 gradus ♃ deprehendebatur, si
 uera est modernorum de motu octauæ Sphæræ positio. Sa-
 turnus autem tunc habebat 29 gra. ♃, quemadmodum calcu-
 lus edocebat. Distantia autem inter Saturnū & Martem, æqua
 bat eam, quæ inter duas stellas dictas est, distantiam, quæ qui-
 dem duos gradus ferè complectitur. Si itaq; locus harum dua-
 rum stellarum fixarum bene comprehensus fuit, itemq; locus
 Saturni gemino iudicio, oportuit Martem esse in fine 27 grad,
 ♃, qui tamen per numerationem in fine 29. quemadmodū Sa-
 turnus reperiri debuit. Ecce error in duobus gradibus.

Die 5. Decembris, aduerte oculos, tunc enim uisu uide-
 bantur coniuncti: Aspexi hoc die, sed nubes impedimento fus-
 ere. Verū in principio noctis 6 Decembris aspiciens, uidi Mar-
 tem iam præteriuille Saturnum per gradum & dimidium, dis-

1 iij stantia

stantia eū inter eos erat ferè sublesgaltera, ad distantia, que inter duas stellas capitis Ψ sunt. Luna tūc aspectui uidebat cū duabus stellis, quæ in cauda Ψ sunt, cōstituere triangulū eglaterū

Die 14 Decembris post Solis occasum uidebantur mihi Venus & Saturnus coniuncti secundum longitudinem Zodiaci, aut statim coniungendi, accedente Venere ad Saturnū, Tūc Ψ habebat de \mathbb{M} 1, grad. & 51. m. ferè per numeros Alfonso, h uero 0.24 \mathbb{M} . Ecce differentia in 15. m. Tardior igit̃ erat Ψ ad aspectum quam putabatur per numerū. Fuit autē uterq̃ eorum meridionalis ab Ecliptica, Venus tamē meridionalior Saturno quantitate Solis geninati secundum estimationem, hoc est uno gradu, quod & numerus ponebat Alfonso.

Initio noctis sequentis diem 17 decembris Luna oriebarur eclipsata in 10. digitos diametri sue, Verum ego uidi duntaxat, 8. Finis autem eclipsis ex computo Alfonso erat hora una, & minutis 56 post solis occasum transactis. In ipso fine Eclipsis repperi altitudinem stellæ Alhaioth antemeridianam m. 38, se. 30. altitudinē autem stellæ Aldebaran graduum 29. antemeridianam, Locus Solis uerus secundum computationē 5.24 Ψ . Hæc in urbe Romana, cuius latitudo est graduū 42. m. 2, quamuis alij ponant 41. gra 50 m. Sed in proposito accipiām 42 gradus præcise, ut medius sim inter opinionem aliorum, & considerationem meam.

38 30 altitudo stelle	599.8 Sinus huius	134502	1
in hora cōsideratiōis	altitudinis.	269123	2
12 0 m. cū q̃ med. celū	37351 Sinus altitudinis	402686	3
45.0 declin. stellæ se	dinis consideratę	538248	4
48.0 (p̃tentiona	dīa sinuum	672810	5
93.0 ergo stel. maxi	Sed inueniēdus est	807372	6
mā habēs altitudinē	multiplicator perpetuus	941934	7
est inē summitatē ca	ad Romani.	1076496	8
pitū et polū arcū cū,	44589 sinus altitu.	1211058	9
sed hoc non uariā	44589 (equatoris	1345620	10
modum operandi	100000 60000	134562	
97. 0 Altitudo stel	134562 multiplica-	30366	60654
lę maxima.	tor p̃peru ad Rom.	30367	sinus uersus

distātie stellę ā meridīa	15.40 (nariōis stellę	ut altitudinis poli.
no ut semidiameter eq̄	74.20 cōplemēt. decli	40148 sinus altitudi-
toris est 60000.	57771 sinus huius cō-	nis poli in urbe Ro-
42426 sinus cōplemē.	57771 (plemēt.	44589 (mana.
42426 (decli. stellę	60000 33217	25894 40148
60000 30367	1993020000.	1039592312
1822020000.	34499	23315
42946 sinus ꝑsus dis-	25501 sinus cōplemēt	22.52 dīā semidiurni
stātie stellę ā meridiano	distātie stellę ā meridi.	eq̄lis, et semid. diuersi
ut semidiameter paral-	25.9	67.8 Arc9 semidiur.
leli fuit est 60000.	64.51 distātia stellę ā	hor. 4 29 m. Tēpus
17054	250. 56 (meridiano.	5 23 (semidiurnū.
16 31 (meridiano.	5. 54	4 29
73 29 distātia stellę ā	145. 2	0.54 Tēp9 trāfactū
160. 29 ascen. re. stellę	64. 51	ab occasu ☉ ad finē e-
5. 54 ascens. re. ☉.	80 u distātia ☉ ā me-	dip. huius. Sed nume-
154.35 distātia ☉ ā stel	ridiano ꝑ secūda stellā	ratiō habet hor. 1. m̄ 56
73. 29 (la.	81. 6 (scilicet Alde	Vide ergo diligenter
81.6 distātia ☉ ā merid.	80. 11 (baran.	has res.
Nūc ꝑ secūda stellā.	0. 55 dīā duarū distan-	Hor. 1. m̄ 2. Differen.
29.0 altitud. Aldebarā	tiarū cuius medietaē ad	cōputationis & cœli.
3.0 π cū q̄ mediat cœlū	do minori earum,	Die 24 decēbris uide
15.40 declin. ei9 septē.	80 38 distātia ☉ ā me-	batur in principio no-
45. 0 (meridi.	ridiano. In tpe igit̄ non	stis ☉ cōiun9 ꝑ secū
63. 40 Altitudo stellę	errabim9 ultra 2 mi. cō	tū longitudinē zodia
53774 sin. altit. merid.	altera duarū stellarū al-	ci stellę, q̄ in cauda ꝑ
29 89 sin. altit. cōside.	teri ꝑpinquum det testū	lucidior reperit̄, q̄ qdē
24685 dīā sinuum.	monū. hor. 5. mi. 23	habet 14. gra. & 29 m̄
134562	Tēpus distātie ☉ ā me-	2. Mars autē ꝑc nū-
24685	ridiano in fine eclipsis.	merationē 17.20. 2.
facit 33216 62970	25.34 dīā ascēlion. loci	Vide igit̄, nā ☉ in e-
33217 sinus ꝑsus distā-	☉ in latitudine 45	clor tardior, q̄ in libro ꝑ
tie stellę ā meridiano,	25894 sinus huius dīę	2. 51. Sed de loco stel-
ut semidiameter equa-	44589 sinus cōplemē	lę dubium.
toris est 60000.		

Handwritten note: Die 24 decēbris uidebatur in principio noctis ☉ cōiun9 ꝑ secū tū longitudinē zodiaci stellę, q̄ in cauda ꝑ lucidior reperit̄, q̄ qdē habet 14. gra. & 29 m̄ 2. Mars autē ꝑc nūmerationē 17.20. 2. Vide igit̄, nā ☉ in eclor tardior, q̄ in libro ꝑ 2. 51. Sed de loco stellę dubium.

¶ Anno 1462.

Die 3 Ianuarij Altitudo Solis meridiana 26. 12. Locus eius 22. 30. 9. Declinatio eius meridiana 21. 40. Fit igitur altitudo æquinoctialis 47. 52. & altitudo poli Arctici 42. 8.

Die 10 Ianuarij videbatur mihi post solis occasum notabiliter valde, & etiam post initium noctis videbatur Venus cõiuncta stellæ fixæ, quæ est in principio aquæ Aquarij, & est 23, erat tamen 2 orientalis hac stella 45. m. ad æstimationẽ.

Die 11. Ianuarij altitudo solis meridiana 27. 50. Locus eius 0. 41. m. declinatio meridiana 20. 6. Fit igitur altitudo æquinoctialis 47. 56. & altitudo poli 42. 4. Initio noctis huius diei 11. consideravi Lunam circa Hyades. Tunc duo oculis Tauri videbantur constituere cum Luna triangulum duorum æqualium laterum. Erat enim Lunæ ab utroque earum distantia æqualis, quæ quidem distantia æqualis etiam erat distantia duarum reliquarum parvium inter Hyades, videlicet duodecimæ & decimæ tertie. Luna habebat altitudinem visam 61. 15. Canis maior altitudinem 24. 30. Canis minor 24. 50.

Initio noctis 12. diei Ianuarij dum Canis maior habebat altitudinem 26. 40. & Canis minor 40. 20. Luna secundum visum coniuncta apparuit stellæ decimæ nonæ γ , ei videlicet quæ in extremitate cornu meridiani situm habet, coniuncta quidem secundum longitudinem Zodiaci, erat tamen Luna septentrionalior hac stellæ in 24. minutis. Distabat enim stella ipsa à limbo Lunæ meridionali uersus meridiem, secundum quartam partem diametri uisualis Lunæ.

In mane 20 Martij, hora 11. noctis completa, Luna uidebatur tanquam in una linea recta cum duabus stellis Scorpionis 12. & 13.

In mane 21. Martij cõsideravi Lunam in meridiano habentem altitudinem graduum 23. Iupiter habebat altitudinem 24. graduum & dimidium, 9 & tunc in meridiano putabatur, Cor m tunc habebat altitudinem graduum 17. & m. 15. Luna autem cum Ioue, & stella septima δ , putabantur in una linea recta.

In

In nocte quæ sequebatur undecimam sunij horis 15. minutis 15. transactis, post meridiem, fuit eclipsis particularis, eclipsabantur autem puncta 6. m. 34. hæc per tabulas, Edipsantur hanc Eclipsim in Viterbio prope Romam, quæ orientalis or creditur Vienna, in gradibus 4. quemadmodum ex Cosmographia trahitur. Non potui tamen notare principium neque finem, nubibus obstantibus, in medio autem per coniecturam sumpto, stella Vulturis uolantis habuit altitudinem postmeridianam gradus 51. putabantur eclipsari ferè 7. digiti.

*Longitudo Romæ. Vi
Indiget romæ*

Verus ☉ 29, 8 π	à meridie, ut semidi-	56174
19.0 ½ cū q̄ cœli meridiat hæc stella.	amet eq̄. est 60000	69 26 (l̄g à me.
7.30 decli. eius Sept.	7 30	20 34 distantia stel
480	82.30 complementū	20.35 ascē. re. ste
55.30 alti. stel. merid.	declinationis stellæ.	179. 3 ascē. re. ☉
49448 sin. alt. meri.	594687 sin. hius cō-	201.32 diffe. ascē.
46629 sin. alti. cōsid.	59487 (plemēti.	20. 34
2819 differētia Sinuū.	60000 3793	222.6 di. ☉ à me.
134562	227580000	ho. 14. m̄ 48 tps
2819	3826 Sinus uersus di-	di. ☉ à mer. in me
facit 3793 30278	stantiæ stellæ à meridi-	dio eclis. p̄ cōiect.
3793 Sinu uersu distā.	ano ut semidiamet̄ pa-	sumpto. ho. 0 m̄ 27
	ralleli sui est 60000	dīa compet. cœli.

Die 15 Septembris in mane hora 10 noctis, Mars uidebatur inter septimam & octauam Leonis, tanquam in linea recta cū eis. Distabat autem ab octaua, scilicet corde Leonis uersus septentrionem, secundum quantitatem diametri Solis ferè.

Die 19 Septembris, hora noctis 11. Venus, Cor Leonis, & uidebantur in una linea recta, & quidem meridionalior, autem septentrionalior corde Leonis. Distantia Martis à corde Leonis ad distantiam Veneris ab eodem apparuit scsiquarta.

Die 26 Septembris in mane, hora undecima noctis, & stella una Leonis de quarta, sic puto magnitudinē, uidebatur quasi in una recta linea, uterq̄ sept. respectu huius stellæ, nā

o^r
q^d et u^o p^o p^o p^o p^o
q^d et o^r

limbus Veneris Orientalis tangere uidebatur lineā rectā, quæ transileat per σ & stellam dictam. Distantia autem φ à stella prædicta uidebatur sesquialtera ad diametrum Veneris.

Die 27 Septēb. in mane hora 11. tres stelle dictę uidebantur in triangulo eglatero, Venus em̄ recessit à stella prædicta uersus ori-

Die 3. octobris in mane uidebatur Mars scintillare. (entē

Die 16 Octobris in mane ho. 12 noctis, Mars nondum consecutus erat uigesimam quartā Ω , erat quippe inter ipsum & dictam stellam spaciū equale secundum estimationē 4 diametru Veneris, Mars erat meridionalior q̄ dicta stella, Coniecti esse σ σ cum uigesima quinta Ω .

Die 17 Octobris in mane hora 11. uidi Martem iam præteri uisse stellam prædictam. Videbatur autem distantia inter eos esse sesquialtera distantię hesternę Mars meridionalior.

Die 21 Octobris in mane hora 12 & dimidia noctis cōpletis, φ nõdū cōsecuta fuit sextā μ , sed distabat ab ea uersus occidentem, secundū quātitatē equalem semidiametro Lunę. Erat aut Luna tunc uetus coniuncta secundum longitudinem zodiaci ipsi Veneri, uerum septentrionalior erat multo quā Venus.

Die 25 Octob. in mane φ uidebat cōiuncta secundū longitudinē septimę μ . Venus meridionalior ipsa stella induabus diametris Solaribus secundū estimationē. Die 21. Nouemb. circa meridiē cōsideraui \odot eclipsim, principiū eclipsis nõ cōsideraui, dū autē aspicerē, uidebantur duo digiti diametri Solaris eclipsa t̄ ex parte meridiēi. Sol tūc habebat altitudinē 26. gradū & dimidiū, & erat recte meridiēs. In fine autē Eclipsis, quam diligenter notaui, Sol habuit altitudinē 24. 36. Gradus autē Azimuth Solis à merid. uersus occidentem erant 16 & 15. m̄. Quantum autem tunc recentī cōiectura cōcludere potui, uidebatur tertia pars temporis totius eclipsis transiisse à principio eclipsis usq; ad instans primę cōsiderationis. Nam parū ante primā cōsiderationē, quę erat præcise in meridiē, aspexi Solē nõdū eclipsatū. Omnia Viterbij apud Romam. ¶ Anno 1464.

Fuit Eclipsis \odot uniuersalis in ea uidelicet oppositione, quę fuit die 21. Aprilis horis 12. m̄. 59. post meridiē cōpletis, secun-

dū tempus æquatū ad meridianū urbis Patavinæ, cuius latitudo dicitur grad. 45. m. 24. verus locus ☉ gr. 10. m. 52. & p̄ numeros Alfonsoſinos. Lunæ autem in oppoſito. Argumentū latitudinis > uerū 5. 25. 23. Latitudo > ſept. in medio eclipſis 0. 24. 5 Argumentū > æquatū ad tempus ueræ oppoſitionis 5. 4. 30. 40. Semidiameter uifualis Lunæ 17. 49. Semidiameter umbrae 46. 11. Puncta eclipſata 13. 27.

	hor. m.		
Initium eclipſis	} die	} Apr lis	
Initium moræ			11. 15
Mediū eclipſis			12. 33
Finis moræ			12. 59
Finis Eclipſis			13. 25
Tempo ſemidiurnū ☉	14. 43		
Duratio totius eclipſis		7, 5	
Omnia per fundamēta Alfonsoſina.		3, 28	

In principio huius Eclipſis inueni altitudinē cordis m̄ antemeridianā gr. 12. m. 45. Tūc etiā altitudinē Ydræ poſt meridianam, gr. 9. m. 40. p̄ quadrantē magnū omni diligentia poſſibili.

Die 6. Octob. hora 3 noctis Romæ > ſecundum uifum fuit in linea recta cum noua & uigefima ſecunda > æqualiter diſtās ab eis.

Die 11. Decemb. in mane hor. uidelicet 13. a Solis occaſu computata, ſtella > uidebatur in una linea recta cum duabus ſtellis m̄. 22. ſcilicet & 23. Erat autem > ſeptentrionalior ipſa uigefima tertia. Nam diſtantiā inter > & dictā uigefimā tertiam > parebat ſubquadrapla diſtantiā duarū p̄dictarū ſtellarū fixarū, > ſecundum computū habebat 26 gra. & 57 m. æ latitudinē aſt 0. 47. ſeptentrionalē aſcendētē. 22. m̄. haber in longitudine 26. 20 æ, in latitud. aſt 2. 40. Septen. Mars diſcrepat in latitud. a cōputo p̄ 3. gra. Anno 1465. Die 9 Junij circa principiū noctis, > uidebat ſi in linea recta cū 1. et 2. > erat em paulo borealior ab illa linea; interuallū aſt eiꝝ et ſcd̄ e uidebat ſeſquialterū ad interuallū primæ et ſcd̄ e > tūc in cōputo habebat 6. gra. >. Anno 1468. Die 26. Aprilis in principio noctis > uidebat parū tranſgreſſus rectā lineā in qua fuerūt > et cauda uirgē minoris, et q̄ erat in principio ☉, cōiunctio eorū p̄terita credit, q̄ ſecundū cōputū die Iouis futura debebat eſſe.

Die penultima Aprilis 4 ☿ & quædam stella fixa 10 π uidebantur quasi in una linea recta, cum capite geminorum antecedente Septentrionali stella fixa profundior in Zodiaco quam Mars, & ☿ profundior quam 4. Distantia inter 4 & ☿ uidebatur quasi sesquitertia, ad distantiam inter ☿ & stellam fixam. Mars ualde parum recessit à rectitudine uersus septentrionem.

¶ Anno 1471.

Strigonij, 15. Martij, stella 4 uidebatur inter duas Virginitis, quarum lucidior est circa medietatem Alæ sinistrae Virginitis, alia obscurior circa oculum eius, uersus leonem, apparebat autem distantia 4 à stella secunda obscuriori esse, quasi duæ quintæ totius intercapedinis stellarum. Verum stella 4 ualde parum recessit ab hac recta linea, quæ est inter stellas fixas uersus occasum.

Die 2. Iulij in nocte fuit Eclipsis Lunaris, in cuius initio Cor Scorpionis habuit altitudinem postmeridianam 14. 15. Delphin autem uel Muscida Pegasi habuit altitudinem ante meridianam 22. 30. quatuor digiti uidebantur obscurari. Nam postea uidebatur Luna repleri. Finis uero non apparuit nubibus interuentibus Norimbergæ.

Die 26. Iulij, mane hora 3. post medium noctis Norimbergæ, Mars uidebatur in recta cum duobus oculis, id est 14. & 15 Tauri, id est, cum duobus Hyadibus supremis, uerum parum ab hac recta remouebatur ad Orientem semper quantum ferme est quarta Diametri Lunaris. Distantia eius ab obscuriori duarum fixarum, quæ sunt in fronte Tauri, id est, à 15. Tauri, fuit æqualis intercapedini duarum fixarum 13. & 14. Motus stellarum fixarum secundum Alfontinum computum à Ptolemeo ad annum 1471. est 17. 28. quem si adderemus locis stellarum, quæ scripsit Ptolemeus. 13. Tauri stella habebit 28. 18. 8. latitudinem meridianam 5. 50. quartadecima, id est, oculus Australis, quam uocant Arabico Aldebaran 0. 8. π. Latitudo meridianæ 5. 10. quinta decima, id est, oculus

lus Borealis 0. 18. π . Latitudo meridiana 3. 0. Itaq; \odot habuit 0. 40 π , latitudinē merid. 1. 5. per computum Alphonsum. Locus uerus in longitudine 1. 10. π , Latitudo meridiana 0. 33. Differentia longitudinis 0. 30. Differentia latitudinis 0. 32. Verum si loca fixarum ab Alfonso mutuabimur, quartadecima Tauri, id est oculus Australis habebit 2. 4. π . Ceteræ quoq; loca sua augebunt per 1. 56. quare Mars per inspectionē fuisset in. 2. 36. π . Sicq; cōputus deficeret per 1. 26. qui prius superauit 30 sexagesimis. Quare uide ne nimium cōfidas inani calculo, & quasi somnio Alphonino, qui radices motuum ad præterita tempora statuit, in quibus etiam imprudentiam suam arguit. Sed potius cum Ptolemæo, Hipparcho, Timocharide, & alijs præcis Philosophis, stabis. Nam hi oculis suis stellarum motus perpenderunt. Quare si assumis ea loca, quæ per instrumenta sunt accepta ad tempus Ptolemæi, & potissimum Solis & Lunæ, uidebis quanta sit discrepantia inter Alphonsum & cælum. Et sic facilius intelliges, quàm friuola sit illa Alfonso compago. Alfonso etiam locis stellarum fixarum Ptolemæi plus æquo addidit in uno gradu & 55. minutis. Nam ipse usus est numeris Ptolemæi, perinde quasi in principio annoꝝ Christi fuerint stabiliti. Tantus itaq; error est superabundans in locis stellarum, quæ sunt apud Alphonsum, quantum ferme motum est cælum stellatum in 140. annis, quibus Ptolemæus posterior fuit Christo. Hæc quidem secundum computationem Alphoninam.

*quidam uerum de
in Regio, de Alphon
cal. ub.*

Die nona Augusti uesperifuit distantia inter γ & η 5. 13. γ 217
per radium sumpta Venus per computum Alphoninum habuit 28. 45 μ Iupiter 3. 16. \approx .

Die 9. Septembris mane, Mars ab humero dextro Orionis 210. 674. à capite Gemini præced. & septent. 210. 662. Eadem hora \odot à decimaquarta π . 30. 1297. & tantundem à quintadecima eorundem.

¶ Anno 1472.

Notimbergæ die 20. Ianuarij, hora 10. à meridie, Cometa *Cometæ*
m iij uideba

ECLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

uidebatur in recta linea cum quinta Bootis, & prima informa-
tarum iuxta uersam maiorem, distantiaq; eiusdem Cometæ à di-
cta quinta Bootis subtripla ferme erat totius dictarum stellarum
intercapedinis, cauda porrigebatur ad sextum prope Leonis,
citraq; parū defijt. paulo sub prima informata ad meridiem de-
clinans 953. 190. Distantia Cometæ à cauda Ursæ maioris,
953. 210.. distantia Cometæ à prima earum, quæ non sunt in
forma.

¶ Anno 1474.

Nurnbergæ die septima Martij, Mars orientalis Afis-
no septentrionali per diametrum Lunæ, iturus uidebatur sub
eum, sed incipiebat dirigi.

FINIS.

istandaz Suis intelligere obseruationes sequentes multiplicabis
finem primum in eis inuentum p. 1200. et producto
p. finem 2^m diuiso, et resultet numerus qui in fronte et
latere tabule pro moxice visitate p. 69. inuentus
dabit tibi distantiam seu interstitium duarum stellarum in
q;libz et in.

OBSERVATIO

NES FACTAE PER DO-
CTISSIMUM VIRVM BER-

nardum VValtherum Norimbergæ.

Anno 1475:

Prima die Septembris, hora quasi 3. post medium noctis
de mane accipi rectangulo instrumento intercapedines, ut se-
quitur:

		Sin9 pri.	Sinus secun.	
Inter	♂ & caput Gemini antecedentis	210	772	15. 17.
	♂ & caput Gemini sequentis	180	950	10. 44
	Duo capita Geminorum	80	989	4. 37.

3. Septembris hora ut supra.

Inter	♂ & caput Gemini antecedentis	210	725½	16. 08.
	♂ & caput Gemini sequentis	210	1006½	11. 40.
	Duo capita <i>fallit hic h. et abiquiesat</i>	80	1118½	4. 06.
	♂ et Canē mino. f. Algomeysam	210	623	
	♂ et primam Canis minoris	210	626½	
	Fixarum inter se	80	1085½	4. 13.

4. Septembris hora ut supra.

Inter	♂ & minorem in cane	210	610	
	♂ & Algomeysam	210	614½	
	Fixarum inter se	80	1079	4. 14.
	♂ & caput Gemini antecedentis	210	705	
	♂ & caput Gemini sequentis	210	960	
	Duo capita, Duo interualla	80	1134	4. 31.½
		80	1003½	4. 32.

5. Septembris inter secundā & tertiā post mediū noctis.

Inter	♂ & caput Gemini antecedentis	210	683	
	♂ & caput Gemini sequentis	210	920	
	Fixarum inter se iterum	90	1139	4. 27.
	Duobus interuallis	80	1006½	

6 Sep

6. Septembris mane inter 3 & 4 post medium noctis.

	Sinus prim.	Sin. secundus.
Inter	♄ & caput gemini anteceden. 210	662½
	♄ & caput gemini sequentis. 210	883½
	Fixarum inter se 90	1139
	♄ & Algomeysam 210	585
	♄ & minorē canis minoris 210	593
	Fixarum inter se suppositi ut prius.	

7. Septembris, inter 2 & 3 post medium noctis.

Inter	♄ & caput gemini anteceden. 210	638
	♄ & caput gemini sequen. 210	844
	Algomey. & caput π sequen. 210	497½
	♄ & Algomeysam. 210	58½

16. Septembris hora ut prius.

Inter	♄ & caput gemini sequen. 210	611
	♄ & Algomeysam. 210	493
	♄ & Algomeysam 210	489
	♄ & caput gemini sequen. 210	573
	Caput π sequen. & Algomey. 210	497
	♄ & ♄ 20	949

17. Septembris hora ut supra.

Inter	♄ & caput gemini sequen. 210	791
	♄ & Algomeysam 210	484
	♄ & ♄ 10	667

Item hæc distantia inter ♄ & ♄ magis fuerat ex parte latitudinis quàm longitudinis, Comparavi enim eos ad cor leonis, & uis debatur quæ ualde modico plus distaret ♄ à corde leonis quàm ♄. Vnde iudicavi eos die sequenti, uidelicet 18 Septembris debere coniungi, sicut indubitanter coniungebantur, quibus eos die iam dicto propter nubes non uiderim, tamen die 19 uidi eos iterum, & factus fuerat Mars orientalius tantum (ut oculo apparuit) quantum die 17 fuerat Saturno occidentalius. Item 20 die uidi iterum eos, & iam factus fuerat ♄ notabiliter orientalius Saturno, quorum tamen cōiunctio secundum Almanach in 21 diem erat futura.

<p>21. Septemb. ante 3 post mediū noctis. Singl. sin. 2.</p> <p>♂ & caput π sequentis 210 523</p> <p>Inter } ♂ et algom. 210 448</p> <p> ♄ et algom. 210 480</p> <p> ♄ & caput π sequentis 210 560</p> <p> ♄ & ♂ 20 679</p>	<p>30 Octobris horis ut supra: singl. sin. 2</p> <p>Inter } ♂ & octa. Ω 110 982½</p> <p> ♄ & sext. Ω 160 960</p> <p> ♄ & quar. Ω 210 677</p> <p>2 Nouembris ante ortū Solis ad ¼ in ⅓ horæ.</p> <p>In } ♂ & octa. Ω 140 1009</p> <p>ter } ♂ & sext. Ω 190 1020</p>
<p>23. Septembr. inter 2 & 3. post mediū noctis de mane.</p> <p>Inter } ♂ & sextā Ω 210 739</p> <p> ♄ et quā Ω 160 921½</p> <p> quā et lex. Ω 140 910</p> <p> ♄ & cor Ω 210 824</p> <p> Quartam & octauam Leonis 210 916</p> <p> ♄ & caput Gemini sequentis 210 495</p>	<p>3 Nouēb. ab ho. 2 usq. ad horam quasi 4 post mediū noctis</p> <p>Inter } ♄ & quar. Ω 190 1001</p> <p> ♄ & octa. Ω 210 793</p> <p> ♄ & sept. Ω 210 872</p> <p> qua. & oct. Ω 210 913½</p> <p>Inter } qua. & sext. Ω 140 908</p> <p> lex. et octa. Ω 140 948</p> <p> ♄ & octa. Ω 140 951½</p> <p> ♄ & sext. Ω 190 983</p> <p> ♄ & 20 Ω 210 922</p>
<p>26. Septembris, hora ut supra.</p> <p>Inter } ♂ et sextā Ω 210 822</p> <p> ♄ et quartā Ω 150 941</p> <p> ♄ et octa. Ω 210 948½</p> <p> Octauam & sextam Leonis 140 948½</p>	<p>4 Nouemb. inter quintam & sextam post mediū noctis.</p> <p>In } ♂ & sext. Ω 190 950</p> <p>ter } ♂ & octa. Ω 150 960</p>
<p>13. Octobris. hora ut supra.</p> <p>Inter } ♂ & sex Ω 140 1036½</p> <p> ♄ et quā Ω 200 1109</p> <p> ♄ et octa Ω 60 1127</p> <p> ♄ et octa Ω 210 761</p> <p> ♄ et quā Ω 160 810</p>	<p>12 Nouemb. inter secundā & tertiam post medium noctis.</p> <p>Inter } ♄ & octa. Ω 210 793</p> <p> ♄ & sextā Ω 210 708</p> <p> octa. & 20 Ω 210 649</p> <p> sext. & 20 Ω 210 931</p>
<p>17. Octobris, hora ut supra.</p> <p>Inter } ♂ & ♄ 210 807</p> <p> ♄ & octa Ω 210 770</p> <p> ♄ & quā Ω 190 907</p>	<p>Item eodam die hora fere sex xta post mediū noctis.</p> <p>Inter } ♂ & octa. Ω 210 889½</p> <p> ♄ & caud. Ω 210 878</p> <p> ♄ & 20 Ω 210 956</p>

ECLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

29 Nouemb. hora quasi 7 post mediū noctis. Sin. 1. sin. 2

		Sing. 1. sin. 2.					
Inter	{	♄ & octa. Ω 210	582	Inter	{		
		♄ & caud. Ω 180	1010			♄ et 20. Ω 210	805
		♄ & 20 Ω 210	814			♄ & 27 Ω 180	1008 $\frac{1}{2}$
		20 & caud. Ω 180	983			♄ et octa. Ω 210	572
29 Nouemb. hora quasi 4.				Octauam et uigesimā septimā Ω 210		457 $\frac{1}{2}$	
				♄ & octa. Ω 210		784	
				♄ et sext. Ω 210		695	
				♄ & quart. Ω 170		901	

1. Decembris hora quasi tertia post medium noctis.

Inter	{	Saturnum & octauam Leonis	210	779 $\frac{1}{2}$
		Saturnum & sextam Leonis	210	692
		♄ & quartam Ω	170	887
		♄ & octauam Ω	210	549
		♄ & uigesimam septimam Ω	140	797

29. Decembris hora tertia post medium noctis.

Inter	{	Saturnum et octauam Leonis	210	698
		Saturnum et quartam Leonis	180	869

¶ Anno 1476.

3. Ianuarij hora quasi sexta post medium noctis.

Inter	{	Martem & septimam Virginis	150	837
		Martem & quintam Virginis	60	849

24. Ianuarij apparuerunt in eadē circumferentia quarta & sexta Virginis una cum ♄, quasi medijs inter fixas uidebatur quasi per tres dies morari in eodem loco.

5. Februarij, hora quarta post medium noctis.

Inter	{	Martem & septimam Virginis	170	835
		Martem & quintam Virginis	50	761

12. Februarij, post meridiem hora secunda noctis.

Inter	{	Saturnum & quintam Cancri	20	1022
		Saturnum et caput π sequentis	210	675 $\frac{1}{2}$
		Saturnum & quartam Leonis	170	671

19 Febr.

19. Feb. hora secunda noctis post meridiē Sin. 1. sin. 2.

Inter	Saturnum & quintam Cancrī	10	620
	Saturnum & caput. II. sequentis	210	695
	Saturnum & octauam Leonis	210	554 $\frac{1}{2}$

Item eodem die hora quarta noctis post meridiem.

Inter	Martem & primam Virginis	10	958 $\frac{1}{2}$
	Martē & uigesimā septimā Leonis	140	926 $\frac{1}{2}$

20. Februarij hora quarta noctis post meridiem.

Inter	♄ & uigesimam secundā Leonis.	180	888
	♄ & uigesimam septimā Leonis.	130	869
	♄ & uigesimam tertiam Leonis.	100	908

10. Martij hora secunda noctis post meridiem.

Inter	♄ & uigesimā septimam Leonis,	160	897
	♄ & uigesimam Leonis.	190	897 $\frac{1}{2}$

25. Martij hora secunda noctis post meridiem.

Inter	Martem & octauam Leonis	210	890
	♄ & uigesimam septimam Leonis	200	889
	Martem & uigesimam Leonis,	190	889

Et eadem hora uidi π prope primam Cancrī, uidelicet implicitatem nebulosam, trahendo lineam à quarta Cancrī in quintā eiusdem, non comprehendebā π , in eadem linea, sed fuerat in modico occidentalis ab hac linea, ut uidebam ad latitudinem duorum digitorum transuersalū discordat cum tabulis. Item Saturnus fuerat in eodem arcu cum quarta & prima Cancrī, puta implicitate nebulosa, fueratq; medius earum, tantum distans ab una quantum ab alia, sicut uisui deprehendi.

26. Martij hora secunda noctis post meridiem.

Inter	♄ & octauam Leonis	210	902
-------	--------------------	-----	-----

29. Martij hora secunda noctis post meridiem.

Inter	Martem & octauam Leonis	210	931 $\frac{1}{2}$
	♄ & uigesimam septimam Leonis	210	895
	Martem & uigesimam Leonis	190	882

FCLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

31. Martij hora 1. noctis post meridiē.		Sing 1. fin. 2
Inter	♂ & octauam Leonis	210 939
3. Aprilis hora prima noctis post meridiem.		
In	♂ & octauam Leonis	210 960½
ter	♂ & Vigefimam septimā Leonis	210 866
Quarta Aprilis hora ut supra		
In	♂ Martem & octauam Leonis	210 960½
ter	♂ & uigefimam septimam Leonis	210 964
Sexta Aprilis hora ut supra diligenter.		
Inter	♂ Martem & octauam Leonis	210 960½
	♂ & uigefimam septimam Leonis	210 860
	♂ Martem & uigefimam Leonis	200 952½
Septima Aprilis, hora ut supra.		
Inter	♂ Martem & octauam Leonis	210 960½
	♂ & uigefimam septimam Leonis	210 860
	♂ Martem & uigefimam Leonis	200 952½
Duodecima Aprilis, hora ut supra.		
In	♂ Martem & octauam Leonis	200 901
	♂ iterum & octauam Leonis	210 947
13. Octobris ante ortum Solis modicum.		
Inter	Saturnum & octauam Leonis	30 1082
14. Nouembris ante ortum Solis modicum		
Inter	♂ Saturnum & octauam Leonis	20 944½
	♂ Saturnum & sextam Leonis	130 961
	♂ Octauam & sextam Leonis	130 887
Decima septima Nouembris, ut supra in hora.		
Inter	♂ Saturnū & octauam Leonis	20 937
	♂ Saturnum & sextam Leonis	130 964
	♂ Octauam & sextam Leonis	130 887
18 Nouembris ante ortum Solis.		
Inter	♂ Saturnum et sextam Leonis	130 972½
	♂ Saturnum et octauam Leonis	20 937
		21. Nouem-

2. Nouembris ante ortum Solis .	Sin. 1. fin. 2.	
Inter { Saturnum et sextam Leonis	130	972
{ Saturnum et octauam Leonis	20	937

¶ Anno 1477.

Quinta Septembris de mane quasi hora tertia post mediu noctis, uidi Martem et Saturnū distantes (sicut uisui apparuit) ad modum palmi, habentes eandem latitudinem, ita quod eodem die proculdubio coniungebantur punctualiter, fueratq Saturnus Marte orientalis spacio prædicto. Latitudinem enim eorum sei è præcise eandem inde supposui: quia considerando arcum transitus Martis ante et post transcundum, similiter polum eiusdem arcus, uidebatur omnino hanc distantiam ferè longitudinis tantum, neq difficile inspectu solum fuerat cognoscere in tam modica eorum distantia. O quanto affectu eorum uidissem conuentū, quia uerissimi coniectura unus eclisabat alterum, rarissimus autem euentus ille.

15 Octobris, de mane inter horam quartam et quintam post medium noctis, obseruati instrumento Trianguli distantiam Martis et Saturni.

40 | 821

Vnde sumpsi arcum distantiae ferè 2. gra. 47. m. quibus Mars orientalis Saturno factus fuerat. Respice Tabulas, & inuenies errorem, 1. gra. 36. m

Eodem die inter Martem & octauam Ω 190 | 834½

Inter Martem & caudam Leonis 210 | 838

16. Octobris de mane inrer horas quartam et quintam post medium noctis.

Inter {	Saturnum et octauam Leonis	170	945
	Saturnum et Martem	50	874
	Martem et octauam Leonis	200	835
	Saturnum et sextam Leonis	190	840
	Martem et uigesimā Leonis	200	861

n 3 16. Octo

18. Octobris de mane quasi hora septima post medium noctis

Inter	{	Martem & Saturnum	70	940
		Martem & octauam Leonis	200	766
		Saturnū & octauam Leonis	170	933½

¶ Anno 1479.

19. Februarij hora occasus inter 4 et 8. Iupiter fuerat orientatior & meridionalior.

40 | 889

20. Februarij hora ut supra, Inter 4 et 8. Iupiter fuerat adhuc orientatior & meridionalior.

30 | 814.

21. Februarij hora occasus Solis.

Inter	{	Iouem & Venerem.	30	860
		Iouem et occidentaliorem	350	885
		Iouem et orientaliorem	190	877
		Venerem & orientaliorem	160	872
		Venerem et occidentaliorem	120	892
		Fixarum inter se	60	882

Item cum Iupiter factus fuerat occidentatior, ipsa auē Venus notabiliter septentrionalior apparebat, ita uidelicet q̄ totam distantia p̄ maiori parte latitudinis tantum fore iudicabā.

22. Februarij hora occasus Solis.

Inter Iouem et Venerem

30 | 740

24. Februarij hora ut supra.

Inter Iouem et Venerem.

50 | 780

Die 16. Martij hora secunda post medium noctis, de mane uidi Martem cum stella quæ est media trium uirginis in ala sinistra, uidelicet sexta, habebant quasi eandem latitudinem, latitudine autem fuerat ☿ meridionalior ultra medietatem pedis, uisu iudicando.

11. Aprilis hora octaua post meridiē, uidi lunā citra cor Leonis, et quantū uisui apprehēdi, distabat Luna ab eadē stella eitra gradum et ultra medium gradū uersus orientem, in latitudine tamē fuerat Luna meridionalior modicū ultra uel citra gradū.

19 Aprilis post ortum Solis. Sinus 1. Sinus 2.
Inter Saturnum & octauam Leonis 90 | 891

19. Aprilis post ortum Solis modicum.
Inter { Saturnum et cor Leonis 90 | 892
{ Saturnum & sextam Leonis. 140 | 882

29. Aprilis hora ut supra.
Inter Saturnum et octauam Leonis. 80 | 791½

8. Maij statim post ortum Solis.
Inter Saturnum & octauam Leonis 80 | 769

11. Maij post occasum Solis. Inter Martem et spicam. 80 | 878

19. Maij hora ut supra, hora prima post occasum.
Inter Martem et spicam. 80 | 941

Inter Martem, et eam quae decima Virginis putatur. 160 | 941
Item inter fixas. 200 | 772

26 Iulij una hora quasi idest non plene post ortum Solis, uidi Lunam circa Venerem, et fuerat quae orientior. Sumpsi per instrumentum distantiam earum. 20 | 882

Item latitudo inter eos quae fuerat, modica utique existeret, ut uisui iudicabam Lunam meridionaliore in modico ualde.

29. Iulij quasi hora prima post meridiem, uidelicet dum solis altitudo 54½ graduum fuerat, principium Eclipsis Solis, finis autem eius dum Sol in altitudine 41½ gradus continebat.

11 Augusti, hora quasi tertia post medium noctis de mane, uidi Venerem quasi mediam inter duas stellas π et fuerat quae fere in una linea cum ipsis, modicum tamen distans ad occidentem, et uidebatur in modico plus distare a meridionali quam a septentrionali.

12 Augusti hora ut supra, uidi iterum quae et tantum facta fuerat orientior a linea recta per has duas stellas pertracta, quantum die praecedenti apparuit occidentior.

22 Augusti hora quasi 3. post medium noctis, fuerat in una linea et duo oculi uiderent, et erat 24 occidentior distans per medietatem distantiae qua duo oculi distant ab oculo occidentiori, sic uisui apparuit
24 Augusti

Vigesimaquarta Augusti demane .	Sin. 1.	fin. 2.	
Inter {	♄ et dextrum oculum ☿	70	811
	♄ et sinistrum oculum ☿	30	942
	Fixas	50	942

21. Septembris hora quasi 5. post noctis medium, accepi grosse modo inter ♄ et octauam Leonis 19 | 410

24. Septembris per 40 m. ante ortum Solis, uidi Lunam circa ♄ quasi coniunctos, distabat Luna modicum ad septentrionem, ita ut inter circumferentiam eius et ♄ uidebatur mediare spatium unius palmi.

30. Septembris fuerat ♄ iterum in una linea, cum duobus oculis Tauri, uidelicet in eodem loco in quo uisus est uigesima secunda Augusti eadem hora.

20. Octobris de mane per distantiam 3 $\frac{1}{2}$ horarum ab ortu Solis uidi Lunam prope cor ♄ quasi per medium gradum distantem. Et fuerat hæc distantia magis ex parte latitudinis, quam habuit Luna uersus Septentrionem. Hora autem media ante ortum Solis, dum Luna esset prope medium cœli, obseruavi instrumento distantiam 20 | 610, facit 1. gr. 52. m.

¶ Anno 1479.

30 Octobris fuit ♄ et ♃ secundum longitudinem, Saturnus uero fuerat septentrionalior quasi ad unum gradum, ♃ fuerat propinquissimus sextæ uirginis.

7. Nouembris fuerat ♃ coniunctus septimæ uirginis secundum longitudinem, meridionalior uero quam fixa ultra gradum 16 Nouembris.

Inter {	♄ et septimam uirginis .	60	859
	♄ et decimam uirginis	130	884
	♃ et septimam uirginis	80	925
	♃ et decimam uirginis	130	925
	Septimam et decimam uirginis	90	865
	♃ & Saturnum	140	903

24. Noueme

24. Nouembris exquisitior priore.

Inter	{	Saturnum & sextam Virginis	30	796	
		Saturnum & septimam Virginis	40	667	
		Saturnum & decimam Virginis	90	632	
		sextam & septimam Virginis	60	620	5. 7. 21. 22.
		septimam & decimam Virginis	90	859	5. 19.
Inter	{	Martem & septimam Virginis	110	643	
		Martem & Spicam	80	867	
		Martem & decimam quintam Virg.	120	878	

¶ Anno 1481.

22. Octobris ante ortum Solis ferè ad unam horam uidi Saturnum et Mercurium distantes, sicut uisui iudicauì non ultra diametrum Lunæ, quam distantiam tantum iudicauì ex parte longitudinis, uidebantur enim eandem habere latitudinem, fueratq; Mercurius orientior.

23. Octobris eadem hora uidi iterum eos, & factus fuerat Mercurius notabiliter orientior, ita quod uidebatur distare à Saturno per tres diametros Lunæ.

28. Octob. ad mediam horam ante ortum Solis, accepi distantiam inter ♄ & Mercurium.

60 | 528

3. Nouemb. media hora ante ortum Solis, accepi iterum instrumento inter capedinem ♄ & ♃

120 | 466

Compara loca ad tempora præscripta, reperies magnam differentiam inter ueritatem et tabulas, uigesima prima enim die Octobris fuerat ☉ eorum, proculdubio, quam ex tabulis nequaquam elicies. Aer satis clarus his diebus.

15. Nouembris hora prima ante ortum Solis,

Inter	{	Spicam & Saturnum	80	706	
		Spicam & Martem	60	647	
		Saturnum & Martem	10	422	
		Spicam & ♃	40	562	
		♄ & Venerem	40	496	
		Martem & Venerem	40	513	

0

Item

ECLIP. COMET. PLAN. AC FIX.

Item \odot fuerat orientali^{or}, post eum \uparrow , postea Spica, Sed \uparrow occi-
dentali^{or} inter omnes has stellas, & uidebatur \odot Saturnum
modicū transisse, distantia φ o inter eos ex pte latitudinū fore.

19. Nouembris hora ut supra.

10. 55.	}	Inter	\uparrow & \uparrow .	10.	742.
			\odot & \uparrow .	30.	615.
			\uparrow & \odot .	20.	489.
			Spicam & 21. \uparrow .	110.	570.
			Spicam & \uparrow .	70.	632.
			\uparrow & 21. \uparrow .	100.	660.
			\uparrow & Spicam.	70.	586.
			\uparrow & 21. \uparrow .	100.	625.
			\odot & Spicam.	80.	598.
			120.	588.	

Item \uparrow fuerat occidentali^{or} \uparrow . & à fortiori Marte, & ipsa \uparrow . fu-
erat etiā australi^{or} Saturno.

25. Nouembris quasi una hora ante ortum \odot .

Inter	}	\uparrow & \uparrow .	70.	720.
		\uparrow & \odot .	60.	655.
		\odot & \uparrow .	20.	750.
		Spicam & \uparrow .	80.	630.
		\uparrow & Spicam.	130.	597.
		Spicam & \odot .	120.	596.
			100.	590.

Etiā \uparrow fuerat septentrionali^{or} \odot .

30. Decembris ad 3. horas ante ortum \odot .

Inter	}	Spicam & \uparrow . Saturno existente orientali ^{ore} , 90.	544.
		\uparrow & 21. \uparrow . diligenter,	110. 535.

¶ Anno 1482.

12. Ianuarij altera media hora ante ortū \odot . Luna eclipsabat
Saturnū, tēpore enim illo nō uidebā, ante autē & post eclipsim
habitudines infra scriptas notauī. Item cū Luna fuerat in ulti-
ma quadratura, aut circa, utiq; deficiebat ex parte occidentis. Et
quando

quando primo intuebat, uidelicet circa 2½ horas ante ortum ☉, fuerat ♄ oriētalior, & ut apparuit meridionalior Luna, distans p̄ duas Lunas. Postea interuenerunt nubes, q̄ principium cere- nere nō potui. Iudicauī aut̄ pro certo, q̄ Luna cornu australi ap- prehensura fuerat ♄. Post quod aut̄ reuidebam ♄, distabat in diametro ad duos digitos uel citra ā cornu septentrionali, & tum uicuerfa apparere reincepit: transuere iam medium coeli. Eo uero tempore, q̄ medium huius eclipsis iudicauī, accepi altitu- dinem Lunæ ferè in linea meridian. existentis, & reperi 32 gr. Id quod supra posui uidelicet Lunā primo Saturnū apprehen- suram cornu australi, non uidetur possibile considerando uiam Lunę. Sed hoc quidē euidenter apparuit, Saturnū in diametro Lunæ ā cornu septentrionali p̄ duos digitos, aut circa distetisse.

19 Ianuarij ad 3 horas ante ortum ☉,

Inter	{	Spicam & 21 ♍ exacte.	110 580.	10. 44.
		♄ & 21 Virginis.	110 520.	
		♄ & Spicam diligenter.	90 512.	

6 Octobris nō plene 1 hora añ ortum ☉, uidi Mercurium,

7 Octobris uidi ♄, & fuerat oriētalior, & modicū australior quadā stella, quā reperi ferè in longitudine distabat, estimando ad quantitatem unius uiri.

11 Octobr. modicū añ ortū ☉, uidi ♄ apud ♃. fueratq̄ ♄ aus- tralior ad quātitatē diametri Lunę, aut ultra, sed lōgītudo ferè

19 Octobris, iterum uidi ♄. (eadem.

20 Octobr. mediā hora ante ortum ☉, uidi ♄.

25 Octob. disparuit ♄, sub clarissimo cœlo, uideri nō poterat p̄ interuallum 4 dierū, uidelicet inter 20 & 25 dies Octobr. In quo interuallo propter nubes nō considerauī.

☾ Anno 1484.

16 Ianuarij, obseruaui Mercurium horologio bene correcto quod uidelicet de meridie ad meridiem diei præcedentis ad unguem redijt. Vidi uero ♄ de mane in contactu horizontis

et in eodem instanti appēdi pondus horologio habentis 56, den-
ticulos in rota horaria, quæ semel reuertebatur et insuper 35 dē-
ticuli quo, cētrū Solis in horizōte apparuit, unde sequitur Mer-
curiū eo die una hora et 37 mi. ante Solem ortum fuisse, quod
ferè concordat calculo.

Die 17 Septembris adhuc uidi Mercurium matutinum, ne-
scio quare posui adhuc tamē ante hunc diem in breui nihī repe-
riam de Mercurio.

Die 21 Nouembris de mane uidi Iouem & Saturnum, et fue-
rat Iupiter notabiliter orientalis Saturno, uide tabulas.

Die 28 Nouembris hora ferè tertia noctis post meridiem, Lu-
na eclīpsabat Martem.

¶ Anno 1485.

Die 8 Ianuarij de mane, uidi Lunam prope Spicam, ita quod
iudicio meo hora 5 post medium noctis iam præteritum fuerat
earum coniunctio uisibilis, Mercurium eodem mane non uidi.

Die 3 Martij uidi Mercurium uespertinū hora septima post
meridiem, similiter sequenti die eadem hora satis distabat à
Sole.

Die 12 Martij, uidi Mercurium uespertinum inter septimanam
et octauam horas post meridiem.

Die 16 Martij Eclipsis Solis, cuius principium post meridiē
tertia hora et 26 mi. finis quinq; hor. & 28 mi. & circa 11 pun-
ctis obscurabantur, debebat autē se cū dū calculum totus eclīpsa-
ri, sicut etiā contingebat in medio septimi dimatis, ad quod ta-
bulæ, unde eclīpsis præscripta sumpta est, compositæ sunt.

Die 5 Augusti de mane modicum ante quartam post medi-
um noctis, uidi Lunam prope stellam, quæ est uicesima prima
Tauri, uidelicet in cornu septētrionali et est eadē undecima Al-
haiath, fuerat Luna ualde modicum orientalis, sed australior,
non omnino per diametrum Lunæ.

Die 14 Augusti una hora ante ortum Solis uidi Mercurium.

Die 19 Augusti uidi Mercurium matutinum. Item 21 die Au-
gusti etiam. Item 22, 24 & 29 die Augusti iterum uidi Mercu-
rium.

¶ Anno 1486.

Die 11 & 13 Augusti hora quarta post medium noctis uidi Mercurium.

Die 18 Augusti de mane hora quarta post medium noctis,

Inter	{	Martem & cornu septentrionale	110	587	
		Martem & Aldebaran	70	635	
		Fixarum inter se	170	556	17. 7. 20. est $\frac{1}{3}$ in 16. 7. 44. 2.

fuerat Mars occidentaliter à linea ad fixas protensa.

Die 20 Augusti hora tertia post medium noctis de mane,

Inter	{	Martem & cornu septentrionale	100	580
		Martem & Aldebaran	70	559

Item erant in una linea hæ tres stellæ.

Die 26 Augusti de mane hora quarta post medium noctis.

Inter	{	Martem et cornu septentrionale	70	535	
		Martem et Aldebaran	100	571	
		Fixarum inter se	170	560	16. 7. 52. 2.

Item Mars fuerat orientalis à linea per fixas traducta.

Die 31 Augusti de mane hora quarta post medium noctis.

Inter	{	Martem & cornu Meridionale	40	541	
		Martem et Cornu Septentrionale	60	541	
		Martem et Aldebaran.	120	547	
		Duo cornua	80	573	7. 57. 14. 30. 7. 52.
		Cornu Meridionale et Aldebaran	160	590	15. 25.
		Cornu Septentrionale & Aldebaran.	180	593	(22. 16. 52. 30)

Itẽ \odot fuerat in triangulo p tres fixas, ut angulos eiusdẽ causa

Die 7 Septembris fuerat Mars inter duo cornua Tauri hora quarta de mane, post mediũ noctis distans à cornu meridionali per duas Lunas, et erant in una linea hæ tres stellæ.

20. Septembris de mane, hora 5. post mediũ noctis fuerat \odot orientalis corde Leonis per unam lunam, latitudo apparebat ferẽ eadem.

21. Septembris, facta fuerat \odot orientalis eadem stella uidelicet corde Leonis per tres lunas.

22. Septembris, fuerat \odot occidentalis informatarũ Tauri per quatuor digitos ferẽ in eadem latitudine. o iij

24. Septēbris, fuerat ☉ ☽ ac ♀ inter decimā & undecimā ante meridiem, fuerat ♀ septentrionalior à limbo lunæ per semidiametrum lunæ.

21. Octobris de mane, dum cor Leonis in altitudine ante meridiana habuit 45 gradus, incepit luna operire eandē stellā, limbo enim tangebatur eam, quasi dispositione infra formata, statim posthac nō uidebatur, aer modicum turbabatur, quōd exitum uidere non potui, sed postea uidebatur tali dispositione mediocris cōsideratio. *Auster.*

Oriens ☾ ☾ Occidens.
Post finem principium.
Septentrio.

¶ Anno. 1487.

8. Februarij considerauit Edipsim Lunæ hora quasi secūda post mediū noctis de mane, incepit Lunā eclipsari, & dū nadir Solis in altitudine habuit 29. gradus, fuerat mediū Eclipsis, eo uero tempore horologiū indicauerat tres horas & 47. minu. & in fine totius obscurationis habuit nadir Solis in altitudine 24. gradus, horologium 4. horas 18. m̄. finis eclipsis horas 5. m̄. 20. post noctis mediū, examina tempora per altitudines & econuerso. In tempore mediæ Eclipsis inter cor ☉ & nadir Solis.

60. | 635.

Item Latitudo Lunæ uisa fuerat meridionalis.

Item locus uerus nadir Solis tēpore mediij eclipsis ex calculo habere debuit 4. 28. 39. 44. Sed arcus inter cor ☉ & nadir Solis fuerat 5. gra. 24. m̄. & penes hoc, locus cordis fuisset 4. 23. 15. 44. Sed tantus non est.

28. Febru. hor. 7. m̄. 52. post meridiem uidelicet dum Luna in medio celi habuit 47. gra. in altitudine, & Canis maior uide licet Alhabor 23½ in altitudine post meridiana, tangebatur Luna cornu australi, borealissimā Pleiadum,

7. Martij hor. p̄ cise septima post meridiem,
Inter cor ☉ & Lunam. 80. | 456.

¶ Anno 1488,

16. Januarij hora 5. & m̄ 30 post merid, inter 4 & ♀. 10 | 40
 Inter limbum Lunæ occidentalē & utrumq; horum eadem di
 stantia, uidelicet 80 | 401

Et fuerat Mercurius Septentrionalior Ioue.

17. Januarij.

Inter 4 & ♀, sed ♀ orientalis & Septen. 20 | 658

19. Januarij, inter 4 & Mercurium 20 | 482

Item ♀ orientalis et Septentrionalior Ioue.

8. Septembris hora 6 post meridiem, uidelicet dum in medio
 cœli fuerat 25 gra. ♄, locus Lunę per Armillas 3 gra. m. Sol 24
 gra. ♃, credo deficere minut. in hac obseruatione.

13. Septē. hora 4 post mediū noctis, notauī ♁ circa stellā, π π
 et distabat uersus septen. non plene per unam Lunam.

14. Septem. Luna in occasu Solis 22½ ♃, 216 ½ ♄, dum 5 gra.
 ♃ fuerat in Medio cœli, π 28 gra. ♄. Medium cœli, ♃, latitudo
 eius 0 gra. 15 mi. Septen. Item stella fixa reperiebatur in pri
 mo minuto ♃, habens latitudinem Septen. 10 graduum, quam
 oportet esse primam informatarum ♃, de tertiā magnitudine.

15. Septemb. ♁ in 12 ♄. Itē caput sequētis π 15 gra. 20 m̄. ♄.

3. Octob. de mane fuerat in una linea ♁ & duo capita π, Dis
 tabat ♁ à sequenti capite uersus orientem ferē in duplo distan
 tiā duorum capitum.

7. Octob. in occasu Solis dum Mediū cœli fuerat 9 gra. ♃ 0
 23 gra. 31 m̄. ♄. Luna grad. 25 m̄, Medio cœli existente 13 gra.
 ♃, 4 13 gra. 20 m̄ ♄.

8. Octob. dum Medium cœli fuerat 8 gra. ♃, uidelicet in occa
 su Solis, habuit Sol 24 gra. 31 m̄. ♄, Luna 9 gra. ♄.

Item Medio cœli existente 13 gra. ♃, 4 ut prius 13 gra. 20 mi. ♄.
 Latitudo eius Merid. 1 gra.

Itē informatā ♃ in principio ♃ habuit latitu. Septē. 10 gr. 10 m̄
 Aldebaran 1 gra. 40 mi. π cum latitudine merid. 5 gra. 0 mi.

9. Decē. dū mediū cœli fuerat 25 gr. ♃, uidelicet post occasum
 ☉, reperi ♃ per Armillas in 11 gr. ♄, dū mediū cœli fuerat 1 gr. ♄
 reperi 4 in 17 gra. et 45 m̄, ♄, cū latitudine merid. 1 gra. 45 m̄.

Anno 1489.

Die 5 Martij ante occasum Solis, uidelicet dum mediū cœli 22 gradum π , possiderat et Sol per aspectum armillarum et regularum in 24 grad. et 15 mi. κ , φ per alium circulum in 26 gradibus 8 mi. ν inuenti fuerāt, Canis Alhabor post occasum per mediā horam aut ultra 7 grad. 30 mi. \odot . Cor Ω 23 gradus 0 mi. Ω habuere, non fundes te nimis in hanc obseruationem.

Die 6 Martij circa occasum Solis, dū uidelicet in medio cœli esset 25 π , Sol per Armillas in 25 grad. 15 mi. κ . Venus per alium circulum, ecliptica Solem diuidente in 27 grad. 15 mi. ν inuenta est, sed circulo latitudinis Solem mediante (uti solet circa horizontem) in alio loco, puta in 25 gradu, 30 min. ν reperia est, cuius causam postea subiungam.

Eadem die post occasum Solis Armilla rectificata mediante Venere in eo loco posita, quæ per eclipticam inuentus est, reperi dum Mediū cœli 12 gradus \odot foret. Cor Ω in 23 grad. 0 mi. Ω , Alhabor, ut credo, 7 gradus \odot .

Die 7 Martij Sol per aspectum Armillarum 26 gra. 15 mi. κ Venus ex ecliptica 28 gra. 15 mi. ν ex circulo latitudinis 27 gra. 38 mi. ν . Item ne diutius lecturos lateat quo modo procefferim quod locus φ quasi in eodē instanti adeo difformiter reperi tus sit. Est notandum quod circa horizontem astra apparent propter radios fractos super horizontē, cum secundū ueritatem sint sub eo, quod instrumento armillarum sensibiliter sepius mihi apparuit anteq̃ perspectiuas Alhacen & Vitelionis Turin gi uiderim, in quibus postea hoc declaratū ad unguē reperi, sed ad fugiendū Lunæ aspectus diuersitatem, etiam modum Ptolemei capitulo secundo dictionis septimæ examinaui, et distantia Solis et Veneris circa meridiem, aut postea instrumento armillarum deprehendi, prius accepto loco Solis per regulas aut armillas, aut per utrumq; instrumentū. Cum uero in occasu Solis loca amborum, uidelicet Solis et Veneris examinare uisus fueram, uertendo eclipticam armillarum et locum Solis in eodem uersus ipsum quoad interiori superficie utraque pars uidelicet inferior

inferior & superior à sole equaliter illuminabant, mouēdo etiā circulū latitudinis, quōscq; etiā ambę ptes superficie interioris eiusdem uidelicet dextra ac sinistra equalē à sole illuminationē acciperāt, quare si radij solares irrefracte ad uisum uenissent; circulus latitudinis locū solis utiq; ostendit. Sed differētiam notabilem reperi, & hanc quōdam differēter: Maiorē quidem dum declinatio solis modicū creuerat aut decreuerat. Minorē ꝑo cum notabiliter mutabat, ut in solsticijs maximā, in æquinoctijs ꝑo minimā. Cum ergo in occasu solis ambos circulos à Sole (ut prædictū est) illuminatos uidi, nequaq; Solis, neq; ex eo Veneris locū uerū habui. Si autē circulo latitudinis sup loco Solis posito ꝑ obseruationē meridianā reposito, atq; ꝑ additionē motus eius intermedij reposito. In occasu Solis eundē circulum uersus Solem exhibui, quoad modo prædicto eius superficies interior illuminabat, ueritati ꝑpinquius accessi, neq; illa uia sufficiebat ob quam rem ex foramine apud oculū pinnulę appendi ꝑpendiculū speciāli ingenio cōsiderando q; punctū cuius forma refrangit centrū uisus, punctus à quo fit refractio & ꝑpendicularis à puncto refractionis, in una sunt superficie, & uidebam dum intersectio edipticę ac circuli latitudinis ad cōtactū horizonis uenerat, q; Sol per foramen alterius pinnulę filum ꝑpēdiculi adhuc illuminauit, ita q; prænarrata in una erāt superficie, scilicet centrū Solis, idem punctus cuius forma refrangit, centrū uisus punctus refractionis & ꝑpendicularis similiter & locus Solis in ediptica, quare in omnibus obseruationib; ꝑcedentibus & sequētibus ad stellas fixas habitis, illis maior fides adhibēda est, in quibus ꝑpendiculo (uti prædictum est) usus sum.

12. Martij in occasu Solis habuit ꝑ 4. gra. 19. m. ꝗ. Alhabor 7. gra. 0 m. ꝑ. Cor Ω 23. Ω latitudo Alhabor 39½. gr. meridionalis.

13. Martij post occasum Solis habuit Alhabor 6. gra. 45. m. ꝑ. latitudo 39. gr. 40. m. Cor Ω 22. gr. 39. m. Ω . ꝑ 5. gr. 15. m. ꝗ

14. Martij habuit ꝑ in occasu Solis 6. gra. 13. m. ꝗ

15. Martij media hora post meridiem habuit ꝑ 7. gra. 23. m. ꝗ

p ꝗ ex

☿ ex uero Solis armillis regulatis. Item post occasum ☉ Alhabor ex Veneris motu in 7 gr. 20 m. ☿ repertus, cor Ω 23 gr. Ω .

16 Martij hor. 4 post meridiem, habuit ☉ 5 gra. 3 m. ν . Venus 9 gra. 40 m. ν . Sed ho. 7 post meridiem Venere posita fu per 6 gra. 46 m. ν , habuit Alhabor 6 gra. 45 m. ☿, Cor Ω , 22 gra. 30 minuta Ω .

18 Martij dum medium cœli fuerat 25 gra. π , Venus habuit 11 gra. 15 m. ν . ☉ 7 gra. 5 m. ν , per regulas, quia sinus distantie à uertice 79, 2 $\frac{1}{2}$, ergo in meridie habuit 6 gra. 51 m. ν . Hora 7 post meridiem, Venus 11 gra. 20 m. ν , Alhabor 7 gr. 0 m. ☿. Cor Ω 22 gra. 45 m. Ω .

19 Martij, dum in medio cœli fuerat primus gra. ☿, & ☉ habuit 8 gra. 3 m. ν ex altitudine meridiana. ☿ habuit 12 gra. 27 m. ν , dum medium cœli fuerat 25 ☿. Venus habuit 12 grad. 33 mi. ν . Alhabor 7 gra. 0 mi. ☿, Cor Ω 22 gra. 45 mi. Ω .

23 Martij dum in medio cœli fuerat 5 gra. ☿, ☿ habuit 17 gr. 5. mi. ν . ☉ per regulas ex obseruatione meridiana 12 gra. 0 mi. ν . Dum in medio cœli fuerat 26 gra. ☿. Alhabor 6 gr. 45 mi. ☿. Cor Ω 22 gra. 45 mi. Ω . Sed dubito de motu ☿ in 15 minutis, quibus ipsam minus uero estimo.

24 Martij hor. 5 post meridiem, habuit ☿ 19 gr. 20 mi. ν , ex obseruatione ☉ meridiana per armillas, loco Veneris inuento, dum medium cœli fuerat 27 gra. ☿. Alhabor p. ☿ rectificatus, cuius locus scilicet Veneris 18 gra. 23 mi. ν ponebatur, inuētus est in 6 gra. & 45 mi. ☿ sicut antea sæpius.

29 Martij in meridie, corda distantie à uertice 72400. Sed ☉ non clarus, sequeretur ex hac obseruatione, Solem fuisse in 17 gra. 42 mi. ν . Sed post meridiem, dum medium cœli fuerat 17 gra. ☿, ergo quasi 6 post meri. posui Solem 17 gra. 50 mi. ν , reperi Venere in 24 gra. 12 mi. ν . Sed ho. 8 post meridiem, posui locū ☿ 24 gra. 20 mi. ν . At regi Alhabor 7 gr. 0 mi. ☿.

31 Martij, distantia Solis à uertice 71200 Sole claro existente, quare in 19 gra. 37 mi. ν . Sed dum medium cœli fuerat 5 gr. ☿, ☉ locus super 19 gra. & 50 mi. ν positus, ☿ super 26 gra. & 36 mi.

36 mi. γ reperiebatur, hor. 7 post meridiem Alhabor, p 2 in 6 gr. 55 mi. \odot . Canis minor 18 gr. 33 mi. \odot . Cor Ω 22 gr. 50 mi. \odot , funda te in has obseruationes.

1 Aprilis, Medium coeli 9 gra. \odot , Sol per armillas 20 gra. 50 mi. γ , γ 27 gra. 45 mi. γ . Sed dum Medium coeli fuerat 5 gr. Π , Venus 27 gra. 51 mi. γ , Alhabor 6 gra. 55 mi. \odot . Canis minor 18 gra. 33 mi. \odot , Cor Ω 22 gra. 45 min. Leonis, diligens obseruatio.

5 Aprilis hora 8 post meridiem, rectificatis armillis per Alhabor, Mars praecise in 29 gra. \odot .

11 Aprilis, Medium coeli 28 γ , Sol per armillas 0 gra. 25 m. γ , Venus 9 gra. 15 m. Π .

¶ Anno. 1490.

18 Septembris, Vidi \odot circa implicitatem Cancri nebulosam, fueratq; modicum occidentalior & meridionalior. Item die sequente uidelicet 19 Septembris, factus fuerat orientalior ferè, aut modico plus q̄ praecedenti die fuerat occidentalior, habens latitudinem ab ea ualde paruam admodum, palmi estimando. Consideratio haec facta est de mane hora quarta post medium noctis.

21 Septembris hora 3 post medium noctis de mane, Mars distabat à 5 Cancri per diametrum Lunae, trahendo lineam à quareta in quintam, distabat estimando ad medium palmi, propinquior quintae quam quartae, orientalior existens ab hac linea.

12 Decembris, Venus ex Solis obseruatione meridiana in 14 gra. 45 m. \odot . Aldebaran 2 grad. 35 m. Π , hora quinta post meridiem. Item angulus refractionis in ortu, mutauit locum Solis in 9 $\frac{1}{2}$ gradibus, quia lenta de clinationis mutatio.

13 Decembris, Venus ex Solis obseruatione meridiana 15 gra. 45 m. \odot , Aldebaran ut prius 2 gra. 35 m. Π , hora quinta post meridiem, aut ultra quintam,

Anno 1491.

6. Ianuarij ☽ in una linea cum duabus stellis quas credis 22, & 23, Ω , & ibidem incipit retrogradari, stationem nō percepit. Eodem die circa occasum Solis ex obseruatione meridiana in 25. gra. 15. m. ☿ posito, reperi ♀ in 12. gr. χ . & post horā in 2. gr. 15. m. π , credo q̄ deficiat Aldebaran, usus sum perpendicularo.

11. Ianuarij circa occasum, locus Solis ex obseruatione meridiana 0. gra. 20. m. α , ♀ 17. gra. 15. m. χ . Post horam medio celixistente 27. grad. ν . Aldebaran 2. grad. 35. m. π , usus sum perpendicularo.

17. Ianuarij Sol ex obseruatione meridiana 6. gra. 30. mi. α , Venus 23. gra. 15. mi. χ . repecta usu perpendiculari Aldebaran in gra. 2. 35. mi. π . Cometa circa principium ν . cū latitudine meridionali hora inter sextam & septimam.

29. Ianuarij loco Solis posito super 17. gra. 35. mi. α . Venus per armillas 3. gr. 10. mi. ν hor. quasi prima noctis. Aldebaran 2. gra. 23. mi. π Vide utrum locus Solis sit bene positus.

14. Februarij hor. 4. post meridiem loco Solis ex obseruatione meridiana super 4. gra. 50. mi. χ posito, reperi ♀ in 15. gr. 34. mi. ν hor. septima post meridiem, ex loco ♀ in 2. gr. 30. mi. π usu noui perpendiculari, sed addendo motum ♀ in duabus horis quę fluxere ab obseruatione ad ☉ & ♀ habita, erit locus Aldebaran 2. gra. 35. mi. π . sicut prius sepius latitudo ♀ septentrionalis 4. gra. 45. min.

16. Februarij ☉ ex obseruatione meridiana super 6. gra. 30. mi. χ hora prima post meridiem ♀ 16. gra. 15. mi. ν . Hora aut̄ quinta post meridiem ☉ positus super 6. gra. 40. mi. χ . ♀ 16. gra. 25. mi. ν . eadem distantia ut prius eademq̄ differentia tabularum ac obseruationum, Aldebaran hora septima post meridiem loco ♀ super 16. gra. 30. mi. ν . posito, iterum reperta est in 2. gra. 35. mi. π . Item 4 in 28. gra. ν .

13. Martij de mane inter secundam & tertiam post medium noctis ☽ in una linea cum octaua & sexta Ω . habuit uero ab octaua $\frac{1}{2}$ totius intercapedinis octauę & sextę.

8. Maij, dum Medium coeli fuerat 19 gra. π , principium celsis Solaris, finis, dum in medio coeli fuerat 26 grad. \odot .

26. Augusti, Armillis rectificatis per Aldebaran loco eius super 2 grad. 35 mi. π posito, reperi γ in 23 gra. 10 mi. Ω absq; latitudine, una hora ante ortum Solis.

30. Augusti hora et ceteris, ut supra, reperi γ in 27 gra. 10 mi. Ω , latitudinem habuit Septem. quam accipere propter uapores interuenientes non potui, fuerat autem ultra medium gradum.

31. Aug. hora ut supra, rectificatis Armillis ut prius, reperi γ in 28 gra. 3 mi. Ω , latitudinē habēs Septem. 53 mi. Hęc obseruatio certior prioribus propter instrumentū precedētibus diebus, nō ut nunc rectificatus clarus apparuit Mercurius.

2. Septemb. Armillis rectificatis iterū per Aldebaran, reperi γ in 1 gra. 13 mi. π , una hora ante ortū \odot , latitudinē Septē. reperi 1 gra. 15 mi. Coelum serenissimum, omnia alia diligentissima obseruatio, situs instrumenti certus, confide in hanc. Item γ habuit latitudinem Septem. 4 mi.

3. Septem. hora & ceteris, ut prius, reperi γ in 3 gra. 5 mi. π , latitudinem habentē Septem. 1 gra. 20 mi. diligens, uerū latitudo in uno die tantum mutata de eā me fecit dubium.

9. Septē. hora 5 post mediū noctis, reperi γ in 13 gr. 23 m. π , latitudo Sep. 1 gra. 50 m. ecce quāta differētia ā tabulis, γ apparuit ualde tenuis, et pculdubio circa terminū occultationis, cōsiderat etiā radiū refractū, quia modicū distabat ab horizontē sicut li

11. Septembris, adhuc apparuit γ sed debilissime, ita (quod obseruandus non fuerat sub caelo clarissimo.

¶ Anno 1492.

26. Septem. de mane quasi hora 5 post mediū noctis fuerat σ ferē in eadem linea cum sexta & septima Ω , et australior ā septima, ita quod septima fuerat aestimando præcisē mediā inter sextam & σ , trahendo autē lineam per sextā et septimā, fuerat σ occidentalis ab hac linea, quasi ad spatium digiti transuersi.

27. Septemb. de mane, Mars factus fuerat orientalis, illa linea ad quantitatem trium digitorum, feceratq; angulum rectum cū

duabus stellis prædictis & triangulum duorum equalium laterum,
videlicet cum septima & octava Ω , ut sic septima — σ
octava

25. Martij in mane, σ fuerat orientior γ \mathbb{M} ultra quantita-
tem diametri Lunæ, eandem ferè latitudinem habens.

26. Martij mane horis 8, post meridiem σ fuerat adhuc oriēta-
lior septima \mathbb{M} ad quātitatem 4 digitorum (id est palmi) aut mo-
dicum ultra eandem latitudinem iudicavi. Si autem eadē non
fuerat, tunc non ultra latitudinem digiti transuerſi septima Vir-
ginis septentrionaliore existente.

29. Martij de mane, modicum post tertiam sequentem mediū
noctis, σ factus fuerat occidentalior septima \mathbb{M} , minus quanti-
tate diametri Lunæ, iudicando latitudinem, ut die præcedenti,
videlicet 26, sed distantia σ & septimæ \mathbb{M} , 25 die tantū excede-
rat spatium 29 diei quantum idē excederat spatium 26 diei, ut si distā-
tia 25 die fuerit 8 digitorum & 26 quatuor, et 29, 16 digitorum.

10. Octobris, fuerat eclipsis \odot , cuius principium fuerat infra
primam & secundam horas post meridiem, ipso principio me-
diocriter accepto, sed finis eius medio celi existente, primo pun-
cto \mathbb{B} , videlicet horas 4, & mi. 24 post meridiem.

¶ Anno 1494.

19. Septemb. fuerat γ coniuncta octavæ Leonis, de mane ho-
ra quinta post medium noctis, fuerat Venus occidentalior mi-
nus 3 digitis, uel quasi ad sextā partem gradus unius, meridiona-
lior uero, 4 digitis, uel ad modum palmi.

16. Octobris per tres horas post occasum Solis uel prope Lu-
na orientior Aldebaran ad diametrum Lunæ in eadem lati-
tudine amborum.

¶ Anno 1497.

15. Februarij de mane hora 4 post medium noctis, distabat
Mars à γ per diametrum Lunæ, sed hæc distantia pro medie-
tate ex parte latitudinis, Mars uero occidentalior Ioue, & meri-
dionalior, licet secundum Almanach conjunctio eorum præte-
riisset, quæ adhuc futura erat, 29. Iulij

29. Iulij Eclipsabatur Sol, cuius eclipsis principium non consideravi, sed finem, qui fuerat hora tertia mi. 24 ferè post meridiem, quantitas eius caleulo concordabat.

¶ Anno 1502.

19. Septem. post medium noctis de mane, fuerat ꝑ coniuncta Cordi Ω per semidiametrum Lung, longitudinem iudicavi eandem, trahendo enim lineam per γ , η , & ζ , uidebatur distantia tantum latitudinis fore, fuerant etiam quasi una linea cum septima Leonis, puta ζ & Cor Leonis.

20. Octob. quasi 1, $\frac{1}{2}$ ho. ante ortum Solis, uidi γ non ultra gradum distantem ab horizonte.

¶ Anno 1503.

26. Aug. σ obseruatus per Armillas rectificatas per Aldebaran, hora quasi 3 post mediū noctis de mane, in 23 gra. 53 m. π .

9. Septemb. de mane hora 4 post medium noctis, uidi γ apud stellam, quæ est octaua π , in latere dextro antecedentis, fuerat quasi eidem confunctus secundum longitudinem, ut si arcum imaginaberis per polum zodiaci & stellam tangebatur limbum Iouis occidentalem, latitudinem uero habebat ab ea uersus boream ad modum duorum digitorum transversalium, prædicta autem stella à Ptolomæo ponitur in Septem. 2 graduum, & 40 mi. ab ecliptica, quæ tamen per Armillas obseruata, nullam uideatur quasi habere latitudinem.

11. Septem. hora ut supra, reperi γ , in fine 12 gra. Cancrī, latitudinem habentem Septem. 0 gra. 15 mi. ferè.

16. Septem. inter 2 & 3 horas post medium noctis, armillis rectificatis per Aldebaran super 2 gra. 35 mi. π positam.

Item σ in 5 gra. 15 m. σ , cum latitudine Septem. 0 gra. 30 m. Item γ in 12 gra. 15 m. σ , sine latitudine. Item η in 16 gra. 11 m. σ , cum latitudine Merid. 0 gra. 15 mi. Apponenda sunt 10 mi. propter motū Aldebaran, omnibus stellis obseruatis per ipsam usq; in 13 Octobris.

19. Septembris hora, ut supra. Item η 16 grad. 45 mi. σ , sine latitudine σ 6 gra. 45 m. σ , cū latitu. Septē. 0 gra. 15 m. 2 12 gra. 15 m. σ , sine latitudine. Itē Canis minor 18 gra. 23 mi. σ .

22 Sep̄

22. Septem. in medio cœli existēte 15 gra. γ , reperi σ in 8 gra. 5 mi. \odot , cū latitudine Septē. 0 gra. 30 mi. 24 13 gra. 0 mi. \odot line latitudine, \dagger 17 gra. 0 mi. \odot cum latitudine meri. do gra. 15 m.

28. Septem. Medio cœli, ut supra, obseruauī astra sequentia, \dagger 17 gra. 0 mi. \odot cum latitudine Meridi, 0 gra. 30 mi. 24 13 grad. 45 mi. \odot sine latitudine, σ 10 gra. 45 mi. \odot cū latitudine Septen. 0 gra. 30 mi. Cor Leonis 22 gra. 25 mi. Ω .

1. Octobris, hora tertia post mediū noctis fuerat σ tanto orientior θ π , quanto 29 die Septemb. fuerat eadem occidentali or, ita quod 30 Septembris fuerat eorum coniunctio, licet σ fuerit Septentrionalior circa medium gradum.

6. Octob. iudicauī oculo \circ 24 et σ secundum longitudinem, fuerat autem σ Septentrionalior per unam lunā ferē ante ortum Solis per duas horas.

13. Octob. de mane quasi hora 4 post mediū noctis Armillis rectificatis per Aldebaran super 2 gra. 45 mi. π posita, propter motum ab obseruatione eius inter mediū. 24 14 gra. 15 mi. \odot sine latitudine, σ 17 gra. 0 mi. \odot cum latitudine septen. 1 gra. 0 mi. \dagger 17 gra. 50 mi. \odot cum latitudine Meridio. 0 gra. 15 m. Cor Leonis 22 gra. 40 mi. Ω .

15. Octo. hora 4 post mediū noctis, fuerat \circ \dagger et σ scd' m lō gitudinē, sicut oculo iudicauī, sed σ septētrionalior ultra gradū.

16. Octo. hora ut sup' fuerat σ sensibilē pfundior in signis \odot \dagger

23. Octob. hora ut supra, σ 20 gra. \odot , \dagger 17 grad. 4 mi. \odot , 24 14 gra. 0 mi. \odot , non certissima obseruatio.

4. Nouemb. Medio cœli existēte 15, in 20 \odot , rectificatis Armillis, ut 13 Octobris, 24 14 gra. 20 mi. \odot , adhuc sine latitudine, σ 22 gra. 20 mi. \odot cum latitudine septen. præcise 2 gra. 0 mi. \dagger 17 gra. 25 mi. \odot cum latitudine Meridi, 0 gra. 10 mi.

9. Nouemb. de mane hora quasi sexta post medium noctis, \dagger 17 gra. 15 mi. \odot , mediocris obseruatio.

16. Nouem. post meridiē, dū Mediū cœli fuerat 16 gra. γ , Armillis rectificatis per Aldebaran super 2 gra. 45 m. π posita, reperi loca planetarū diligētissime inquisita. 24 14 gra. 45 mi. \odot , grad.

gra. 45. mi. ☉. cū latitudine meridi. 0. gra. 17. mi. Item dum medium celi fuerat 25. gra. ♀. 24. gra. 30. min. ☉. cū latitudine septentrionali 2. gra. 15. mi. Canis minor 19. grad. 50. minuta Cancrī.

28. Nouembris de mane post medium noctis armillis rectificatis per Aldebaran in gra. 2. mi. 45. II. positam, ♂. 22. gra. 33. mi. ☉. latitudo septentrionalis 3. gra. 0. mi. præcise medium celi 22. gra. ♀. Item uerificatis armillis per Cor ♀. prius rectificatam per Aldebaran in 22. gra. 33. mi. ♀. ♂. ut prius per Aldebaran, 2. 12. gra. 45. mi. ☉. cū latitudine septentrionali estimata 0. gra. 15. mi. medium celi 26. gra. ♀. Item ♄. 16. gra. 2. mi. ☉. cum latitudine meridionali estimata 0. gra. 10. mi. medium celi 27. gra. ♀. Cor ♀. ut prius 22. gra. 33. mi. ♀. diligentissima obseruatio.

7. Decembris de mane dum medium celi fuerat 17. gra. ☉. reperi per Aldebaran ♂. 20. gra. 15. mi. ☉. latitudinem non accipi.

10. Decembris post meridiem dum in medio coeli fuerat 0. gra. ♀. armillis rectificatis per Aldebaran in 2. gra. 45. mi. II. reperi ♄. 2. gra. 0. mi. ♄. sed circa horizontem ut liquet; 2. 10. gra. 48. mi. ☉. cum latitudine septentrionali 0. gra. 15. min. medium celi 2. gra. ♀. ♄. 15. gra. 15. mi. ☉. cum latitudine meridionali 0. gra. 30. mi. medium celi 8. gra. ♀. ♂. 19. gr. 42. mi. ☉. cum latitudine septentrionali 3. gra. 15. mi. medium celi 15. gra. ♀. Humerus dexter Orionis 21. gra. 33. mi. II. Canis minor 18. gra. 38. mi. ☉. aspice sequentem in planetis.

11. Decembris post meri. armillis rectificatis, ut supra, medio celi existente 18. gra. ♀. reperi ♄. in 2. gra. 0. mi. ♄. cum latitudine septentrio. 0. gra. 22. mi. Dum in medio celi fuerat 5. gra. ♀. armillis ut prius, 2. 11. gra. 18. mi. ☉. sine latitudine, ♄. 15. gra. 30. mi. ☉. cum latitu. meridio. 0. gra. 18. mi. medio celi existente 8. gra. ♀. ♂. 19. gra. 23. mi. ☉. cum latitu. septent. 3. gra. 15. mi. in medio celi 13. gra. ♀. Humerus dexter Orionis 21. gra. 45. mi. II. medio coeli existente 20. gra. ♀. Hæ obseruationes

q. factæ

facte sunt diligentissime, quibus firmam fidem adhibeo, licet ex his & prioribus sequeretur γ & η factos fuisse directos, cuius oppositum uerum est. In Marte autem apparet ueritas, licet eo die secundum calculum esset eius, & η coniunctio, cuius falsitas ad oculum manifesta est.

12. Decemb. post meridiem dum in medio celi fuerat Venus, ac cepi per Armillas distantiam eius a Sole (in principium γ posita, reperi Venerem in 2 gra. 15 mi. m , quae locum retinuit serē usque ad occasum Solis. Et circulus interior super loco Solis positus, æqualiter in utraque parte illuminabatur, non autem zodiacus propter refractionē. Item per mediam horam post occasum \odot , rectificauit locum Aldebaran per γ , & reperi locum eius 2 gra. 45 m. m , sepius & diligentissime examinando.

Item Armillis per Aldebaran ordinatis medio celi exeunte 21 gra. ν reperi, γ in 10 gra. 53 mi. m , adhuc sine latitudine, η 15 gra. 12 mi. m , latitudo, ut prius, Medium cœli 22 ν , m 18 grad. 45 m. m , latitudinē nō accepi. Mediū cœli 23 ν . Humerus dexter Orionis 21 gra. 30 m. m . Hæc obseruationes iterū cum mora & diligentissime. Sed uideo quod præcisio instrumenti capta non est citra 10 mi. aut circa.

14. Decemb. post meridiē medio cœli existente 4 gra. ν per Aldebaran. Item γ 10 gra. 50 mi. m , nullam absolute habens latitudinē, η 15 gra. 5 mi. m , cum latitudine Meri. 0 gra. 22 m. Medio cœli 5 gra. ν , m 18 gra. 20 mi. m , cum latitudine Sept. 3 gra. 37 mi. Medio cœli 13 gra. ν . Humerus dexter Orionis 21 gra. 40 mi. m , diligentissimæ obseruationes.

19. Decem. inter 6 & 7 post meridiem obseruari per paruum triangulum cōsiderationem sequentē nō multum ponderandā

	m & γ	70	715	Cap. seqs et η 80	624
Inf	Ca. m sequēs et η 110		622	Inf	m & η 50
	Cap. sequēs & m 50		634		60 654

¶ Anno 1504.

3. Ianuarij de mane hora 3 post medium noctis armillis rectificatis per Cor Leonis super 22 gra. 30 mi. m posito. Item m 10 gra. 45 mi. m , γ 7 gra. 58 mi. m .

5. Ianuarij, dum Medium cœli fuerat 0 gra. γ , post meridiem per Aldebaran, σ 9 gra. 48 mi. \odot , latitudo Septen. 3 gra. 57 mi. Medium cœli 0 gra. ν , 47 gra. 50 mi. \odot , latitudo 0 gra. 0 mi. Medium cœli 3 gra. γ , \dagger 13 gra. 15 mi. \odot , latitudo Mer. 0 gra. 15 mi. Medium cœli 5 gra. γ , Canis minor 18 gra. 38 mi. \odot , Humerus dexter Orionis 21 gra. 38 mi. π , Canis maior 6 gra. 33 mi. \odot . Certissimæ hæc obseruationes.

8. Ianuarij de nocte medium cœli 27 ν , σ 8 gra. 38 mi. \odot .

9. Ianuarij medio cœli existente 10 gra. m per Cor Ω , γ 3 gra. 15 mi. ψ , cum latitudine Septen. 0 gra. 45 mi. diligentissime, γ tenuis ualde fuerat.

10. Ianuarij de mane, Medio cœli 12 gra. m per Cor Ω , γ 4 gra. 0 mi. ψ , latitudo ut prius, iterum apparuit ualde tenuis. Item eadem die post meri. per Aldebaran, σ 8 gra. 5 mi. \odot , cū latitudine septen. 4 gra. 5 mi. Medio cœli 7 gra. γ , 47 gra. 0 mi. \odot , cū latitudine septē. 0 gra. 15 mi. Medio cœli 11 gra. γ , \dagger 12 gra. 45 mi. \odot , cum latitudine meri. 0 gra. 15 mi. Medium cœli 14 gra. γ , Humerus dexter Orionis 21 gra. 38 mi. π , Canis minor 8 gra. 38 mi. \odot , Canis maior 6 gra. 38 mi. \odot . Omnes illæ diligentissimæ obseruationes.

19. Ianuarij de mane, armillis rectificatis per Cor Ω , medio cœli existente 10 gra. \odot , reperi, ut infra, σ 6 gra. 10 mi. \odot , latitudine non accepta, 46 gra. 25 mi. \odot , \dagger 12 gra. 23 mi. \odot , Medium cœli 12 gra. \odot , γ 17 gra. 15 mi. ψ , cum latitudine septen. 7 gra. 0 mi. præcise, Medium cœli 12 gra. m .

20. Ianua. post meridi. Armillis rectificatis per Aldebarā, σ 5 gra. 45 m. \odot , cū latitud. septē. 3 gr. 55 m. medium cœli 9 gr. γ 46 gra. 8 mi. \odot , cū latitudine septen. 0 gra. 15 mi. Medio cœli 13 gra. γ , \dagger 12 gra. 10 mi. \odot , cū latitudine meri. 0 gra. 5 mi. medium cœli 16 gr. γ , Canis minor 18 gra. 38 mi. \odot , Canis maior 6 gra. 40 mi. \odot , Humerus dexter Orionis 21 gra. 38 mi. π , totum diligentissime obseruatum.

22. Ianua. post meridiē armillis per Aldebarā 2, 45 π , σ 5 gr. 24 mi. \odot , cum latitudine septē. 3 gra. 53 mi. medium cœli 5 gr. π , \dagger 12 gra. 5 mi. \odot , latitudinē nō accepi, præsupposui, ut prius, Medium cœli 7 grad. π , 46 grad. 0 mi. \odot , Latitudinem præsupposui, ut prius, Medium cœli 8 gra. π totum diligentissime.

24. Ianuarij de mane per Cor Ω 22, 33, & 16 grad. 30 mi. Ψ est latitudine Septen. 7 gra, 15 mi. Mediū cœli 13 m diligentissime. Eodē die post meridiē per Aldebarā 2, 45 π , \circ 5 gra. 8 mi. \odot , cū latitudine Septen. 3 gra. 55 mi. Mediū cœli 23 gra. Ψ , 4 5 gra. 40 mi. \odot . Mediū cœli 27 gra. Ψ . \dagger 11 gra. 53 mi. \odot . Mediū cœli 29 gra. Ψ . Emēdato ppter Aldebarā 10 m̄ min⁹ uero positū.

25. Ianuarij post meridiē per Aldebaran 2, 45 π \circ 5 gra. 0 m̄. \odot cum latitudine Septen. 3 gra. 4 5 m̄. Medium cœli 25 gra. Ψ , 4 5 gra. 30 min. \odot cum latitudine Septen. 0 gra. 15 mi. Mediū cœli 30 gra. Ψ , \dagger 11 gra. 45 mi. \odot , cum latitudine Meri. 0 gra. 8 mi. Mediū cœli 2 gra. π diligentissime sumptæ.

26 Ianua. post meridiē Armillis, ut prius, rectificaris, \circ 4 gra. 55 m̄. \odot , cum latitudine Septen. 3 gra. 42 m̄. Mediū cœli 19 gra. Ψ . 4 5 gra. 32 mi. \odot , Mediū cœli 23 gra. Ψ . \dagger 11 gra. 45 mi. \odot . Mediū cœli 24 grad. Ψ .

Itē emēdauī iterū motus Ψ & \dagger addēdo 10 m̄. propter uariationē loci Aldebaran. Canis minor 18 gra. 38 m̄. \odot . Humerus dexter Orionis 21 gra. 38 m̄ π . Canis maior 6 gra. 45 m̄. \odot . & de mane 16 gra. 20 m̄. Ψ . Latitudo Septen. 7 grad. 5 mi. Mediū cœli 20 m̄ diligentissime per Cor Ω , ut prius.

3. Februarij post meridiē, Armillis per Aldebaran, 2, 45 π bene rectificatis, \circ 4 grad. 37 mi. \odot , cum latitudine Septen. 3 gra. 45 mi. Mediū cœli 11 gra. π . 4 5 gra. 15 m̄. \odot , cum latitudine Septen. 0 gra. 20 mi. Mediū cœli 15 gra. π . \dagger 11 grad. 22 mi. \odot cum latitudine 0 gra. 0 mi. Mediū cœli 23 π .

4. Februarij post meridiē Armillis, ut supra, \circ 4 grad. 35 mi. \odot . Mediū cœli 1 gra. π , 4 5 gra. 7 mi. \odot . Mediū cœli, 2 gra. π , \dagger 11 gra. 22 mi. \odot . Mediū cœli 3 π .

5. Februarij post merid. Armillis, ut supra, bene rectificatis, \circ 4 gra. 38 mi. \odot , latitudo Septen. 3 grad. 45 mi. Mediū cœli, 3 gra. π . \dagger 11 gra. 23 mi. \odot . latitudo 0, 0. Mediū cœli 5 gra. π . 4 5 gra. 0 mi. \odot . Latitudo Septen. 0 gra. 22 mi. Mediū cœli 8 π .

6. Februarij post merid. Armillis, ut prius, \circ 4 gra. 45 mi. \odot Mediū cœli 19 gta. π , 4 4 gra. 53 mi. \odot . Mediū cœli 21 gra.

11. h 11 gra. 23 mi. ☉. Medium cœli 22 II.

Item à tertia die usq̄ in 6 Februarij, non potui uidere 8 Geminorū, ex eo iudicauit eā eclipsatā à h stationario, inspicie sequētia 8. Februarij post meridiem, Armillis per Aldebaran 2, 45 II. ☉ 4 grad. 53 mi. ☉, cum latitudine Septem. 3 gra. 42 mi. Medium cœli 9 gra. II. 4 4 gra. 48 mi. ☉ cum latitudine Septentrional. 0 gra. 18 mi. Medium cœli, 5 gra. II. h 11 gra. 18 mi. ☉ cum latitudine Meri. 0 gra. 2 mi. Mediū cœli 11 grad. II & apparuit etiā 8 Geminorum, distans à h uersus orientem ad modum 4 digitorum quasi in eadem latitudine diligentissime.

9. Februarij de mane, post medium noctis, Medium cœli 15 gra. ☉, per Cor Ω 22. 33, ☉ & 4 4 gra. 53 mi. ☉, Spica per Cor Ω 16 gra. 41 mi. ☉. Eodem die post meri. per Aldebaran 2, 45 II. ☉ 5 gra. 0 mi. ☉. Medium cœli 3 gra. II; 4 4 gra. 50 mi. ☉ Medium cœli 4 gra. II, h 11 gra. 8 mi. ☉, Medium cœli 7 II.

12. Februarij post meridiē, p̄ Aldebaran 2, 45 II. ☉ 5 gra. 7 in ☉, cum latitudine Septem. 3 grad. 25 mi. Medium cœli 15 II. 4 4 gra. 45 mi. ☉. Medium cœli 20 II. h 10 gra. 52 mi. ☉. Medium cœli 22 II. Canis maior 6 gra. 45 mi. ☉. Canis minor 18 gra. 38 mi. ☉. Hum. erus dexter Orionis 21 gra. 38 mi. II diligētissima, Cor Ω 22, 42 Ω. Omnes præcedētes obseruationes ab 11 Septembris anni 1563 per Cor Ω factæ, deficiūt in 10 minutis.

13. Februarij, post meridiem, Armillis per Aldebaran 2, 45 II. ☉ 5 gra. 18 mi. ☉. Medium cœli 10 gra. II. 4 4 gra. 45 mi. ☉ Medium cœli 12 II. h 10 grad. 57 mi. ☉. Medium cœli 14 II. Canis maior 6 gra. 38 mi. ☉. Cor Ω 22. 40 Ω.

14. Februarij post meridiem Armillis, ut prius, 4 4 grad. 47 mi. ☉. Medium cœli 20 II. h 10 gra. 57 mi. ☉. Medium cœli 22 II. ☉ 5 gra. 30 mi. ☉, cum latitudine Septem. 3 gra. 23 mi. Medium cœli 24 II.

15. Februarij Armillis, ut prius, rectificatis post meridiem h 10 gra. 57 mi. ☉. Medium cœli 14 II. 4 4 gra. 45 II. Mediū cœli 15 II. ☉ 5 gra. 38 mi. ☉. Medium cœli 18 II.

16. Februa. armillis ut prius rectificatis post meri. h 10 gra.

57 m. ☉, Medium coeli 14 π. 4 4 gra. 45 m. ☉, Medium coeli 15 π, ☉ 5 gra. 38 m. ☉, Medium coeli 18 π.

16 Februarij post meri. armillis ut prius h 11 gr. 0 m. ☉, Medium coeli 13 π, 4 4 gra. 38 m. ☉, Medium coeli 14 π, ☉ 5 gra. 40 mi. ☉, Medium coeli 15 π, Latitudo septentr. 3 gra. 23 mi. Cor Ω 22, 42 Ω.

20 Februarij de mane ante ortū Solis, armillis rectificatis p Cor Ω 22, 40 Ω posita. ♀ 26 gra. 40 mi. ♄, Latitudo septent. 4 gra. 20 mi. Medium coeli 25 m. Sed una hora post ortum ☉ posito gradu Solis super 10 gra. 15 mi. ♀. Videbatur ♀ 27 gra. 10 mi. ♄, cum latitudi. septentr. 4 gra. 10 mi. Sed radij propter presentiam Solis non satis fortes, sed possibile est radios refractos circa Horizontem illam differentiam generasse. Item eodem die post meridi. armillis rectificatis per Aldebaran 2, 45 π, 4 4 gra. 53 mi. ☉, cum latitud. septen. 0 gr. 25 m. Medium coeli 15 gra. π, ☉ 6 gr. 20 m. ☉ cū latit. septē. 3 gra. 18 mi. Medium coeli 18 π, h 11 gra. 0 mi. ☉, nullam habens latitudinē, Cor Ω 22 gra. 42 mi. Ω, totum diligentissime.

26 Februarij, armillis per Aldebaran 2, 45 π, h 10 gra. 45 mi. ☉, Medium coeli 25 π, ☉ 7 gra. 33 mi. ☉ cum latitudine septentrionali 3 gra. 15 mi. Medium coeli 27 π. 4 4 gra. 45 mi. ☉, Medium coeli 2 gra. ☉. Cor Ω 22, 40 Ω.

1 Martij de mane, Consideravi eclipsim Lunæ, sed neq; principium eclipsis, nec more, neq; etiam finē more, propter nubes, videre potui: finem autem totius eclipsis uidi, rectificauitq; armillas per umbram terræ, & reperi Medium coeli 10 grad. m. Sol autem ex observationibus præcedentibus eo instanti habuit 20 gra. 7 mi. ♀. Ascensio igitur recta à ♄ incipiens 80 gr. 55 mi. Sed ascensio Medij coeli 307 grad. 35 mi. Quare finis huius eclipsis fuit tribus horis, sex minutis, 40 sec. post mediū noctis. Calculus dat tres horas, 22 minuta.

2 Martij post meridiē, armillis per Aldebarā 2, 45 π, h 10 gr. 45 m. ☉. Medium coeli 2 ☉. ☉ 9 gr. 0 mi. ☉, Medium coeli 3 ☉.

3 Martij de mane post ortum Solis, per motum Solis, super 22 gra. 6 mi. ♀ posito, reperi ♀ 6 gra. 15 mi. ♄, dum Medium coeli fuerat 17 gra. ♄. Eodem die rectificatis armillis per Aldebaran 2, 45 π. 4 5 gra. 0 mi. ☉, Medium coeli 2 ☉, h 10 grad.

45 mi. ☉, ☽ 9,15 ☉, Medium caeli 6 gra. ☉ post meridiem.

11 Martij de mane, armillis rectificatis per Solem super 0 gr.

3 mi. ♀ positum, dum Medium caeli fuerat 12 gra. ♀. ☽ 13 gra.

45 mi. ☽, cum latitudine septentrionali 2 gra. 15 mi. Item eodē

die post meridiem per Aldebaran super 2,45 II. ☽ 11 gra. 48

mi. ☉, cum latitudine septent. 1 gra. 27 mi. Medium caeli 6 ☉,

25 gra. 23 mi. ☉. Medium caeli 14 ☉. ☽ 10 gra. 48 mi. ☉, ☽

17 gra. 30 mi. ♀, cum latitudine septentrionali 1 gra. 51 mi. Me-

dium caeli 18 gra. ☉, & apparuit clarus & notabilis quātitatis.

12 Martij, armil. ordinatis p Solem in 1 gr. 1 mi. ♀ positū ☽ 14

gr. 45 mi. ☽, cum latitu. septen. 2 gra. 15 mi. Medi. caeli 21 ♀.

17 Martij de mane Medi. caeli 7 gr. ♀, ☉ posito super 5 gra.

55 mi. ♀, ☽ 19 gr. 30 mi. ☽, cum latit. sept. 1 gr. 38 mi. Eodem die

post meri. armil. rectifi. per Aldebaran super 2,45 II. ☽ 25, 30

♀, cum latit. septent. 2 gr. 53 mi. Medi. caeli 23 ☉, ☽ 11 gr. 5 mi.

☉, cū latit. merid. 0 gr. 22 mi. 45 gr. 50 mi. ☉ cū lati. sept. 0 gr.

7 min. ☽ 14 gr. 0 mi. ☉ cū lati. septē. 2 gr. 30 m. Medi. caeli 6 ♀.

18 Martij de mane, Medium caeli 26 gr. ♀, ☉ posito super 6

gra. 53 mi. ♀, ☽ 20 gra. 15 mi. ☽, cum latit. sept. 1 gr. 30 mi. Et eo

dem die p9 meri. per Aldebaran super 2 gr. 45 mi. II. ☽ 26 gr.

30 mi. ♀, cum latitu. septentri. 3 gra. 0 mi. Medi. caeli 25 ☉.

19 Martij de mane, Medium caeli 7 gra. ♀, ☉ in 7 gr. 55 mi.

♀, ☽ 21 gra. 23 mi. ☽, cum latitudine septent. 1 gra. 23 min.

24 Martij post meri. Medium caeli 5 gra. ♀, per Aldebaran

2,45 II. ☽ 0 gra. 5 mi. ☽, cum latitudine septen. 3 gra. 30 mi.

27 Martij de mane, Sole in 15,50 ♀, ☽ 29,40 ☽, Medi. cae.

10 ♀. Eodē die p9 meri. armillis p Aldebarā 2,45 II. ☽ 17 gr.

45 mi. ☉, cū lati. septen. 2 gr. 15 mi. Medi. caeli 5 ♀, 26 gra. 50

☉, Medi. caeli 19 ♀, ☽ 11,25 ☉. Stella fixa quę quasi in eadē lati-

tudine septent. 10,45. Spica 26 grad. 40 mi. ☽ per Aldebaran.

28 Martij p9 mer. ho. 7 fuerat, ☽ ppinguissim9 octauę II. fue-

rat tū ☽ occidentalior & septētrionalior fixa, ad spatium 2 uel 3 di-

gitōr; transuersaliū, sic tñ q̄ distantia magis fuerat ex pte latitu-

dinis q̄ lōgitudinis, Sed nocte sequēte adhuc fuerat p̄p̄nquior

fixa, sic q̄ ☽ eorū iudicāda fuerat eodē instanti ferē. Alijs no-

ctibus sequentibus apparuit ☽ orientaliore adē stella.

23, Aprilis post meridiem armillis rectificatis per Cor ♀ 22,

STELL. OBSERVATIONES

- 42 Ω . \circ 1 gra. 20 mi. Ω . medio caeli existente 15 M .
- 24 Aprilis, armillis reſtificatis per Cor Ω 22. 42. Ω . 4 11, gra. 0 mi. C , medio caeli existente 15 gra. M . H 11. gra. 0 mi. C ; \circ 0 gra. 35 mi. Ω , medio caeli 17 M , Spica 16. 30 C , Dubiae obſervationes prima nocte.
29. Aprilis poſt meridiem, armillis per Cor 22. 42 Ω . 4 11 20 C , Medium caeli 20 M ; H 13 gra. 30 mi. C . \circ 3. 15 Ω . Medium caeli 27 M ; Spica 16 gra. 40 mi. C . \circ 4 & octavae X , ſecundum longitudinem, 4 uero Septentrionalior ad $\frac{1}{2}$ gra.
- 30 Aprilis poſt meridiem armillis per Cor Ω 22. 42 Ω . 4 11 40 C . latitudo Septentrional. 0 gra. 20 mi. Medium caeli 21 M ; H 13 gra. 45 mi. C . \circ 4 gra. 3 mi. Ω . latitu. ſeptentri. 1 gr. 45 mi. Medium caeli 27 M , Spica 16. 40 C .
- 9 Maij armillis per Cor Ω ſuper 22. 42 Ω . 4 13. 18 C , Medium caeli 4 C ; H 14. 40 C . \circ 8. 38 Ω , Medium caeli 10 C .
- 18 Maij poſt meridiem, armillis per Cor Ω reſtificatis ſuper 22. 42 Ω . 4. 15. 2 C . Medium caeli 19 C . H 15. 30 C , \circ 15. 28 Ω , Medium caeli 20 C .
- 22 Maij poſt meridiem armillis reſtificatis per Cor Ω ſuper 22. 42 Ω . H 15. 47 C , Latitudo ſeptentrionalis 0 gra. 30 min. Medium caeli 23 C ; H 16. 2 C , Latitudo Septen. 0 gradu. 15 mi
- 23 Maij poſt meridiem armillis ut ſupra, 4 15. 53 C , Medium caeli 26 C ; H 16. 0 C , \circ 16. 5 Ω , Latitudo ſeptentrionalis 1 gra. 30 mi. Medium caeli 29 C , Spica 16. 40 C .
- 24 Maij poſt meridiem, armillis &c. per Cor Ω ſuper 22. 42 Ω . 4 16. 0 C , Latitudo ſeptentrionalis 0, 20. Medium caeli 0 m. H 16. 0 C , Latitudo ſeptentrionalis 0, 5.
- 25 Maij poſt meridiem ſcd m. armillas, ut prius, 4 16. 13 C , Medium caeli 4 m. H 16. 10 C .
- 28 Maij 4 16. 53 C , Medium caeli 5 gra. m. H 16. 28 C .
- 29 Maij 4 17. 3 C , Medium caeli 14 m. H 16. 45 C , armillis ad \circ reſtifi. per Spicā ſup 16. 40 C , \circ 19. 5 Ω , Medium caeli 19 m.
- 30 Maij poſt meri armillis reſtifica. per ſpicā ſuper 16. 40. C , \circ 20 0 Ω , Latitudo Septen. 1, 10. Medium caeli 9 gra. m.

FINIS,

CANONES PRO COMPOSITIONE ET VSV GNO-

MONIS GEOMETRICI PRO RE-

uerendissimo Domino Ioanne Archiepiscopo Stri-
goniensi, a præclarissimo Mathematico Geor-
gio Burbachio compositi.



Nomonem Geometricum, quem dudum fieri po-
stulabas, optime Præsul, nunc ligno factum accipe.
Post, si uoles, ex metallo fiet alter, usus facilior, apti-
or et accõmodatior. Nam illo iam perfecto, dũ eius
usum exercerem in altitudinibus cõsiderandis, uia uenit in ani-
mum, qua facilius effici potest opus atq; magis accõmodatum.
Exercitium enim est, quo reddimur doctiores. Nunc tamẽ, do-
nec alter absolutus ad te ueniet, ligneo contentus sis, cuius con-
positionem usumq; hic uolui describere.

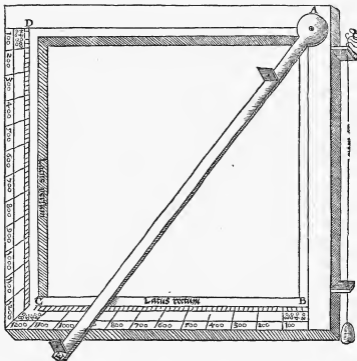
Fiant primum quatuor regulę in similitudinem linealium ob-
longorũ eiusdem mensurę in longitudine, latitudine & spiss-
itudine per omnia. Ita quod omnium una sit longitudo. Item
una latitudo. Item una spissitudo. Longitudo tamẽ raris sit, ut
in ea possint 1200, diuisiones recipi. Id fiet si duorum cubitorũ
aut circa summetur. Latitudo uero parua sit, ut duorum digito-
rum secũdum latitudinẽ. Spissitudo aut minor latitudine, ideo,
ne propter longitudinẽ facile incuruẽtur regulę. Et quilibet ha-
rũ regularum cõtineatur superficiebus bene planis reãtangulis
parallelogrammis, id est, æquedistantiũ laterum. Ut linealia fie-
ri consueuerunt. Eas regulas arte fabrili ita connectas, ut perfec-
tum cõstituant quadratũ, seu corpus ex duobus gnomonibus
corporeis compositum, quod fiet dum quilibet angulorum 4,
quos in cõiunctione efficiunt, reãtus fuerit, nec spissitudo unius
spissitudini alterius regulę in coniunctione earum discordet.
Sed quadrati sic constituti dũ super plano iaceat, superficies su-
r perior

QVADRATVM GEOMETRICVM

perior quæ ex 4 regularū superficiibus integratur, una sit, atq̃ una inferior. In huius quadrati superficie superiori, quæ ex 4 regularū superficiibus 4 cōstituitur, describe 4 lineas $A B$, $B C$, $C D$, $D A$, Ita q̃ quælibet harū quatuor linearū sit in medio suæ superficiē secundū longitudinē æquedistans ab utroq̃ latere eā superficiē termināte, & sint rectāgulariter sibi cōiunctæ, quadratum constituētes, $A B$, tñ & $A D$, continuētur ultra B & D , ad terminos superficialerū suarū. Puncta uero $A B C D$, intelligātur in harū 4 linearū cōtactibus angularibus, positoq̃ lineali super A & C , cōtinuetur linea per angulū C , uidelicet ab angulo quadrati interiori, ad aciē exteriorē, & uocabitur linea angularis C , Extra lineā $B C$, facies alias lineas æquedistātes $B C$, duas quidē extremas parū ualde à seipsis distātes, in quarū spacio singulę diuisiones signabuntur, unā uero inter has et $B C$, mediam, ita ut spaciū habeat pro numeris sculpēdis. Similiter facies lineas eadē distantia æquedistātes $C D$, ita ut quælibet suæ relatiuę cōueniat in linea angulari C , nec hæ lineæ exeant ultra lineas $A B$, aut $A D$, deinde exteriores lineas æquedistantes $B C$, & $C D$, quamlibet earū officio circiri diuide primo per 12 equalia, et posita regula super A , et super singulis punctis diuisionis iam factæ, trahē lineas à punctis usq̃ lineam $B C$, seu $C D$, et sunt distinctiones 12 centenariorū in uno quoq̃ latere $B C$, & $C D$, deinde quodlibet spaciū unius cētenarij diuides in 10, et posita iterum regula super A , et punctis diuisionis, trahē lineam à punctis ad lineam mediam in utroq̃ latere, et sunt distinctiones denariorū in centenarijs. Quodlibet autē tale spaciū denariorum diuides in 10 equalia, et semper alterū punctū per lineam in spacio extremarū linearum distingues, & habebis in quolibet latere 1200 partes. Numeros uero centenariorum sculpes in primo spacio iuxta lineam $A B$, seu $A D$, ponēdo 100 in secundo 200, in tertio 300 & sic de alijs, in ultimo iuxta angulū C , perueniēt 1200. Numeros autem denariorū sculpes in spacijs suis procedendo per 20, unum semper spaciū omittendo ut 20, 40, 60, 80, et sufficiunt pronumeratione, latus etiam $B C$, rectum uocabis.

bis. Sed latus CD , uersum, cuius quidē rei hic signum ponitur. Hoc perfectō, aptabis regulam quadratam in latitudine & spissitudine uni ex primis quatuor equalem, sed in longitudine debet esse tanta, ut ab angulo quadrati totius, in angulum oppositum protendatur. In medio huius secundum longitudinem in superficie latitudinis, ducatur linea utroque lateri longitudinis æquedistans, & sit linea AE . Cum itaq; regula AE , ponitur super latus quadrati AB , erit linea AE , directe supra lineam AB . coniungatur igitur A , cum A , ita quod in capite per regulam AE , similiter per latus AB , coniuncta in punctis A , & A , fiat unum foramen rotundum in quod mittatur clauus aut axis rotundus seu teres, ut regula AE uolui possit hac atq; illac, super duabus faciebus laterum BC , & CD . Ea tamen pars regulæ AE , quæ pertingit ultra latus quadrati BC , debet aptari a parte interiori, medietatem abscindēdo usq; ad lineam AE , ita ut uideri possit quo in loco linea AE , per mediū ipsius regulæ ducta contingat diuisiones laterum prædictas. Sic inter A & B , integra est, post uerò media. Præterea super hac regula AE , aptari debent duæ pinnulæ eiusdem altitudinis & quantitatis in parte integra, una prope A , altera prope B , dum ipsa super AB , iacuerit, quarum foramina directe poni debent super lineam AE , perpendiculariter, ut radij solares aut uisus dum usus fuerit, penetrare possint. Tandem lateri AB , a parte interiori applicabis filum cum perpendicularo. Itaq; duo foramina æquedistantia a linea AB , sint, per quæ filum pendeat, cui uersus B , filo plumbum adhæreat, cuius ministerio scire possis, dum instrumentum super latus BC , situatur, an recte & orthogonaliter linea AB , eleuetur, quod in altitudinibus Solis & stellarum accipiendis necessarium est. Sic habes instrumenti compositionem.

GNOMO GEOMETRICVS.



PROPOSITIO PRIMA.

Altitudinem Solis uel Lunæ, seu stellarum supra orizontem et distantiam eorū a zenith cognoscere.

A Ptabis instrumentū super aliquo plano, taliter quod latus $A B$, orthogonaliter super superficie orizontis tui in quo es stet. Id fiet dum filū perpendiculi, libere in medio foraminis sui stabit, quo sic stāte, moue regulā $A E$, donec radi9 solaris aut lunaris foramina pinnularū p̄trāseat, siue radi9 uisualis ab oculo tuo ad stellā. Et in ea re cautelā summā adhibe q̄ hec duo simul fiāt, scilicet q̄ perpediculi grauitas filum in mediū foraminis sui trahat, et q̄ radius luminis aut uisus per pinnulas incedat. Tūc .n. ubi linea $A E$, secat lat9 rectū aut uersum numerū partiū cōsidera, cū eo numero p̄tū intra p̄sentē tabulā, et inuenies grad9, minuta et sed'a sibi correspōdētes. Tot.n. gradib. et minutis eleuat' sol, luna uel stella supra orizōtē, si numer9 partiū cōsiderat9 fuerit in latere uerso et tūc residuū de 90 est distātia Solis, Lunę uel stellę ā zenith. Sed si numerus partiū cōsideratus fuerit in latere recto, tūc gradus minuta et secūda sibi correspōdētes, ostēdunt distātiā solis lunę uel stellę ā zenith, & residuū de 90 erit altitudo solis lunę uel stellę supra orizontē. Sic recto lateri correspondet distātia ā zenith, uerso autē altitudo supra orizontē. In his suaderē, ut primo uice perpediculi situaref et firmaretur lapis optime planatus, ita ut eius superficies plana, omniū quoq̄ superficiē orizōtis correspōderet leu equedistaret post in usu. Latus $A D$, instrumēti situaref supra planū lapidis, ita q̄ $A B$, et $D C$, orthogonaliter erectis circūuoluerē instrumētū, et regula $A E$, tā diu leuaref aut submittere, donec radi9 tabellas ābas penetret, et tūc numerus partiū in altero laterū notaretur. Illud quidem in declinationibus solis cognoscendis perutile foret.

Exemplū, Aptato instrumēto et eleuata regula $A E$, abscindat latus uersum in 100 partibus. Cū 100 intro in tabulā, reperiōq̄ arcū 4 gra. 45 m̄. & 49 sec. Tātus est arcus altitudinis solis tunc supra orizōtem. Sed si abscindet latus rectum in 100

QVADMATVM GEOMETRICVM

partibus tanta est distantia Solis à zenith, residuum itaq;
scilicet 85 gra. 14 minu. & 11 sec. cilet altitudo eius supra
horizontem. Sequitur Tabula.

	0			100			200			300			400			500		
	G	m.	se.	G	m.	se.	G	m.	se.	G	m.	se.	G	m.	se.	G	m.	se.
0	0	0	0	4	45	49	9	27	44	14	2	10	18	26	7	22	37	12
1	0	2	52	4	48	40	9	30	32	14	4	52	18	28	42	22	39	38
2	0	5	44	4	51	30	9	33	19	14	7	34	18	31	17	22	42	4
3	0	8	36	4	54	21	9	36	6	14	10	16	18	33	51	22	44	30
4	0	11	28	4	57	12	9	38	53	14	12	58	18	36	25	22	46	56
5	0	14	20	5	0	2	9	41	40	14	15	39	18	38	59	22	49	22
6	0	17	12	5	2	53	9	44	27	14	18	20	18	41	33	22	51	47
7	0	20	3	5	5	44	9	47	14	14	21	1	18	44	7	22	54	13
8	0	22	55	5	8	34	9	50	0	14	23	42	18	46	41	22	56	39
9	0	25	47	5	11	24	9	52	47	14	26	23	18	49	15	22	59	4
10	0	28	39	5	14	15	9	55	34	14	29	4	18	51	49	23	1	30
11	0	31	31	5	17	5	9	58	21	14	31	45	18	54	23	23	3	56
12	0	34	23	5	19	55	10	1	7	14	34	26	18	56	57	23	6	21
13	0	37	15	5	22	46	10	3	54	14	37	7	18	59	31	23	8	47
14	0	40	7	5	25	36	10	6	41	14	39	48	19	2	5	23	11	12
15	0	42	59	5	28	26	10	9	28	14	42	29	19	4	39	23	13	38
16	0	45	50	5	31	17	10	12	14	14	45	10	19	7	12	23	16	4
17	0	48	42	5	34	7	10	15	0	14	47	51	19	9	45	23	18	29
18	0	51	34	5	36	57	10	17	47	14	50	32	19	12	18	23	20	53
19	0	54	26	5	39	48	10	20	33	14	53	13	19	14	51	23	23	18
20	0	57	18	5	42	38	10	23	19	14	55	54	19	17	24	23	25	42
21	1	0	10	5	45	28	10	26	5	14	58	34	19	19	57	23	28	7
22	1	3	1	5	48	18	10	28	52	15	1	14	19	22	30	23	30	32
23	1	5	53	5	51	8	10	31	38	15	3	54	19	25	3	23	32	56
24	1	8	45	5	53	58	10	34	24	15	6	34	19	27	36	23	35	20
25	1	11	37	5	56	48	10	37	10	15	9	14	19	30	9	23	37	45
26	1	14	29	5	59	38	10	39	57	15	11	54	19	32	42	23	40	9

	0			100			200			300			400			500		
	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.
27	1	17	20	6	2	28	10	+2	+3	15	1+	3+	19	35	15	23	+2	3+
28	1	20	12	6	5	18	10	+5	29	15	17	14	19	37	+8	23	+4	58
29	1	23	+	6	8	8	10	+8	15	15	19	54	19	+0	20	23	+7	22
30	1	25	56	6	10	58	10	51	1	15	22	3+	19	+2	52	23	+9	+5
31	1	28	+7	6	13	+8	10	53	+7	15	25	14	19	+5	24	23	52	9
32	1	31	39	6	16	38	10	56	33	15	27	5+	19	+7	56	23	54	32
33	1	34	31	6	19	28	10	59	19	15	30	3+	19	50	28	23	56	56
34	1	37	23	6	22	17	11	2	5	15	33	14	19	53	0	23	59	19
35	1	+0	1+	6	25	7	11	4	50	15	35	53	19	55	32	2+	1	43
36	1	+3	6	6	27	57	11	7	36	15	38	32	19	58	+	2+	+	6
37	1	+5	58	6	30	+6	11	10	21	15	+1	11	20	0	36	2+	6	30
38	1	+8	+9	6	33	36	11	13	6	15	+3	50	20	3	8	2+	8	53
39	1	51	+1	6	36	26	11	15	51	15	+6	29	20	5	+0	24	11	17
40	1	54	3+	6	39	15	11	18	36	15	+9	8	20	8	12	2+	13	+0
+1	1	57	25	6	+2	5	11	21	21	15	51	+7	20	10	+3	2+	16	2
42	2	0	17	6	+4	55	11	2+	6	15	5+	26	20	13	1+	2+	18	25
43	2	3	9	6	+7	+4	11	26	51	15	57	5	20	15	+5	2+	20	+7
44	2	6	0	6	50	34	11	29	36	15	59	+4	20	18	16	2+	23	10
45	2	8	51	6	53	24	11	32	21	16	2	23	20	20	+7	2+	25	32
46	2	11	+3	6	56	13	11	35	6	16	5	0	20	23	18	24	27	55
47	2	14	34	6	59	2	11	37	51	16	7	+1	20	25	+9	2+	30	17
+8	2	17	26	7	1	52	11	40	36	16	10	20	20	28	20	2+	32	39
+9	2	20	18	7	4	+1	11	+3	21	16	12	59	20	30	51	24	35	2
50	2	23	9	7	7	30	11	46	6	16	15	37	20	33	22	2+	37	2+

	0			100			200			300			400			500		
	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.
51	2	26	1	7	10	19	11	48	51	16	18	15	20	35	53	24	39	47
52	2	28	52	7	13	9	11	51	35	16	20	53	20	38	24	24	42	9
53	2	31	44	7	15	58	11	54	20	16	23	31	20	40	54	24	44	30
54	2	34	36	7	18	47	11	57	5	16	26	9	20	43	24	24	46	52
55	2	37	27	7	21	36	11	59	50	16	28	47	20	45	54	24	49	13
56	2	40	19	7	24	25	12	2	35	16	31	25	20	48	24	24	51	34
57	2	43	10	7	27	14	12	5	19	16	34	3	20	50	54	24	53	56
58	2	46	2	7	30	3	12	8	3	16	36	41	20	53	24	24	56	17
59	2	48	53	7	32	52	12	10	47	16	40	19	20	55	54	24	58	38
60	2	51	45	7	35	41	12	13	31	16	41	57	20	58	24	25	1	0
61	2	54	36	7	38	30	12	16	15	16	44	35	21	0	54	25	3	21
62	2	57	28	7	41	18	12	18	59	16	47	13	21	3	24	25	5	22
63	3	0	19	7	44	7	12	21	43	16	49	51	21	5	54	25	8	4
64	3	3	10	7	46	56	12	24	27	16	52	28	21	8	24	25	10	25
65	3	6	2	7	49	45	12	27	11	16	55	5	21	10	54	25	12	45
66	3	8	53	7	52	34	12	29	55	16	57	42	21	13	23	25	15	6
67	3	11	44	7	55	23	12	32	39	17	0	19	21	15	52	25	17	26
68	3	14	36	7	58	11	12	35	23	17	2	56	21	18	21	25	19	46
69	3	17	27	8	1	0	12	38	7	17	5	33	21	20	50	25	22	6
70	3	20	18	8	3	48	12	40	51	17	8	10	21	23	19	25	24	27
71	3	23	10	8	6	16	12	43	35	17	10	47	21	25	18	25	26	47
72	3	26	1	8	9	25	12	46	18	17	13	24	21	28	17	25	29	7
73	3	28	52	8	12	13	12	49	1	17	16	1	21	30	46	25	31	27
74	3	31	43	8	15	1	12	51	44	17	18	38	21	33	15	25	33	48

	0			100			200			300			400			500		
	G	m.	fe.	G	m.	fe.	G	m.	fe.	G	m.	fe.	G	m.	fe.	G	m.	fe.
75	3	3+	35	8	10	50	12	5+	27	17	21	15	21	35	+4	25	36	8
76	3	37	26	8	17	38	12	57	10	17	23	52	21	38	13	25	38	28
77	3	+0	17	8	23	26	12	59	53	17	26	29	21	+0	+1	25	+0	+7
78	3	+3	8	8	26	14	13	2	36	17	29	5	21	+3	9	25	+3	6
79	3	+5	59	8	29	2	13	5	19	17	31	+1	21	+5	37	25	+5	25
80	3	+8	50	8	31	50	13	8	2	17	34	17	21	+8	5	25	+7	+4
81	3	51	+2	8	34	38	13	10	+5	17	36	53	21	50	33	25	50	3
82	3	5+	33	8	37	26	13	13	28	17	39	29	21	53	1	25	52	23
83	3	57	24	8	+0	14	13	16	11	17	+2	5	21	55	29	25	5+	+3
84	+	0	15	8	+3	2	13	18	54	17	+4	+1	21	57	57	25	57	1
85	+	3	6	8	+5	50	13	21	37	17	+7	17	22	0	25	25	59	20
86	+	5	51	8	+8	38	13	24	20	17	+9	53	22	2	53	26	1	39
87	+	8	+8	8	51	25	13	27	2	17	52	29	22	5	21	26	3	58
88	+	11	39	8	5+	13	13	29	+4	17	55	5	22	7	+9	26	6	17
89	+	14	30	8	57	1	13	32	27	17	57	+1	22	10	16	26	8	35
90	+	17	21	8	59	+9	13	35	9	18	0	17	22	12	+3	26	10	53
91	+	20	11	9	2	37	13	37	52	18	2	52	22	15	10	26	13	12
92	+	23	2	9	5	24	13	+0	34	18	5	27	23	17	37	26	15	30
93	+	25	53	9	8	12	13	+3	16	18	8	2	22	20	4	26	17	+8
94	+	28	+4	9	10	59	13	45	58	18	10	37	22	22	31	26	20	6
95	+	31	35	9	13	+7	13	+8	40	18	13	12	22	24	58	26	22	24
96	+	34	26	9	16	34	13	51	22	18	15	+7	22	27	25	26	24	+2
97	+	37	17	9	19	22	13	54	4	18	18	22	22	29	52	26	27	1
98	+	40	8	9	22	9	13	56	+6	18	20	57	22	32	19	26	29	19
99	+	42	58	9	24	57	13	59	28	18	23	52	22	34	+6	26	31	37
100	+	45	49	9	27	+4	14	2	10	18	26	7	22	37	12	26	33	55

QVADRATVM GEOMETRICVM

	600			700			800			900			1000			1100		
	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.
0	26	33	55	30	15	22	33	41	24	36	52	12	39	48	27	42	30	39
1	26	36	12	30	17	30	33	43	23	36	54	2	39	50	2	42	32	12
2	26	38	29	30	19	38	33	45	22	36	55	52	39	51	43	42	33	45
3	26	40	46	30	21	46	33	47	27	36	57	42	39	53	24	42	35	18
4	26	43	3	30	23	54	33	49	20	36	59	32	39	55	5	42	36	51
5	26	45	20	30	26	2	33	51	18	37	1	22	39	56	46	42	38	24
6	26	47	37	30	28	10	33	53	16	37	3	12	39	58	27	42	39	57
7	26	49	54	30	30	18	33	55	14	37	5	1	40	0	8	42	41	30
8	26	52	11	30	32	26	33	57	12	37	6	50	40	1	49	42	43	3
9	26	54	27	30	34	33	33	59	10	37	8	39	40	3	30	42	44	36
10	36	56	44	30	36	40	34	1	8	37	10	28	40	5	11	42	49	9
11	26	59	1	30	38	47	34	3	6	37	12	17	40	6	52	42	47	42
12	27	1	18	30	40	54	34	5	4	37	14	6	40	8	32	42	49	15
13	27	3	34	30	43	1	34	7	2	37	15	55	40	10	12	42	50	47
14	27	5	50	30	45	8	34	9	0	37	17	44	40	11	52	42	52	19
15	27	8	6	30	47	15	34	10	58	37	15	33	40	13	32	42	53	51
16	27	10	22	30	49	22	34	12	56	37	21	22	40	15	12	42	55	23
17	27	12	38	30	51	29	34	14	54	37	23	10	40	16	52	42	56	55
18	27	14	54	30	53	36	34	16	51	37	24	58	40	18	32	42	58	27
19	27	17	10	30	55	43	34	18	48	37	26	46	40	20	12	42	59	59
20	27	19	26	30	57	50	34	20	45	37	28	34	40	21	52	43	1	31
21	27	21	42	30	59	56	34	22	42	37	30	22	40	23	32	43	3	3
22	27	23	58	31	2	2	34	24	39	37	32	10	40	25	12	43	4	35
23	27	26	13	31	4	8	34	26	36	37	33	58	40	26	52	43	6	7
24	27	28	28	31	6	14	34	28	33	37	35	46	40	28	31	43	7	39
25	27	30	43	31	8	20	34	30	30	37	37	34	40	30	10	43	9	10
26	27	32	58	31	10	26	34	32	27	37	39	22	40	31	49	43	10	41

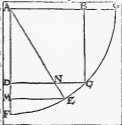
	600			700			800			900			1000			1100		
	G	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G	m.	fe.	G	m.	fe.	G.	m.	fe.
27	27	35	13	31	12	32	34	34	24	37	41	10	+0	33	28	+3	12	17
28	27	37	28	31	14	38	34	36	21	37	42	58	+0	35	7	+3	13	43
29	27	39	43	31	16	44	34	38	17	37	4	16	+0	36	46	+3	15	13
30	27	41	58	31	18	49	34	40	14	37	40	33	+0	38	25	+3	16	43
31	27	44	13	31	20	54	34	42	9	37	48	20	+0	40	4	+3	18	16
32	27	46	28	31	22	59	34	44	5	37	50	7	+0	41	43	+3	19	47
33	27	48	43	31	25	4	34	46	1	37	51	54	+0	43	22	+3	21	18
34	27	50	57	31	27	9	34	47	57	37	53	41	+0	45	1	+3	22	49
35	27	53	11	31	29	14	34	49	53	32	55	28	+0	46	40	+3	24	20
36	27	55	25	31	31	19	34	51	49	37	57	15	+0	48	19	+3	25	51
37	27	57	39	31	33	24	34	53	45	37	59	2	+0	49	59	+3	27	22
38	27	59	53	31	35	29	34	55	41	38	0	49	+0	51	36	+3	28	53
39	28	2	7	31	37	34	34	57	36	38	2	36	+0	53	14	+3	30	23
40	28	4	22	31	39	39	34	59	31	38	4	23	+0	54	52	+3	31	53
41	28	6	35	31	41	44	35	1	26	38	6	10	+0	56	30	+3	33	23
42	28	8	49	31	43	48	35	3	21	38	7	56	+0	58	8	+3	34	53
43	28	11	3	31	45	52	35	5	16	38	9	42	+0	59	46	+3	36	23
44	28	13	16	31	47	56	35	7	11	38	11	28	+1	1	24	+3	37	53
45	28	15	29	31	50	0	35	9	6	38	13	14	+1	3	2	+3	39	23
46	28	17	42	31	52	4	35	11	1	38	15	0	+1	4	40	+3	40	53
47	28	19	55	31	54	8	35	12	56	38	16	46	+1	6	18	+3	42	23
48	28	22	8	31	56	12	35	14	51	38	18	32	+1	7	56	+3	43	53
49	28	24	21	31	58	16	35	16	46	38	20	18	+1	9	33	+3	45	23
50	28	26	34	31	0	20	35	18	41	38	22	4	+1	11	10	+3	46	53

QUADRATVM GEOMETRICVM

	600			700			800			900			1000			1100		
	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.	G.	m.	fe.
51	28	28	+7	32	2	24	35	20	35	38	23	50	+1	12	+7	+3	+8	22
52	28	37	0	32	4	27	35	22	29	38	25	35	+1	14	24	+3	+9	58
53	28	33	13	32	6	30	35	24	23	38	27	20	+1	16	1	+3	51	20
54	28	35	26	32	8	33	35	26	17	38	29	5	+1	17	38	+3	52	+9
55	28	37	39	32	10	36	35	28	11	38	30	50	+1	19	15	+3	54	18
56	28	39	51	32	12	39	35	30	5	38	32	35	+1	20	52	+3	55	+7
57	28	+2	3	32	14	+2	35	31	59	38	34	20	+1	22	29	+3	57	16
58	28	+4	15	32	16	+5	35	33	53	38	36	5	+1	24	6	+3	58	+5
59	28	46	27	32	18	+8	35	35	+7	38	37	50	+1	25	+3	+3	0	14
60	28	48	39	32	20	51	35	37	+1	38	39	35	+1	27	20	+4	1	+3
61	28	50	51	32	22	54	35	39	35	38	41	20	+1	28	57	+4	3	12
62	28	53	3	32	24	57	35	41	28	38	43	5	+1	30	33	+4	4	+1
63	28	55	15	32	26	59	35	43	21	38	44	50	+1	32	9	+4	6	10
64	28	57	27	32	29	1	35	45	14	38	46	35	+1	33	+9	+4	7	39
65	28	59	39	32	31	3	35	47	7	38	48	19	+1	35	21	+4	9	8
66	29	1	50	33	33	5	35	49	0	38	50	3	+1	36	57	+4	10	36
67	29	+1	1	32	35	7	35	50	53	38	51	+7	+1	38	33	+4	12	4
68	29	6	12	32	37	9	35	52	+6	38	53	31	+1	40	9	+4	13	32
69	29	8	23	32	39	11	35	54	39	38	55	15	+1	41	+5	+4	15	0
70	29	10	34	32	41	13	35	56	32	38	56	59	+1	43	21	+4	16	28
71	29	12	45	32	43	15	25	58	26	38	58	+3	+1	44	57	+4	17	56
72	29	14	56	32	45	17	36	0	18	39	0	27	+1	46	33	+4	29	24
73	29	17	7	32	47	18	36	2	10	39	2	11	+1	48	9	+4	20	52
74	29	19	18	32	49	19	36	4	2	39	3	55	+1	49	+4	+4	22	20
75	29	21	29	32	51	20	36	5	54	39	5	39	+1	51	19	+4	23	48
76	29	23	40	32	53	21	36	7	46	39	7	23	+1	52	54	+4	25	16
77	29	25	50	32	55	22	36	9	38	39	9	6	+1	54	29	+4	26	+4

	600			700			800			900			1000			1100		
	G	m.	fc.	G	m.	fc.	G	m.	fc.	G	m.	fc.	G	m.	fc.	G	m.	fc.
76	29	28	0	32	57	23	36	11	30	39	10	+9	+1	56	+	++	28	12
79	29	30	10	32	59	24	36	13	32	39	12	32	+1	57	39	++	29	40
80	29	32	20	33	1	25	36	15	34	39	14	15	+1	59	14	++	31	7
81	29	34	30	33	3	26	36	17	6	39	15	58	+2	0	+9	++	32	34
82	29	36	+0	33	5	27	36	18	58	39	17	+1	+2	2	24	++	34	1
83	29	38	50	33	7	28	36	20	50	39	19	24	+2	3	50	++	35	28
84	29	+1	0	33	9	29	36	22	+2	39	21	7	+2	5	34	++	36	55
85	29	+3	10	33	11	29	36	24	33	39	22	50	+2	7	9	++	38	22
86	29	+5	19	33	13	29	36	26	24	39	24	33	+2	8	++	++	39	+9
87	29	+7	28	33	15	29	36	28	15	39	26	16	+2	10	18	++	+1	16
88	29	+9	37	33	17	29	36	30	6	39	27	59	+2	12	52	++	+2	+3
89	29	51	46	33	19	29	36	31	57	39	29	+1	+2	13	26	++	++	10
90	29	53	55	33	21	29	36	33	+8	39	31	23	+2	15	0	++	+5	37
91	29	56	+	33	23	29	36	35	39	39	33	5	+2	16	34	++	+7	+
92	29	58	13	33	25	29	36	37	30	39	34	+7	+2	18	8	++	+8	31
93	30	0	22	33	27	29	36	39	21	39	36	29	+2	19	+2	++	+9	58
94	30	2	31	33	29	29	36	+1	12	39	38	11	+2	21	16	++	+1	24
95	30	+	+0	33	31	29	36	+3	2	39	39	53	+2	22	50	++	+2	50
96	30	6	+9	33	33	28	36	+4	52	39	+1	35	+2	24	24	++	54	16
97	30	8	58	33	35	27	36	+6	+2	39	+3	17	+2	25	58	++	55	42
98	30	11	6	33	37	26	36	+8	32	39	+4	59	+2	27	32	++	57	8
99	30	13	14	33	39	25	36	50	22	39	+6	+0	+2	29	6	++	58	34
100	30	15	22	33	+1	24	36	52	12	39	48	21	+2	30	39	+5	0	0

Huius quidem tabulae compositio hæc fuit. Numerum partium propositarum multiplica in se, & productum iunge cum quadrato de 1200, quod est 1440000, et aggrega ex eis quæ re radicem quadratam, eam serua pro diuifore. Deinde numerum partium propositarum duc in sinum totum, quem in tabulis meis suppositum habeo 600000, & quod exit, diuide per diuiforem seruatam, & exit sinus arcus quæsitus. Cuius quidem sinus arcum quæras per tabulas suas, & cum arcum scribe in directo numeri partium propositarum. Exemplum, numerus partium propositarum sit 600. Multiplico in se, fuit 360000, quibus coniungo 1440000, proueniunt 1800000, huius producti quæro radicem quadratam & est 1341, & $\frac{7}{10} \frac{4}{10} \frac{1}{10}$ ferè. Item numerum partium propositarum, scilicet 600 duc in sinum totum, scilicet 600000, fiunt 360000000, hæc diuido per 1341, & $\frac{7}{10} \frac{4}{10} \frac{1}{10}$, id fiet, dum diuidendo præponam 000, id est tres cifras, & diuidam per 1341641. Sic ergo diuidam 360000000000 per 1341641 & proueniunt 268329. Huius arcus reperitur in tabulis Sinuum 26 gra. 33 mi. 55 secun. Hunc igitur arcum scripsi in presenti tabula in directo partium 600. Quod autem compositio bona sit, Geometricè declarabo. Sit namque quadratum ABCD, cuius diameter AC, secundum cuius quantitatem quidem diametri tanquam semidiametri quadrantem circuli lineabo super A, quartam circuli continuatis AD, & AB, in occursum circumferentiæ, quæ quidem quarta circumferentiæ sit GCF, & quia DC, est 1200, DN sit 600, aut quotcunque de illis 1200 ducta linea AN, usque in B, occursum periferiæ quartæ, cadatque BM orthogonalis super AF, erit igitur EM, sinus arcus EF, qui quæritur. Considero nunc duos similes triangulos AND, & AEM, quia unum habent angulum commu-



nem

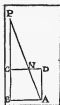
nem scilicet A . & angulus $ND A$. equatur angulo $E M A$. quod uterque rectus sit. Vnde tertius angulus unius tertio alterius equalis fiet necessario. Igitur & hi trianguli sunt equianguli: quare latera equos angulos respicientia proportionalia fient. Est igitur AN ad AE proportio, sicut ND ad EM proportio. Sed cum prima triangulata sunt AN enim notum est ex eo quod proportio AD ad DN data sit, Nam horum duorum laterum quadrata cōiuncta quadrato AN æqualia sunt AE uero est sinus totus, quia semidiameter. Notum igitur erit quartum scilicet EM sinus arcus quaesiti. In huius autem tabulæ compositione præsuppositum est unumquodque laterum BC & CD esse 1200. partium, sicut & in instrumento diuisum erat. Poteris tamen, si placet quocumque partium constituere instrumentum, & secundum hoc & hanc doctrinam oportebit tunc tabulam ipsam componi. Censerem uero plurimum esse accommodatum, si latus unum 720. partium fieret, ut similitudinem cum tabulis umbrarum haberet. Sic enim haberemus 12. partes principales quæ puncta dicuntur, & quilibet punctus diuisus esset in sexaginta minuta, & ita in toto essent 720 minuta in quolibet laterum. Componam autem hanc tabulam post hac ad instrumentum ipsum quod de met allo fiet.

PROPOSITIO SECUNDA.

Distancia inter te & signum à longe
positum, hoc instrumento
discernere.

Pone

Pone instrumentum facialiter super plano, & dirige lineam BC , secundum uisum, ita ut sit in linea recta ab oculo ad signum à longe positum, et firmato sic instrumēto, dirige uisum per ambo pinnularum foramina, uoluēdo regulam AE , donec per foramina uideas signum idem à longe positum, et confidera, ubi regula AE , secat latus BC , et ibi sit punctus N . Nam ND ad DA , sicut AB ad BP , distantiam quæ sitam. Ideo quia unumquodq; laterum est 1200 , tunc 1200 diuide per partes in DN contentas, et numerus, qui exibit, ostendit distantiam quæ sitam. Totiens enim latus AB , continetur in distantia quæ queritur, ut si uelim reperire distantiam BP , ordinabo instrumentum sic, ut linea instrumenti BC , sit directè in una linea cum distantia BP , et dirigendo uisum per pinnulas, abscindat regula latus DC , in 29 partibus primi centenarij. Diuido 1200 per 29 , excunt 41 et $\frac{7}{29}$, dico ergo quod distantia BP , habet lineam BC , instrumenti mei quadragesies et semel in se, et cum hoc no uem undecimas unius. Sic fac in reliquis. Ordinavi tamen hic unam tabulam, quam intrabis cum partibus, quas abscindit regula AE , de latere DC , et inuenies quotiens BC , contineatur in distantia quam quæris. Et facta est diuidēdo 1200 per numerum partium cum quo intratur in tabulam, et numerus quotiens scriptus est indirecō. Ex qua id intelligere potes, cum distātia quam metiri uoles, continebit in se instrumenti magnitudinem seu lineam BC , sepius, facilis potest error incidere in multis cubitis, ut si distantia est sexcenties maior, q̄; linea BC , facile potes errare in ducētis, tantis quantitatibus, quāta est BC . Nā si AE abscindit de latere DC duas partes, erit distantia 600 . Si abscindit tres partes, erit 400 , una uero pars in instrumēto est ualde parua, et tamen inter distantias differētia, quæ illi parti correspondet, est longitudo instrumenti ducenties sumpta. Quanto igitur portio DN minor est, tanto error maior faciliorq;. Id quidem accidit non propter instrumenti defectum, sed



sed paruitatem eius, & uisus fallaciam, qui uix
 ad tantam distantiam præcisus esse potest ad re-
 cte dirigendum latus B C, & regulam A B. Si
 ue pinnulæ sibi ipsi uicinæ sint, siue distantes.
 Quicquid tamen infra centum cubitos distat, id
 satis præcise dimetiri poterit.

SEQUITVR TABVLA.

2 Propos

QVADRATVM GEOMETRICVM.

par tes dn.		par tes dn.		par tes dn.	
1	1200	51	23 $\frac{9}{17}$	105	11 $\frac{2}{10}$
2	600	52	33 $\frac{4}{17}$	110	10 $\frac{10}{17}$
3	400	53	22 $\frac{15}{17}$	115	10 $\frac{19}{17}$
4	300	54	22 $\frac{2}{17}$	120	10
5	240	55	21 $\frac{11}{17}$	125	9 $\frac{6}{17}$
6	200	56	21 $\frac{8}{17}$	130	9 $\frac{15}{17}$
7	171 $\frac{3}{17}$	57	21 $\frac{1}{17}$	135	8 $\frac{5}{17}$
8	150	58	20 $\frac{11}{17}$	140	8 $\frac{14}{17}$
9	133 $\frac{1}{17}$	59	20 $\frac{10}{17}$	145	8 $\frac{23}{17}$
10	120	60	20	150	8
11	109 $\frac{1}{17}$	61	19 $\frac{11}{17}$	155	7 $\frac{20}{17}$
12	100	62	19 $\frac{11}{17}$	160	7 $\frac{1}{17}$
13	92 $\frac{4}{17}$	63	19 $\frac{1}{17}$	165	7 $\frac{11}{17}$
14	85 $\frac{5}{17}$	64	18 $\frac{3}{17}$	170	7 $\frac{19}{17}$
15	80	65	18 $\frac{5}{17}$	175	7 $\frac{9}{17}$
16	75	66	18 $\frac{11}{17}$	180	6 $\frac{3}{17}$
17	70 $\frac{10}{17}$	67	17 $\frac{11}{17}$	185	6 $\frac{12}{17}$
18	66 $\frac{4}{17}$	68	17 $\frac{10}{17}$	190	6 $\frac{19}{17}$
19	63 $\frac{1}{17}$	69	17 $\frac{2}{17}$	200	6
20	60	70	17 $\frac{1}{17}$	210	5 $\frac{9}{17}$
21	57 $\frac{1}{17}$	71	16 $\frac{10}{17}$	220	5 $\frac{16}{17}$
22	54 $\frac{10}{17}$	72	16 $\frac{3}{17}$	230	5 $\frac{15}{17}$
23	52 $\frac{4}{17}$	73	16 $\frac{12}{17}$	240	5 $\frac{4}{17}$
24	50	74	16 $\frac{11}{17}$	250	4 $\frac{1}{17}$
25	48	75	16 $\frac{1}{17}$	260	4 $\frac{8}{17}$
26	46 $\frac{2}{17}$	76	15 $\frac{11}{17}$	270	4 $\frac{15}{17}$
27	44 $\frac{1}{17}$	77	15 $\frac{10}{17}$	280	4 $\frac{2}{17}$

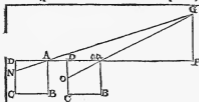
par- tes d.n		par- tes d.n		par- tes d.n	
28	42 $\frac{2}{3}$	78	15 $\frac{2}{3}$	290	4 $\frac{1}{2}$
29	41 $\frac{1}{2}$	79	15 $\frac{1}{2}$	300	4
30	40	80	15	310	4 $\frac{2}{3}$
31	38 $\frac{3}{4}$	81	14 $\frac{1}{2}$	320	3 $\frac{1}{2}$
32	37 $\frac{1}{2}$	82	14 $\frac{1}{4}$	330	3 $\frac{1}{3}$
33	36 $\frac{1}{3}$	83	14 $\frac{1}{3}$	340	3 $\frac{1}{3}$
34	35 $\frac{1}{5}$	84	14 $\frac{1}{5}$	350	3 $\frac{1}{5}$
35	34 $\frac{1}{7}$	85	14 $\frac{1}{7}$	360	3 $\frac{1}{7}$
36	33 $\frac{1}{9}$	86	13 $\frac{1}{9}$	370	3 $\frac{1}{9}$
37	32 $\frac{1}{10}$	87	13 $\frac{1}{10}$	380	3 $\frac{1}{10}$
38	31 $\frac{1}{15}$	88	13 $\frac{1}{15}$	390	3 $\frac{1}{15}$
39	30 $\frac{1}{3}$	89	13 $\frac{1}{3}$	400	3
40	30	90	13 $\frac{1}{3}$	450	2 $\frac{2}{3}$
41	29 $\frac{1}{4}$	91	13 $\frac{1}{4}$	500	2 $\frac{1}{2}$
42	28 $\frac{1}{7}$	92	13 $\frac{1}{7}$	550	2 $\frac{1}{7}$
43	27 $\frac{1}{10}$	93	12 $\frac{1}{10}$	600	2
44	27 $\frac{1}{12}$	94	12 $\frac{1}{12}$	700	1 $\frac{1}{2}$
45	26 $\frac{1}{3}$	95	12 $\frac{1}{3}$	800	1 $\frac{1}{3}$
46	26 $\frac{1}{4}$	96	12 $\frac{1}{4}$	900	1 $\frac{1}{4}$
47	25 $\frac{1}{5}$	97	12 $\frac{1}{5}$	1000	1 $\frac{1}{5}$
48	25 $\frac{1}{6}$	98	12 $\frac{1}{6}$	1100	1 $\frac{1}{6}$
49	24 $\frac{1}{8}$	99	12 $\frac{1}{8}$	1200	1
50	24	100	12		

QVADRATVM GEOMETRICVM

PROPOSITIO TERTIA.

Distantiam inter te & basim rei non accessibilis in plano metiri.

Si basis F , & summitas rei sit G , planum uero ipsum sit $A F$,
 Sin quo $F G$ altitudo orthogonaliter eleuata est. Si F signum
 basis à te uideri potest, habebis distantiam $A F$, per doctrinam
 præcedentis. Si autem F non possit à te uideri propter tumorẽ
 mediũ, pone instrumentum tuum in plano, ita ut latus instru-

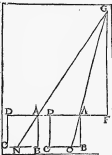


menti $C D$, æque
 distet plano, aut
 super eo situetur
 & latus $D C$,
 orthogonaliter
 stet super plano,
 & sic formato in
 strumento, uide
 summitatem G ,

per ambo foramina, & nota, ubi regula $A E$ secet latus $D C$ & d
 semper fiet, dum distantia inter te & basim rei est maior altitu-
 dine $F G$, sintq; partes, quas secat $D N$, deinde retrocede aut ac-
 cede secundum lineam rectam à re alta, uel ad rem altam,
 & iterum respice summitatem G per ambo foramina, & iterum
 nota ubi regula $A E$ secet latus $D C$, & sint partes quas nume-
 rus secat $D O$. Et si in secunda statione uicinior es $D O$, maior
 est q; $D N$; Si distantior, $D O$, minor est q; $D N$. Horum differ-
 rentiam nota, & serua pro numero primo. Numerus secundus
 sint partes quas secat $A E$ in uiciniori statione. Numerum aut
 tertium accipies, id quod est inter utraq; stationes. Multiplica
 tertium, per secundum, & diuide per primum, & exit distan-
 tia inter oculum tuum in statione distantiori & basim rei quaesita.
 Exemplum secetur in utraq; statione latus $D C$, in uiciniori nu-
 merus partium sit 800 , in altera sit 700 . Horum differentia est
 100 , distantia autem inter utraq; stationes sit 120 cubiti, duco 20
 per 800 , sunt 16000 , hæc diuido per 100 . proueniunt 160 cu-
 biti,

biti, tanta est distantia $A F$ quaesita. Demonstratio haec est, nam $A D$ ad $D N$ proportio est, ut $A F$ ad $F G$, propter similitudinē triangulorum. Similiter est $A D$ ad $D O$, sicut $A F$ ad $F G$. Sed cum utrobique primum & quartum idem permaneant, sequitur, ut quod sit ex $O D$ in $A A F$, est aequale ei, quod sit ex $N D$ in $A F$, quare proportio $O D$, ad $N D$ erit, ut $A A F$ ad $F A$, residuum igitur ad residuum, scilicet $N O$ ad $A A$, proportio fiet, sicut totius ad totum, hoc est $O D$ ad $A F$, sed cū prima tria sunt cognita, quartum notum fiet quod quaerebatur. Sed si accideret quod regula $A E$ in utraq; statione secaret latus $B C$, quod semper accidit, dum distantia inter te &

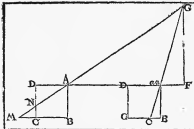
basim rei minor est altitudine rei. Similiter numeri partium, quae $D B C$ secantur, in utraq; statione notabis, & harum differentiam pro numero primo tenbis, pro secūdo uero tene numerum partium, quas secat $A E$ in distantiori statione, & pro tertio accipe id quod est inter utrasque stationes. Multiplica tertium per secundū, & diuide per primum, exit distantia inter oculum tuum in statione distantiori, & basim rei eleuatę quaesita. Exemplum in utraq; statione secetur la-



tus rectum scilicet $B C$, numerus partium uicinior 100, alter sit 300, horum differentia est 200, distantia uero inter stationes sit 40 cubiti, duco 300 per 40, fiunt 12000, quae diuisa per 200, proueniunt 60 cubiti, & tanta erit distantia $A F$ quaesita. Demonstratio. Nam propter similitudinem triangulorum $A B$ ad $F G$, ut $N B$ ad $A F$, similiter $A A B$ ad $F G$, ut $O B$ ad $A A F$, quare $N B$ ad $A F$, ut $O B$ ad $A A F$, igitur residui ad residuum $N O$ ad $A A$, sicut totius $N B$ ad totum $A F$, sed cum prima tria data sint, quartum notum erit, quod quaerebatur. Si autem contingeret, quod in una statione secaretur latus $D C$, & in

QVADRATVM GEOMETRICVM

altera BC, quod fiet dum in statione uiciniori distantia inter te et basim minor est altitudine rei, et tunc quidem secatur latus BC & in statione distantiori, distantia inter te & basim, maior est altitudine rei, & tunc secatur latus DC, in talicasu oportebit partes quas secat AE in una statione, redigi ad numerum partium eiusdem stationis cum partibus quas secat in altera statione, id fiet dum per numerum partium, quas secat



AE in distãtiori statiõe diuiseris 1200 in se multiplica, quæ faciunt 1440000, tunc unum quo tiens, erit numerus partium eiusdem rationis cõ numero partiũ, quas in uiciniori

statione secat AE, harum partium eiusdem rationis differentiã serua pro numero primo, & pro secundo, tene numerum maiorem, earum partium, & pro tertio distantiam inter ambas stationes, duc tertium per secundum, & diuide per primum, exibit distantia AF quaesita.

Io de Monte Regio-

Facilius operaberis, si unam stationem ficeris tali conditione, ut regula gnomonis in eõmuni laterum sectio ne hoc est, in angulo gnomonis iacet: alteram autem stationem, pro libito. Nam in tali casu necesse est mensuram transficere eum locum, in quo distãtãtudo accidit &c.

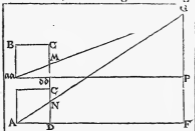
Exemplum, in statione uiciniori, sit numerus partiũ lateris recti 100, in statione altera, sit numerus partiũ lateris uersi 1000, per quẽ diuido 1440000, proueniũt 1440. Etiã partes lateris recti, horum differentia ad 1000, est 340 primus numerus, secundus est 1440, tertius distantia stationum, & sit 95 cubiti. Mule

tiplico secundum in tertium, & diuido per primū, exeunt 360 cubiti, distantia *A F* quę sita. Demōstratio, In distantiori seceēt latus *D C* in *N*, Continuaturq; *B C* in occursum, cum *A G* in *M*, & *D N* ad *D A*, ut *A B* ad *B M*, sed *D A* in *A B*, facit 1440000. Igitur his diuisis *p D N*, exhibit *B M* notū, iam pcedet ratiocinatio, sicut in pcedente demōstratione, q̄ *O B* ad *A A F*, ut *M B* ad *A F*. Inde *M O* ad *M B*, sicut *A*, *A A* ad *A F*, q̄d inrēdebat.

PROPOSITIO QUARTA.

Quod pcedens proponit aliter inquirere.

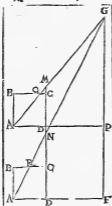
DVm non potes tantum plani habere, ut tibi pro duabus stationib; sufficiat. Fige hastam longitudinis 10 uel 12 cubitorum in plano,



quo stas orthogonaliter, cui applicabis gnomonē tuū, primo in parte inferiori, deinde in parte superiori, ita ut latus *D C* sit uersus altitudinē metiēdam, & oculus cum *A* in parte inferiori, & uisa sum

mitate rei per ambo foramina regulę, notabis partes quas regula abscindit in utraq; applicatione. Seceturq; primo utrobique latus *D C* uersum. Notabis etiā spacium hastę, quod est inter loca *D* gnomonis in utraq; applicatione, & illud spacium sit tibi numerus tertius. A uisus numerę partium minōrē a maiore, residuum sit numerę primus, secundus autē sit 1200 scilicet latus *B C*, duc secundū in tertium, & diuide per primū, exhibit distantia inter te & basim rei. Exemplum, pres que in applicatiōe inferiori secantur, sunt 1000, quę uero in superiori sunt 990, horum differentia est decem, numerus primus, secundus est,

1200. Tertio γ o distantia inter applicationes quã uolo esse, 3, cubitos, Multiplica secundum intertium, diuide per primũ, exeunt 360 cubiti, distantia inter me et basim rei quesita, Demonstratio, ga D D A A, ad A A P. Sicut D D M, ad P G. Item D A,



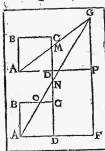
ad A F, sicut D N, ad F G. Quare D M, ad P G, sicut D N, ad F G. Igitur residui ad residuum M N, ad F P, sicut D N, ad F G. Sed D N, ad F G, est sicut D A, ad A F, quare M N, ad F P, sicut D A, ad A F, quod est intentũ. Si aut in utraq applicatione secaretur latus B C rectum, habebis, 3, uias, Prima, reduces ptes rectas, ad partes lateris uersi, & pcedas, ut iam dictum est, & procedet de demonstratio sua. Secunda uia, duc numerũ ptiũ unum, in numerũ partiũ alterum, productum constitue numerum secundum, Item duc differentiã partiũ, in 1200, & quod exit, constitue primum. Tertius sit distantia inter applicationes. Multiplica itaq secundum in tertium, & diuide per primũ, exit quesitum.

Exemplum, ptes sunt 800 & 900, distantia inter applicationes sit 6 cubiti, quem constituam tertium, differentiã partiũ est 100, duco 100 per 1200, fiunt 120000 numerus primus. Item 800 p 900, faciunt 72000 numerum secundum. Duce secundum p tertium, diuido per primũ, exeunt, 36, cubiti, distantia inter me & basim rei quesita. Demonstratio, secentur in applicationib9 latera B C, in superiori, partes resecte sint B Q maiores, In inferiori sint B R minores. A R, secet D C, continuata. A G, quidem in N A A, G γ o in M, quia ex precedenti demõstratione M N ad D A proportio est, sicut P F ad F A. Propterea ex R Q in A B, pueniet L nũer9 prim9. Ex Q B, in R B, proueniat secundus, 290, dico L ad O proportionẽ esse sicut P F, ad F A.

sicut MN ad DA . Quia enim ND ad DA est sicut AB ad BR . Item, MD ad DA sicut AB ad BQ quare sequitur. Ut ND ad DM , sit sicut QB ad BR , & MN ad ND , sit sicut RQ ad QB . Et cum proportio MN ad DA sit aggregata ex duabus scilicet MN ad ND , & ND ad DA . sed MN ad ND , sit sicut RQ ad QB , & ND ad DA , sicut AB ad BR . Et proportio L ad O , sit composita ex eiusdem duabus, sequitur ut L ad O , proportio sit sicut MN ad DA , quare etiam sicut PF ad FA quod est propositum. Tertia uia diuide 1200 per ambos numeros partium diuisim, & minorem quotientem aufer a maiore, & residuum ita se habebit ad unum, sicut spaciū inter ambas applicationes se haber ad distantiam AF Exemplum in priori casu, diuido 1207 per 800 , exeunt una duodecima, diuido etiam per 9 oueniunt una tredecima, minorem a maiore demo, manet $\frac{1}{2}$. Dico igitur 6 cubitos, scilicet distantiam applicationū esse sextam partē AF , Est igitur 36 quod querebatur. Nam quotiens QB in BAA , totiens AA in PF , siue AF est in PG . Et illud cognitum fiet, diuidendo AA in B , per QB . Item, quotiens RB in BAA , totiens AA in FG , quod quoque cognitum fiet, diuidendo AA in B per RB . dum itaque scio quotiens AF sit in PG . Item quotiens ipsum sit FG manifesta erit proportio, PF ad FA , quæ querebatur. Sed si in una applicationum secaretur latus rectum in alium usum; reduces si uoles latus rectum, ad genus alterius lateris, & agas secundum doctrinam primam huius. Sed sine reductione sic, partes lateris recti multiplica per 100 , & preueniens tene pro numero secundo. Item partes uerſi in partes recti multiplicatae, auferantur a 1440007 , residuum sit numerus primus. Spaciū autē inter applicationes sit tertius, duc secundū in tertium, & diuide primū, exhibit distantia quæſita. Exemplū, partes recte sint 907 , partes uerſe sint 800 , & spaciū inter applicatoines sit 10 cubiti, fiet numerus primus, 720000 secundus 1080007 , spaciū 90 inter applicatoines sit 10 cubiti, duc secundū in tertium, diuido per primū exeūt 15 cubiti, distantia inter me & basim altitudinis.

. Demon.

QUADRATVM GEOMETRICVM.



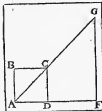
Demonstratio: AE , secet DC , contine-
nuatum in N , ex demonstratione pri-
ma huius propositionis patet, MN , ad
 FP , esse sicut DA , ad AF , & permuta-
tationem, MN , ad DA , sicut PF , ad FA .
Sed primus numerus sit L , secundus
 SL , sit ex OB , in DM , et productio ab-
blato $\hat{=}$ quadrato AB . Cum autem ducis
 OB , in DN , puenit quartum AB ,
eoque AB , sit medio loco proportiona-
lis, quare sequitur, ut L , sit, multiplica-
tio OB , in NM , sed et S , sit ex multi-
plicatione BO , in BA , seu DA . Igitur

quæ est proportio NM , ad DA , seu PF , ad FA , ea est L , ad S ,
quod est propositum.

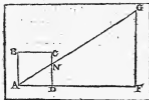
PROPOSITIO QUINTA.

Rei altæ in plano sitæ, oculo in plano eodem existente,
altitudinem deprehendere.

Dispone instrumentum in plano, quemadmodum in præce-
denti propositione præceptum est, & uide per foramina
pinularum summitatem rei, & nota ubi Regula AE , secat al-
terum laterum, DC , aut BC . Nam. si neutrum secat, sed secat
angulum C , tunc altitudo scilicet FG ,
est æqualis distantie scilicet AF , quæ
tibi cognita est: siue per mensuram pe-
dum si accessibilis sit, aut iuxta doctri-
nam alicuius præcedentium, si non sit
accessibilis, quare & altitudo nota fiet.
Si autem secatur latus DC , tunc distan-
tia AF , maior est altitudine FG . Ideo
 AF , multiplica per numerum partium, quas
secat AE , & diuide per 1200 , et exibit



altitudo FG , quæ sita. Exemplum: Numerus partium scilicet DN
sit 300 , sed AF , sit 400 cubiti, duco 400 per 300 , et diuido per



1200, pueniūt 100 cubiti, altitudo FG , quę sita, Nam in figura AD , ad DN , est sicut proportio AF ad FG . Sed si secatur latus BC , tunc distantia AP , est minor altitudine, FG . Ideo multiplica AF , per numerū 1200, et diuide per numerū partium quas fecat,

AE , et exibat altitudo FG , quę sita. Exemplum, Sit numerus partium 800, spacium, AF , sit 300. Multiplico 300 per 1200, & diuido per 800, proueniunt 100 cubiti, altitudo quę quęrebat. Nam in figura OB , ad BA , proportio est sicut AF , ad FG ,

PROPOSITIO SEXTA.

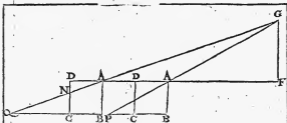
Aliter & absq; noticia distantię inter te & basim, reperies altitudinem talis rei sic.

FAc duas stationes. Vt in tertia propositione dictum est, et secet AE , in ambabus stationibus, primo latus DC , q; uersum inscribitur, in utraq; statione, nota numerū partium quas fecat AE , diuide 1200 per utrumq; numerum, & quotientem minorem aufer a maiore, & per residuum diuide distantiam inter ambas stationes, & exit altitudo quę sita. Exemplum. In propiniori statione, numerus partium lateris uerli sit 60, in altera sit 40, diuido 1200 per ambos numeros, exeunt 20 et 30 quotientes. Horum differentia est 10, p hoc diuido distantiam stationū quę sit 500 cubiti, ueniūt 50 cubiti altitudo quę sita. Huius demonstratio hęc est: Assumat figura prima ppositionis tertię pcedentis.



77 QVADRATVM GEOMETRICVM.

In qua propter similitudinẽ triangulorum ND , totiens conti-
 netur in DA , quotiens GF in FA . Ideo si diuidis DA , quod
 in instrumento nostro supputatum est 1200 per ND , exit nu-

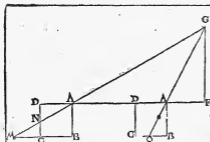


merus ostendens quotiens GF sit in FA . Similiter OD , totiens
 est in DA , quotiens GF in FA . ideo notus est numerus
 ostendens, quotiens GF in FA , sit. Ideo notum fier quoti-
 ens GF , sit in AA , quare AA , diuisum p hunc numerũ
 quotiẽs, exhibet altitudo FG , quæ querebatur. Vel sic age dum
 regula AE , secat latus DC in utraq; statione, differentiam par-
 tium in utraq; statione multiplica in 1200 , & quod exit sit, nu-
 merus primus. Item numerum partium unius stationis, mul-
 tiplica in numerum partium alterius stationis, & quod exit, sit
 numerus secundus, per hunc multiplica spacium inter utraq;
 stationes, & productum diuide per numerũ primum, & exhibet
 altitudo rei quaesita. Vt in iam posito casu. Numerus partiũ
 in una statione sit 60 , in altera sit 40 , & spacium inter utraq;
 stationes sit 500 cubiti, differentia partium est 20 , quæ ducta
 in 1200 , facit 24000 numerum primum. Item 60 in 40 fa-
 ciunt 2400 numerum secundum, hunc multiplico in 500 cu-
 bitos, & diuido per 24000 , exeunt 50 cubiti altitudo quaesita.
 Demonstratio. Sumatur prima figura, et continuetur AO ,
 AN ad concursum, cum BC , continuata in P et Q , tunc ex
 modo demonstratiõis secundæ figuræ tertiæ propositionis,
 proportio

QVADRATVM GEOMETRICVM.

sicut NB, ad AF, sed NB, ad AF, est ut AB, ad FG, quare NO, ad A, AA, sicut AB, ad FG, sed cū prima tria data sint, quartum cognitum fiet, qđ est intentum. Iterum alia uia dum Regula AE, secat latus uersum, scilicet BC, diuide 1200 per utrumq; numerum partium quas secat, & minorem quotientem duc in distantiam duarum stationum, & quod exit serua p diuidendo. Item aufer minorem quotientem a maiore, & residuum sit diuisor, per quem si diuidis diuidendū seruatū, exit distantia inter stationem uiciniorē, & basim xci, quā multiplicā per numerum quotientem maiorem, & exhibit altitudo quaesita. Demonstratio & exemplum patent in iam dicta figura, sint OB. 12 partes, BN, uero sint 60, diuidendo 1200 per 12, ueniunt 100, est ergo AA, F, cencies in FG. Item diuidendo 1200 p. 60, ueniunt 20, ergo AF, est uigesies in FG, distantia autem inter A, & AA, scilicet duas stationes, sit 16 cubiti seu brachia aut ulnae. Cum itaq; 16 cubiti & distantia AA, F, sint uigesima pars FG, ipsa uigesies sumpta, faciunt 310 cubitos, & quantitātē AA, F, uigesies sumpta, & id æquā binur FG, sed et AA, F, ccncies sumpta, æqualis est FG, igitur 320 cubiti, & quantitas AA, F, uigesies sumpta, æquā buntur quantitati AA, F, cencies sumptæ, dum ab æqualibus æqualia demas, fiet ut 320 cubiti æquales sint quantitati AA, F octuagesies sumptæ, diuidendo 320 per 80 ueniunt 4. igitur AA, F. est 4 cubitorum, quare FG. erit 400 cubitorum quod est propositum. Tandem in statione uiciniori secetur latus rectum, & in distantiori uersum, in hoc casu posses numerum partium lateris unius, reducere ad numerum partium alterius, & fieret deinde opus, ut in iam dictis casibus ostensum est. Tamen sine reductione sic facies, partes lateris uersi duc in 1200, & proueniens serua pro numero secundo. Item multiplica partes uersi lateris, in partes recti lateris, & productum aufer a 1440000, residuum serua pro numero primo, per numerum secundum multiplica spacium inter ambas stationes, & productum diuide per seruatum pro primo numero

sicut NB, ad AF, sed NB, ad AF, est ut AB, ad FG, quare NO, ad A, AA, sicut AB, ad FG, sed cū prima tria data sint, quartum cognitum fiet, qd est intentum. Iterum alia uia dum Regula AE, secat latus uersum, scilicet BC, diuide 1200 per utrumq; numerum partium quas secat, & minorem quotientem duc in distantiam duarum stationum, & quod exit serua p diuidendo. Item aufer minorem quotientem a maiore, & residuum sit diuisor, per quem si diuidis diuidendū seruatū, exit distantia inter stationem uicinorem, & basim rei, quā multiplica per numerum quotientem maiorem, & exhibit altitudo quæsitā. Demonstratio & exemplum patent in iam dicta figura, sint OB. 12 partes, BN, uero sint 60, diuidendo 1200 per 12, ueniunt 100, est ergo AA, F, cencies in FG. Item diuidendo 1200 p 60, ueniunt 20, ergo AF, est uigies in FG, distantia autem inter A, & AA, scilicet duas stationes, sit 16 cubiti seu brachia aut ulnæ. Cum itaq; 16 cubiti & distantia AA, F, sint uigesima pars FG, ipsa uigies sumpta, faciunt 310 cubitos, & quantitāt AA, F, uigies sumpta, & id æquabitur FG, scilicet AA, F, cencies sumpta, æqualis est FG, igitur 320 cubiti, & quantitas AA, F, uigies sumpta, æquabuntur quantitati AA, F, cencies sumptæ, dum ab æqualibus æqualia demas, fiet ut 320 cubiti æquales sint quantitati AA, F octuagesies sumptæ, diuidendo 320 per 80 ueniunt 4, igitur AA, F, est 4 cubitorum, quare FG, erit 400 cubitorum quod est propositum. Tandem in statione uiciniori secetur latus rectum, & in distantiori uersum, in hoc casu posses numerum partium lateris unius, reducere ad numerum partium alterius, & fiet deinde opus, ut in iam dictis casibus ostensum est. Tamen sine reductione sic facies, partes lateris uersi duc in 1200, & proueniens serua pro numero secundo. Item multiplica partes uersi lateris, in partes recti lateris, & productum aufer a 1440000, residuum serua pro numero primo, per numerum secundum multiplica spacium inter ambas stationes, & productum diuide per seruatam pro primo numero



numero, & exhibit altitudo quaesita. Exemplum; numerus partium lateris recti in uicinis statione, sit 1000. In altera sit numerus partium lateris uersi,

900, ducio 900 per 1200 sunt 1080000, seruo pro numero secundo. Item multiplico 1000 per 900, ueniunt 900000, quae demo ab 1440000 remanent 540000, quae seruo pro primo numero. Distantia inter stationes sit 60 cubiti, ducio 1080000 per 60 proueniunt 64900000, diuido per 540000, exeunt 120 altitudo quaesita. Demonstratio haec est; Repetatur figura tertia secundae propositionis. In ea enim propter similitudinem triangulorum MB. ad AF. sicut AB. ad FG. Sed & MB. ad AF. sicut OM. ad NA. ut ibidem ostensum habetur, quare OM. ad AA. sicut AB. ad FG. & OM. ad AB. sicut A. A. ad FG. Quod autem OM. ad AB. eadem sit proportio sicut numerus qui pro primo tenetur, ad numerum qui pro secundo. Ex hoc dicitur, quod primus & secundus, tales sunt aequemultiples ad MO. et AB. Nam ex DN. in MB. proueniunt 1440000, propterea quod AB. sit medio loco proportionalis inter eas, quare dum ducis DN. in OB. & productum dempseris, ab 1440000, manebit id quod fit ex DN. in MO. Item cum ducis DN. in 1200, prouenit id quod fit ex DN. in AB. Sunt igitur hi duo numeri adinuicem in eadem proportionione, quae sunt MO. & AB, quare clarum est propositum.

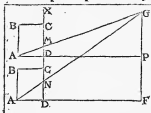
Propositio

QVADRATVM GEOMETRICVM.

PROPOSITIO SEPTIMA.

Alijs uis idem quod premiffae uolunt conijcere.

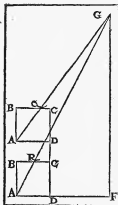
Aptabis primum in plano quo stas, baculum aut hastam orthogonaliter super plano elevatum. Huic applicabis instrumentum Gnomonicum primo in parte inferiori haste, Ita quod latus DC , sit uersus altitudinē haste adhibitu, & A , inferius apud oculum, et uisa summitate rei pforamina, notabis partes quas regula abscindit, postea similiter fiat applicatio instrumenti in parte superiori haste, et iterum notetur partes, quas regula uisus abscindit. Quod



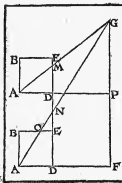
si in ambabus applicationibus fierent partes abscissę eiusdem ratiois, ut utraq; lateris uersi, aut utraq; lateris recti. Nota harum partium differentiam, quam tene pro numero primo, & maiorem numerum partium, tene pro secundo. Tertius uero numerus sit illud haste quod est inter ambas applicationes, numerando à loco D , in prima applicatione ad locum D , in secunda applicatione. Multiplicetur itaq; secundus per tertium, et diuidatur per primum, et exhibit altitudo quaesita. Exemplum, inter locum D , in prima applicatione, et inter locum D in secunda applicatione in hasta sunt 5 cubiti, numerus partium abscissarum in una applicatione sit 1000, In altera sit 990, horum differentia est 10, numerus primus, secundus est 1000 tertius est 5 cubiti, duco secundum in tertium, et diuido per primum, exeunt 500 cubiti altitudo rei quaesita.

Demonstratio; Sit altitudo FG , planum EA hasta orthogonalis DX , in inferiori applicatione uisualis, regula abscindat DN , In superiori uero abscindat DM . Quia itaq; propter triangulorum similitudinem DDA , AA , ad AA , AP , proportio est sicut

DD AA



DDM, ad PG, proportio. Item, DA, ad AF, sicut DN, ad FG, quare DN, ad FG, sicut DM, ad PG. Igitur residuum ad residuum MN, ad FP, sicut DN, ad FG, quod est propositum. Etiam probabis de lateribus rectis sic, quia QB, ad BA, ut AP, ad PG. Item RB, ad BA, sicut AF, ad FG, quare quod sit ex QB, in PG, æquale est ei quod sit ex RB, in FG. Igitur QB, ad RB, sicut FG, ad PG. Quare residuum ad residuum RQ, ad FP, sicut QB, ad FG, quod est intentum. Sed si in una applicatione fuissent partes lateris recti, & in altera partes lateris uersi, reducatur partes lateris recti ad partes uersas, & fiat ut iam licitum est. Sed sine reductione sic facies, duc partes uersas in rectas, et productum aufer à 1440000, residuum constitue primum. Item pro secundo sumatur quadratum lateris unius, scilicet 1440000. Tertius sit distantia inter applicationes, duc secundum in tertium, & diuide per primum, exibit altitudo quaesita. Ut si partes rectae sint 1000 uersae 900, his simul ductis fiet numerus talis 900000, quem deme ex 1440000, relinquantur 540000 numerus uidelicet primus, eritq; numerus secundus



1440000. Tertius distantia inter applicationes sit 9 cubiti. Secundo itaq; in tertium multiplicato, taliq; producto p primum diuiso, fiet altitudo 24 cubiti. Demonstratio; Ex premissis MN , ad ND , est sicut PF , ad FG . Ex OB , ϕ o in MN , tantum est sicut relictum quod manet, dum multiplicatio ex OB , in ND , detracta fuerit a quadrato DA . Nam productum ex multiplicatione BO , in ND , tantum est, quantum quadratum DA , ergo tale relictum quod est numerus primus, ad quadratum DA , quod est secundus, est proportio sicut MN , ad ND , quare etiam sicut PF ad FG , quod est propositum.

PROPOSITIO OCTAUA.

Altitudinem rei supra montem positae, cum basis & summitas eius apparer, oculo in ualle existenti ostendere.

PER aliquam praemissarum reperias altitudinem totius aggregati, scilicet montis & rei, deinde per easdem inuenias altitudinem basis rei, quam de prima minue, & manebit quaesitum.

PROPOSITIO NONA.

Altitudinem rei existente oculo in eius summitate, perscrutari.

PRIMUM cura tibi adesse oportunitatem, ut aliquid superius spacij plani habeas pro duabus stationibus. Elige itaq; aliud quod signum inferius in plano, super quo posita est altitudo tua, & suspenso instrumento ita q; AD , perpendiculariter dependeat. Respice per ambo foramina regulae signum tuum in plano inferius, & nota partes quas abscindit regula, & nota distantiam inter stationes, & eam constitue numerum tertium. Et si regula in utraq; statione abscindit latus DC , aufer minorẽ numerum a maiore, residuum fac numerum primum, secundum constitue 1200, duc secundum in tertium, & diuide p primum, exhibit altitudo a basi rei usq; ad conum instrumenti A . Exemplum; Differentia partium

partiū sit 10, distantia stationum sit 3 cubiti, duco 3 per 1200, & diuido per 10, pueniunt 360 cubiti altitudo quæsitā. Demonstratio patet ex septima. Nam MN , ad FP , proportio est sicut DA , ad AF . Si autem regula abscindit utrobique, BC , habebis tres vias, secundū qđ in quarta dictum est. Nec hæc differt ab alia, nisi qđ illud qđ in quarta fuit, distantia inter te & basim rei, est hic altitudo rei, & sic in sola figuratione est differentia. Recurre igitur ad septimam, & habebis quoque quomodo fieri debeat, si regula secaret diuersa latera in duplici statione.

PROPOSITIO DECIMA.

Quod præcedens pollicetur aliter cognoscere.

Si tibi non assit oportunitas, ut aliqd spacij habeas, p duabus stationibus, cura ut hastam aut baculū rectū habeas orthogonaliter eleuatū, ut in septima dictū est, cui applicabis instrumentū, ita ut AD , hastæ adhareat, et in duabus applicatiōibus respicies p foramina regulæ, aliquod signū in plano, et notabis partes quas regula secat, et distantia inter applicationes in hasta. Et cum eis per omnia operare sicut in tertia dictū est. Nam nihil deficit ab hac, nisi qđ id quod in tertia fuit distantia inter te & basim, hic erit altitudo rei.

PROPOSITIO VNDECIMA.

Distantiam signi in plano à basi rei oculo existente in summitate, demonstrare.

Cum ex præmissis duabus scias altitudinem, scilicet AF , sed DA , ad AF , sicut DN , ad FG , duc igitur AF in DN , et p ductū diuide per 1200, scilicet DA , et exhibit FG , qđ querebat, & si secaretur latus BC , ut in O , quia OB , ad BA , sicut AF , ad FG . Iterum notum fiet quæsitum, & concordat hæc demonstrationi quintæ. Aliter absq; noticia AF , reperies distantiam signi in plano à basi rei per duas applicationes instrumenti ad hastam perpendicularē, & hoc secundum demonstrata sextæ propositionis, figurando ea secundum hoc.

u ij & secun

QVADRATVM GEOMETRICVM .

et secundum demonstrata septimæ propositionis, per duas stationes in plano superioris basi equæ distantæ, & non mutatur demonstratio septimæ, nisi quod ibidem uocatum fuit altitudo, accipiatur hic pro distantia signi à basi. Non opus est uerbis, doctus insuperioribus intelliget & hæc.

PROPOSITIO DVODECIMA.

Oculo in cacumine alicuius altitudinis existente, altitudinem rei eò altioris metiri.

EX dictis id habetur. Sit altitudo minor AB , maior CD , oculus sit in A , per nonam siue decimam reperies altitudinem AB , per signum C , & erit æqualis CE . Item per quintam sextam uel septimam, inuenies altitudinem BD , quibus cognitis, cognita fiet altitudo CD .

PROPOSITIO TREDECIMA.

Oculo in cacumine altioris existente, altitudinem bassioris mensurare.

PER nonam siue decimam reperies altitudinem DC , per signum B . Item per eandem inuenies altitudinem ED , per signum A , & hanc DE , auferre à prima, manebit altitudo AB . Prædictæ propositiones pluribus alijs uarietatibus applicari possunt. Nam per nonam & decimam inuenire quoque potes puteorum profunditatem. Item planicierum longitudines, & per præcedentes altitudinem rei stantis in ualle, oculo existente in summitate montis. Excessum quoque cuiuscumque altitudinis supra aliam oculo existente in bassiori aut altiori, aut in medio earum. Et multa similia quæ omnia quisque qui priora consecutus est, facile cognosce.

F I N I S .

Ioannis

IOANNIS DE MON- TEREGIO GERMANI, VIRI VN-

decunq; doctissimi, de Cometæ magnitudi-
ne, longitudineq; ac de loco eius vero
Problemata XVI.

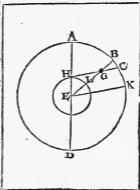
PROBLEMA PRIMVM.

Distantiæ Cometæ à terra inuestigandæ
preambula quædam accomodare.



Voniam centrum oculi quidem consideratoris
distat, à centro mundi; centrum autem Cometæ
ab utroq; eorum remouetur, necesse est tres res
citas memorata tria puncta iungentes semper
cõcurrere ad angulos, nisi unum eorum quodlibet
ex directo reliquorum duorum fuerit litum,

id est, dum una & eadem res
citas linea, dicta tria puncta cõ-
plectitur, quod quidem euenit
Cometa supra uerticem capiti-
tum constituto, cũ etiam idem
est locus uerus Cometæ in cœ-
lo & locus uisus, alibi enim Co-
meta existente, semper hæc
duo loca discrepant, atq; eo
amplius quo Cometa ipse à
summitate capitum remotior
inuenietur. Locum autem ue-
rum Cometæ à uertice capitũ
declinantis, uiciniorẽ esse ipsi
uertici capitũ, q̃ locum uisum,
facile doceberis, si prius à cen-
tro mundi, centroq; uisus duas



u iij rectas

rectas eduxeris lineas in centro Cometæ confluentes, easq̄
 ultra porrexeris, donec ad duo puncta primi mobilis desinant,
 nam quæ à centro mundi egreditur, & si prius q̄ Cometam
 offendat, inferior sit, reliqua de centro uisus exeunte, tamen ul-
 tra Cometam euadentes eas mutatis intelliges uicibus. Quæ
 res picturæ officio comodius lucubrabit. Sit circulus $A B C D$,
 uice orbis magni, cuius respectu moles terræ insensibilis acci-
 pitur, super centroq̄ eius q̄d sit E , circulus maximus in Sphæ-
 ra terræ describatur, duobus caracteribus H , & L , represen-
 tandus, sitq̄ H , tanq̄ centrum uisus in superficie terræ, exten-
 sa demum $E H$, semidiametro terræ utriq̄, donec occurret
 circumferentiæ circuli $A B C D$, in duobus punctis A , quidem
 sublimiori, D , autem humiliori, erit A , punctus uertici capitis
 suprapositus, statuaturq̄ centrum Cometæ extra diametrum,
 $A D$, in puncto G , & ducantur duæ rectæ à notis E , & H , per
 ipsum G , punctū occursum ambitui circuli memorati in pun-
 ctis B & C , erit itaq̄ B , locus uerus Cometæ ppinquior pun-
 ctō A , q̄ C , locus uisus eiusdem. Quod si statuissemus Come-
 tam in $A D$, diametro, nemini dubium uideretur, locum uerū
 eius à loco uiso non differre. Cæterum si educatur semidiamet-
 ter $E K$, æquedistans lineæ $H G$, punctus K , insensibiliter à
 puncto C , remouebitur, q̄ totam terram apud orbem $A B C D$
 puncti uicem obtinere subiectum sit, quemadmodum Ptole-
 mæus etiam in quinto magnæ compilationis suæ circa diuersi-
 tate aspectus lunæ ratiotiuatus est, unde non iniuria duorum
 punctorum C , & K , alterum pro altero sumere licebit, & quæ
 centrum Cometæ punctum C , præoccupet oculo in H , existen-
 ti, non tamen nisi punctus K , consideratori per instrumentū
 innotescit, nam angulus $A H C$, instrumenti officio deprehen-
 sus, æquatur angulo $A E K$, cuius cum uertex in centro circuli,
 $A B C D$, quiescat, eius ad quatuor rectos proportio cognita,
 ipsius arcus respectu totius circumferentiæ rationem latere non
 sinet. Est autem punctus A , positione datus, quamobrem et
 punctus K , positionem habebit notam, punctum autem C ,

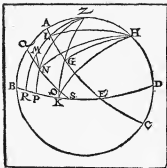
quæ

Quis angulus AHC , constet, nemo scrutabitur nisi prius semidiametri terræ EH , ad semidiametrum EA , proportionem didicerit. Siue igitur punctum C , appellatione loci uisi, siue punctum K accipias, nihil intererit quod à proposito conseruando nos acciat, non enim naturæ thesauros prorsus euacuare, sed in plerisque scibilibus ipsi ueritati propinquum degustare mortalibus conceditur. Similiter & si arcus BC , diuersitas aspectus Cometæ diffiniatur, quæ eius uerum atque uisum interceptat locum, arcus tamen BK , eodem uocabulo diuersitatis aspectus nominari merebitur, cum & insensibiliter ab ipso arcu BC , differat, & propositi attingendi facultatem nobis tribuat, ueluti inferius explanabitur. Nunc quo pacto memorata diuersitas aspectus Cometæ inquirenda sit opere precium differemus, qua quidem neglecta, neque interuallum Cometæ & centri mundi, neque corpulentiam eius, aut alia huiusmodi metiri licebit.

PROBLEMA SECUNDVM.

Diuersitatem aspectus Cometæ in circulo altitudinis percontari.

Considerandæ sunt in primis duæ altitudines eius quæ diligentissimum cum azimuth suis, ambæ uidelicet aut ante meridianæ, aut postmeridianæ. Quibus deprehensis hac gradiemur uia. Sit circulus meridianus $ABCD$, sub quo medietas horis zontis orientalis pro libito BED . Cometa secundum ueritatem quidem intelligatur in G puncto, demissoque à polo horis zontis Z , quadrante ZK , p̄ locū uerū Cometæ in coelo, signet̄ in eo locus uisus Cometæ p̄ notam O , oportet enim semper in eodē circulo altitudinis utrunque locū & uerum scilicet, & uisum reperiri, arcus semidiurnus Cometæ uerus sit AE , & arcus semidiurnus puncti O , sit QS . A polo denique mundi H , Boreali duçantur duo arcus circulorum magnorum HG , & HO . Hæc quidem circa primam considerationem, In secunda autem consideratione locum uerum Cometæ nota L , representet per



per quam ex polo hori-
zontis Z, descēdat qua-
drans circuli magni Z
L R, ductoq; arcu cir-
culi magni H L, qui erit
æqualis arcui H G, con-
stituatur angulus L H N,
æqualis angulo G H O,
duccendo etiam arcum,
H N, æqualem ipsi H O
arcui, palam itaq; quod
sicut in medio tempore
duarum consideratio-
num punctus G, primi
mobilis ad situm L, ita

punctus O, ad notam N traducitur, cum duo quidem anguli,
G H L, & O H N, æquales sint inuicem, Cometam autem non
nisi ad motum primi mobilis in tantulo tempore moueri ima-
ginemur. Demisso igitur à polo horizontis quadrante magno
Z P, per ipsum punctum N, signetur locus uisus Cometę in se-
cunda consideratione puncto M, ac tandem adiungatur duo
arcus circulorum magnorum L N, & M N. Iam ad argumen-
tum descendemus. Per considerationem primam cognoscitur
arcus Z O, distantia scilicet loci uisi à summitate capiti, inue-
nitur etiam angulus B Z K, est autem Z H, complementum
latitudinis regionis notum, Triangulus itaq; Z O H, duo latera
habet cognita cum uno angulo, quomobrem arcus H O, in-
notescet cum angulo Z H O, qui est distantia puncti O, à meri-
diano, angulus quoq; H O Z, non ignorabitur. Cum autem
tempus medium inter duas considerationes sit cognoscibile,
erit angulus G H L, notus & ei æqualis N H O, reliquus ergo
angulus Z G N, haudquaquam latebit. Vterq; autem arcum Z H,
& H N, notus existit, quare et arcus Z N, innotescet cum an-
gulis Z N H, et N Z H. Item per considerationem secundam
arcus

arcus ZM , addiscitur cū angulo BZR , dempto igitur angulo BZR , ex angulo BZP , noto propter angulum NZH , redinquetur angulus MZN , cognitus, cumq; duo arcus ZM , & ZN sint noti, erit & arcus MN , cognitus cum duobus angulis ZMN , et ZNM . Duo autē trianguli LHN , & GHO , sunt æquilateri & æquianguli, et erat angulus GHO , pridem cognitus, cui æqualis est LNH . Item angulus ZNH , notus declarabatur, totus ergo angulus MNH , ex duobus notis conflatus innotescet, ex quo si dempseris angulū LNH , relinquetur angulus LNM notus. Triangulus itaq; LMN , latus MN , habet mēsuratū cū duobus angulis LMN , et LNM , unde uterq; duorū arcuū LM , et LN , notus conuincitur. Est autem arcus LN , æqualis arcui GO . q̄ erat diuersitas aspectus Cometæ in prima cōsideratione, arcus autem LM , est diuersitas aspectus Cometæ in secunda cōsideratione, quarū gratia hucusq; fatigati sumus. Hæc autē omnia quemadmodū supra monuimus, supponunt Cometā in tēpore medio duarū cōsiderationū nō moueri, nisi ad motū primi mobilis, qui etsi interea moueatur, in tēpore tamen adeo breui haud multum sensibilis erit motus eius proprius. Longe autē insensibilis uariabitur arcus HG , distantia uidelicet Cometæ à polo mundi secundū ueritatem.

PROBLEMA TERTIVM.

Aliter idem absoluere.

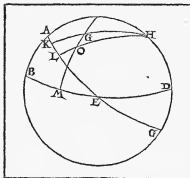
NOtanda est altitudo Cometæ antemeridiana, uel post meridiana cū arcu azimuth eius, instansq; huiusmodi obseruationis animaduertendū est, sed et instās quo Cometa ipse meridianū possidet, nō est negligendū, quod facile fiet per obseruationē cuiuspiā stellule fixæ locū notū habētis, erit itaq; tempus mediū inter duas cōsiderationes notū. Sit itaq; nūc meridianus circulus $ABGD$, sub quo dimidiū shorizon oriētalis BED , et mediētas æquatoris AEC . Cometa autē in obseruatione antemeridiana pūcto G , significetur secundū ueritatem, demissioq; ex polo horizontis Z , quadrante magno ZM , per punctū G ,

x

signetur

QVADRATVM GEOMETRICVM

fignetur in eo locus uisus Cometę punctio O , polus deniq; mundi H , borealis initium esto cōmune duorum quadrantum mag-
norum HK , & HL , per duo puncta G & O , transeuntium.



Cum itaq; tempus
duas memoratas
cōsiderationes cō
plectēs sit notum,
erit angulus $G H$
 Z cognitus, pro-
pter azimuth autē
notū, angulus quo
que $G Z H$ cogno-
sectur, arcus insu-
per $Z H$, qui est cō
plementum latitu-
dinis regionis, nō
ignorabitur. Tri-
angulus itaq; $G H$
 Z , latus unū $Z H$,

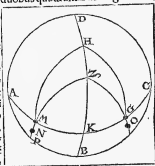
notum habens cum duobus angulis suis, latus aliud $G Z$, men-
surandum præbebit, arcum autem $O Z$, instrumenti officio di-
dicisse oportuit, quippe qui distantiam Cometę uisam à uertice
capitum complectitur, quamobrem reliquus arcus $G O$, non la-
tebit, qui est diuersitas aspectus Cometę in circulo altitudinis.
Non aliter ratiocinandum foret si consideratione postmeridia-
na uteremur. Quod si motum Cometę propriū in tempore me-
dio duarum considerationum aliquid erroris ingerere suspice-
ris, hac lege animo satisfacies tuo. Motū proprium Cometę in
uno die naturali deprehēdas; hinc pro tempore medio duarum
considerationū quātus sit eius motus proprius addifcas, cui des-
niq; quantū de æquatore respōdeat, facile scrutaberis, & secun-
dū eius quantitatē angulum $G H Z$, uel maiorē uel minore, si
res ipsa postulat, constitues. Motum autem Cometę propriū
in die naturali prope uerum hac habebis uia. Considera uerum
locum Cometę initio apparitionis suę, uerumq; locum eius in

sine apparitionis, & spatium à Cometa pertransitum in numerum dierum mediorum distribue, habebis enim ferme motum Cometæ diurnum, quem petebas.

PROBLEMA QUARTVM.

Quod præcedentes tradiderunt, alijs argumentis concludere,

Cometa nonnunquã meridianũ occupat sole supra horizon-
tem existente, ac quo minus oculo deprehendatur, efficien-
te, si tamen et ante Solis ortum & post eius occasum uideatur,
tamen si meridianũ haudquaquã obtineat, hisce fruemur rationi-
bus. Cõsiderabimus duas altitudines Cometæ ante meridianã
scilicet & postmeridianã æquales cum gradibus azimuth; deins-
de figuratiõni inestibemus, in qua circulus horizon-
tis sit $A B C$, supra quem dimidius meridianus $D Z B$, arcus diurnus Co-
metæ, quem uidelicet raptu primi mobilis describit, esto $C K A$,
intelligaturq; Cometæ locus uerus prius quidem in G , puncto
antemeridiano, deinde aut in puncto M postmeridiano, demis-
sisq; ex polo horizon-
tis Z , duobus quadrantibus magnis $Z L$,
& $Z K$, per duo puncta G
et M . Fingamus punctum
 O , locũ uisum Cometæ an-
te meridianũ, punctũ ue-
ro N , item locũ uisum eius
postmeridianũ, duobus arc-
ubus $O L$, & $N K$, equali-
bus existẽtib; ueluti supe-
rius monebat, quo demũ
euenire necesse est, ut duo
quoq; arcus $G L$, et $M K$,
æquales inuicem reperian-
tur, neq; ob eam cõditionẽ
duorũ arcuũ $G K$, et $K M$, al-
ter alterum excedere poterit.



Quod si à polo mundi H , boreali
ad duas notas G & M , duos arcus circularum maiorum pro-
duxeris, æquales eos esse doctus confitebitur Geometra.

Iam quoque tempus medium duarum considerationum nouisse oportebit, id autem patrociniò stellæ fixæ cuiuslibet notæ non erit difficile percontari, quo cognito et arcus $G M$, et angulus $G Z M$, noti proficient: hinc etiã angulus $G H K$, siue $G H Z$, innotescet, quòd uterque eorum sit medietas anguli $G Z M$, Angulũ præterea $G Z K$, instrumenti officio, quemadmodum in præcedentibus comprehendere oportet, cuius quidem magnitudinem determinat arcus azimuth, atque idcirco reliquus de duobus restit, angulus scilicet $G Z H$, non ignorabitur, cumque arcus $Z H$, sit complementum altitudinis poli septentrionalis, habebit triangulus $G Z H$, duos angulos $G Z H$, & $G H Z$, notos cum latere $H Z$, quare uterque arcum $H G$ & $Z G$, notus emerget. Erat autem et arcus $Z O$, notus per observationem, idcirco residuus $G O$, non ignorabitur, quod est diuersitas aspectus Cometæ in circulo altitudinis quesita. Sed hic iterum supponitur Cometam in tempore medio duarum considerationum non moueri sensibiliter motu proprio. Si igitur propter motum eius proprium negocium hoc cupis reddere accuratius, fac quemadmodum in præcedenti monuimus. Cæterum ex hoc processu constabit etiam declinatio uera Cometæ ab æquatore. Nam arcus $H G$, est complementum huiusmodi declinationis, propter angulum autem $G H K$, notum cum instanti ipso considerationis, notus elicietur punctus eclipticæ, cum quo Cometa ipse cælum mediat, unde etiam locus uerus Cometæ in ecliptica cum eius latitudine deprometur.

PROBLEMA QUINTVM.

Locum uerum Cometæ in ecliptica instrumenti adiutorio cognoscere.

Considera Cometam quando à puncto orientis distat secundum longitudinem eclipticæ per quartam circuli partem tunc etenim locus eius uerus à uiso loco non differet, quod circa loco eius uiso per instrumentum armillarum aut aliud eiusmodi comprehenso, locus quoque uerus habebitur. Cum autem difficile sit explorare situm Cometæ eiusmodi, animaduertendum cenſeo

cenſeo, tantam eſſe diſtantiam inter nonageſimum gradum ab aſcendente, & meridianum ſecundum diuiſiones horizon- tis, quanta eſt amplitudo ortus aſcēdentis, quod ſi geometricè de- monſtratum deſideres, alio concedendum eſt. Obſeruabis igitur quando diſtantia Cometæ à meridiano ſecundum gradus horizon- tis, equalis erit amplitudini ortus aſcēdētis, tunc enim aptato inſtrumento per ſtellam quamuis notam cōſtabit locus uerus Cometæ, qui quærebarur.

PROBLEMA SEXTVM.

Diuerſitatem aſpectus Cometæ in longitudine dimictiri.

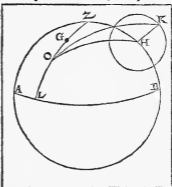
EX præcedenti habes locum uerum Cometæ, cōſidera itaq; Cometam alibi q̄ſi in nonageſimo gradu ab aſcendente exiſtentem, inſtrumentum enim dabit locum eius uifum. Sic ergo interuallum duorum locorū, ueri ſcilicet & uifi in notefcet, quod uocant diuerſitatem aſpectus in longitudine. Quod ſi Cometa ſenſibiliter motus, uideretur motu proprio in tēpore medio dua- rum cōſiderationum, meminiffe oportebit eorum quæ ſupra monuimus. Nam per motum Cometæ proprium temporis me- dio duarum cōſiderationum debitum, locus eius uerus ſiue per additionē, ſiue per ſubtractionē in altera ſcietur cōſideratione.

PROBLEMA SEPTIMVM.

Latitudinem Cometæ uifam, ſi quam habeat, explorare.

ORdinato inſtrumento per aliquam ſtellam fixam, ut aſſo- let, facile cognosces latitudinē eius queſitam, ſi præceptis Ptholomei circa obſeruaciones lunares, ſatis inuigilaueris. Si tamen obſeruacione ſimpliciori id libeat cōſequi, cōſidera di- ſtantiam uifam Cometæ à ſummitate capitum cum gradibus à zimuth; alritudinēq; cuiuſpiam ſtellæ fixæ notę, quatenus in- ſtans cōſiderationis pateat. Deſcripto igitur círculo meridia-

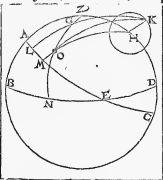
no $ABHZ$, et sub eo horizōte oriērali dimidio ALB , locus uisus Cometę sit O pñctus, per quē descēdat ex polo Z , horizōtis quadrās ZL , polus mūdi septētrionalis sit H , circa quē circulus arcticus lineet, et in eius circūferētia signet polus eclipticę K , ducaturq; tres arcus OK , OH , et HK . Ex arcu igitur ZO , per obseruationē cognito cū angulo OZH , et ZH , cōplemento altitudinis poli, notus erit arcus OH , qui est cōplementum declinationis uisę ipsius Cometę, angulus est ZHO , innotescet, propter instans autem cōsiderationis notum



constabit punctus eclipticę in meridiano existens, cumq; arcus HK , prolongatus ad partē K , trāseat per principiū Capricorni nota erit ascensio recta respōdens arcui eclipticę inter principiū Capricorni et Mediū cęli intercepto. Hęc autē ascēssio recta determinat angulū ZHK , ipsūmē notificat, quo sociato ad angulū ZHO , totus angulus OKH , cognitus ueniet. Est autē arcus HK , equalis maximę declinationi Solis, et arcus OH , pridē erat cognitus, quare et arcus OK , nō ignorabitur, cuius cōplementū est latitudo uisę Cometę, quā quęsuimus. Cognosce tur insup angulus HKO , cui respōdet distantia loci uisę ipsius Cometę in ecliptica à principio cęcri, quare eadē locus uisus Cometę in ecliptica nō latebit. Quāuis autē polus eclipticę K , diuersimode situari possit in circūferētia circuli sui, nō tñ difficilior ex hoc reddeē inuētio anguli OKH , nōnñq; n. oportebit angulū ZHK , demī ex angulo OHZ , ut angulū OKH , relinquat cognitus: in pñsenti tñ figuratiōe duos pñdictos āngulos cōiūgi oportuit.

Diuerſitatem Aſpectus Cometæ in circulo altitudinis aliter quàm ſuperius, inueſtigare.

Huius gratia pingatur circulus meridianus, $ABGD$, ſub quo dimidius horizon orientalis BED , & medietaſ eclipticæ AEC . Verus locus Cometæ ſit G , uifus autem O , amboq; hæc loca ſint in quadrante ZN , à polo horizon-
tis Z . ſcendente. Poſtus mundi ſeptentrionalis ſit H , circa eum circulus arcticus, & in eius circumferentia punctus K , polum eclipticæ borealem repræſentet, à quo per duo puncta G et O , duo quadrantes magni KL , et KM , incedant ad eclipticam terminati. Erit itaq; L locus uerus Cometæ in ecliptica, M autem locus uifus, atq;



q; idcirco arcus LM , qui eſt diuerſitas aſpectus Cometæ in longitudine ex ſupra memoratis cognoscetur. Is arcus LM , determinat quantitatem anguli GOK . Quare & ipſe angulus notus. Ducito inſuper arcu HO , & cognito per obſervationem arcu ZO , quæ eſt diſtantiã uifili loci Cometæ à ſummitate capitum, itemq; angulo OZH , noto per inſtrumentum, erit uterq; angulorum ZOH & ZHO , cognitum cum arcu HO , hinc ex triangulo OHK , propter duo latera OH , & HK , cognita cum angulo OHK , quemadmodum in præcedenti angulus HOK , innoteſcet cum arcu OK , ſcilicet complemento latitudinis uifæ. Demendo igitur angulum HOK , ex angulo ZOH , relinquetur angulus GOK notus. Erat autem prius angulus GKO , cognitum. Habebit ergo triangulus GOK , duos angulos notos cum latere OK , unde et arcus GO , nõ latebit

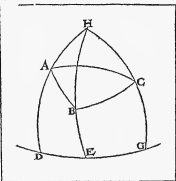
qui est diuersitas aspectus Cometæ in circulo altitudinis quæsi-
ta. Hæc hac demum dispositione cognoscetur arcus GK , et idco
etiã arcus GL , latitudo scilicet Cometæ uera ab ecliptica. Illud
quidem stante figura præsentî; nam si arcus GK . quadrans in-
ueniretur cerium esset Cometæ locum uerũ in ecliptica absq̃
latitudine comprehendi.

PROBLEMA NONVM.

Locum Cometæ uisum subtiliter agnoscere.

CONsiderandæ sunt duæ stellæ fixæ prope Cometam, & di-
stantia uisi loci Cometæ ab utraq̃ earũ deprehẽdenda, de-
inde ad figuram ueniendũ in qua altera duarum stellarum con-
sideratarum sit A , reliqua uero B , portio eclipticæ in qua sunt

loca ipsarum stellarũ,
sit DG , cuius polus H ,
ex quo duo quadrans-
tes magni HD , & HE ,
descẽdant per pun-
cta A , & B . Locus uis-
us Cometæ sit in C ,
puncto, per quem de-
mittatur quarta circu-
li magni ex polo ecli-
pticæ, quæ sit HG , erit
itaque G , locus uisus
Cometæ in ecliptica,
quem quærimus, & ar-
cus GC , latitudo eius
uisa, ductisq̃ tribus ar-



cubus AB , AC , & BC , maiorum circularum, cum duæ stellæ
 A & B loca nota habere supponantur in ecliptica, cum latitudi-
nibus cognitis, erit arcus DE , scitus, qui determinat quantita-
tem anguli DHE , siue AHB , Duæ demum latitudines AD et

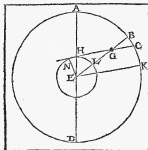
B E, notæ sua cõplementa scilicet duos arcus A H & B H notifi-
 cabũt, quare trianguli A H B, duo latera A H & H B, nota habẽ
 tis cũ angulo A H B. Latus q̃q̃ A B cognitũ, accipiet distantia
 uidelicet duarũ stellarum, Angulus etiã B A H non ignorabiẽ.
 Deinde cũ duo arcus A C & B C per considerationẽ sint depre-
 hensi, arcus autẽ A B per argumẽtationẽ innotuerit, habebit tri-
 angulus A B C tria latera cognita, & ideo angulus eius B A C nõ
 latet: quẽ si dempseris ex angulo B A H pridem noto, relin-
 quetur angulus H A C mẽsuratus. Triangulus itaq̃ H A C, duo
 latera H A & A C, nota habens cũ angulo H A C, angulum su-
 um A H C, notũ reddet cũ arcu H C. Anguli autẽ H A C, quãti-
 tem determinat arcus D G, quare & ipse notus. Erat autẽ pun-
 ctus D cognitus, unde & punctus G, latere nõ poterit. Sic locũ
 Cometæ uisum secundum longitudinem eclipticæ notũ effeci-
 mus. Arcus autẽ C G latitudinis scilicet uisæ notus, declarabitur
 propter cõplementum suum H C, superius cognitum. Tandẽ
 igitur & locum Cometæ uisum & latitudinem eius uisam mani-
 festauimus, quod libuit emoliri. Potest autẽ huiuscemodi nego-
 tij figuratio diuersi moda incidere, nõ tamen argumẽtatio mul-
 tum uariabitur. Libellusq̃ noster triangulorũ sphericalium qua-
 lem cũq̃ sese figuratio præbuerit, ad metam te traducet optatã.

PROBLEMA DECIMUM.

Distantiam Cometæ à centro mundi,
 centroq̃ uisus dimetiri.

Circulus altitudinis A B C D super centro E cõstitutus, repre-
 sentet orbẽ magnũ, cuius respectu terra puncti uicem has-
 bere dicitur. Circulus H L terræ seruiat, diameter A D per pun-
 ctum A uertici capitis suprapositum, & H centrum uisus, quod
 est tanq̃ in conuexo terræ, incedat. Sit G centrũ Cometæ, edu-
 ctisq̃ lineis duabus per centrũ Cometæ E B q̃dem à centro mũ-
 di, H C autẽ ex centro uisus, donec occurrant orbi magno supra
 memorato in punctis B & C. Iam cõstat B q̃dem melle locũ uerũ
 Cometæ, C autẽ locũ uisum, unde & arcus B C, diuersitas aspectus
 Cometæ in circulo altitudinis definit, si deniq̃ ex centro mũdi

egrediatur $E K$ æquedistans ipsi $H C$, punctus K insensibiliter differet à puncto C , quæadmodum in primo problemate explanauimus. Querimus igitur duas lineas $E G$ & $H G$, quarum altera quidem $E G$, distantiam Cometæ à centro mundi significat. Altera uero $H G$ remotionem eius à centro uisus denotat.



Querimus inquam, secundum aliquam mensuram, siue fa-
mosam siue notã, utpote res-
pectu semidiametri terræ,
quam representat linea $E H$,
quod pulchre cõsequemur,
ubi lineam $G H$ prolongauer-
rimus, donec $E N$ recta ex cẽ-
tro mundi ueniens, perpen-
diculariter ei possit insillere.
Erit enim per obseruationẽ
angulus $A H G$, & ideo ei cõ-
trapositus $E H N$ cognitus,
cum punctus H tanquam cẽ-

trum instrumenti habeatur. In triangulo itaq; $E H N$, rectan-
gulo proportio lineæ $H E$, ad utramq; rectarum $E N$ & $N H$, no-
ta reddetur, sed & per argumentationem multiplicem supra ex-
pressam, arcum $B K$ metiemur, qui et angulum $B E K$. Et idcir-
co ei coalternum $E G N$ notificabit. In triangulo igitur $G E N$
proportio $G E$ ad utramq; rectarum $E N$ & $N G$ nota profilliet.
Cum itaq; utriusq; duarum linearum $G E$ & $E H$ ad perpendicu-
larem $E N$ proportio sit cognita, earum inter se quoq; non late-
bit proportio. Sic distantia Cometæ à centro mundi patefacta
est. Erat autem proportio $G E$ ad $G N$ nota, unde & $N G$ res-
pectu $H E$ nota fiet, cuius etiam respectu pridem notificauimus li-
neam $N H$. Duæ ergo lineæ $G N$ & $N H$ ad lineam $E H$ notis re-
ferentur proporcionibus, quarum alteram minorem scilicet N
 H ex altera tota $N G$, si reiecerimus, manebit linea $H G$. Distan-
tia Cometæ à centro uisus respectu lineæ $E H$ cognita, quod li-
buit addiscere.

Proble

PROBLEMA VNDECIMVM.

Quot miliaria centro Cometæ, centroq; mundi,
uel centro uifus, interiaceant, faciliter edocere.

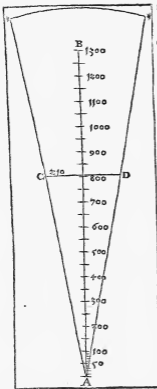
Quicquid de miliaribus dicitur, ad aliam etiã quamcunq; mensuram, siue usitatam, siue pro libito assumptam, enunciare licebit. Semidiametrum tamen terræ prius cognitum esse oportet per eandem mensuram. Id autem quo pacto fiat, neminem latere arbitror. Quis enim ex ambitu terræ, per quamcunq; mensuram noto, semidiametrum eius metiri nesciet? cognita igitur semidiametro terræ in miliaribus, Verbi gratia, cum ex præmissa didicerimus proportionem eiusdem semidiametri ad utranq; prædictarum distantiarum, nota habebitur utraq; earum in miliaribus. Est enim numerus miliarium, quæ complectitur linea $E H$ ad numerum miliarium, quæ in linea $E G$ reperiuntur, tanquam numerus mensuræ cuiuscunq; in linea $E H$, computatæ ad numerum eiusdem mensuræ, quem linea $E G$ assumit. Tres itaq; tales numeri noti, quartum notificabunt proportionalem, qui quærebatur.

PROBLEMA DVODECIMVM.

Diametrum Cometæ uisuale instrumenti,
artificio deprehendere.

Aptabis regulam subtilem, longitudinis quinque aut sex uel plurium cubitorum, quam diuides in partes æquales quodlibet, quo tamen plures, eo laudabilius erit opus. Hanc representare uolumus per lineam $A B$, cui aliam coaptabis regulellam $C D$ ad angulos rectos, ita ut duo eius brachia utrinq; sint æqualia. Hæc regulella mobilis sit

y 2 supra



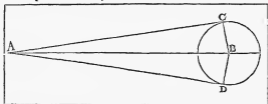
supra regulā *A B*, in motuq; suo semper angulos rectos cū ipsa regulā *A B* cōtineat, cuius diuisiones sint, quales in regulā *A B* præsignauimus. In tribus deniq; pūctis *A C*, et *D* tres clauiculi, subtiles aut acus intigāt. Sicq; absolutū habebis instrumētū, quo uteris hoc pacto. Pone pūctum *A*, prope oculū tuū dextrū, clauso sinistro, et regulā *A B*, dirigas ad cētū Comete, quod cōmodē fiet, si ipsi sedē aliquā substituas, qua sic manēte, moue regulellā *C D* hinc atq; inde donec ipsa occupabit totā diametrū Comete. Quo facto numerū particularum, quę sunt inter *A* pūctū & *C D*, regulellā mitte in tabulā huic negotio accommodatā, et ex directo eius numeri, reperies diametrū Comete usualē. Hanc aut tabulā alibi componendam trademus. Tali aut alio simili instrumento uti poteris, non modo ad diametrum Comete mensurandam, sed & Lunę & Solis, modo lumen eius oculum non absterreat.

Proble^o

PROBLEMA DECIMUMTERTIUM.

Diametrum corporis Cometæ ad terræ semidiametrum, sub proportione certa, conferre,

Corpus Cometæ in hac inquisitione tanq̃ sphericū supponi mus, cuius circulus maior sit CD , super cẽtro B lineatus, cẽtrū uisus A , cū centro circuli CD , cõtinuetur per lineã AE . Ducantur demũ duæ rectæ AC et AD circulū CD cõtingentes in duobus punctis C et D , duas semidiametros BC & BD termi-



nãtibus. Cõstat itaq̃ Cometã ipsum uideri sub angulo CAD , & ideo arcũ qui subtẽdit angulũ CAD , esse diametrũ uisualem ipsius Cometę, quę cū sit nota per præmissã, erit & angulus CAD , & ideo dimidiũ BAC cognitus, quãobrẽ angulo apud C , recto existente proportio AB ad BC , semidiametrũ Cometę cognita ueniet, sed ex supra memoratis erat AB nota respectu semidiametri terrę, quare BC eodẽ respectu nõ erit ignota. Per quãcunq̃ igit̃ mẽsurã terrę semidiameter nota cõstituetur, per eandẽ et semidiameter Cometę atq̃ idcirco tota sua diameter nõ ignorabit̃, quã in hoc problemate scrutari instituimus.

PROBLEMA DECIMUMQUARTUM.

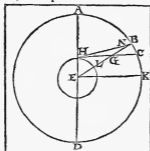
Corpulentiam Cometæ tandem dimetiri.

EX præmissa constabat proportio diametrorũ terrę et Cometę: proportio aut̃ corporũ sphericorum proportione in diametrorum suarum triplare perhibetur, unde et Cometa ratione certa ad terrã cõparabitur, cumq̃ terrę molẽ tanq̃ nota subijciamus, corpulentia quoq̃ Cometę manifestabitur.

PROBLEMA DECIMUM QUINTVM.

Cauda Cometæ quantam habeat longi-
tudinem doctè sciscitari.

Prusq̃ id aggrediemur, intellexisse oportet, caudã Cometæ nõ differre substãtialiter à corpore Cometæ, uerũtamen rã-
riorẽ atq̃ leuiorẽ existere, p̃pter raritatẽ em̃ remissius lucere, p̃-
pter leuitatẽ aut̃ sursum tẽdere perhibetur. Quo demũ euenire
æstimandũ est rectã à centro mundi ad cẽtrum Cometę applica-
tã, si ultra porrigeret̃ per mediũ caudę euadere, perinde ac si fue-
rit axis conũ sumei, quẽ appellant caudã Cometæ. Præterca ins-
trumẽti officio, angulus quẽ subtendit ipsa cauda in uisu obser-
uãdus est. Quo aut̃ ingenio id fiat, haud cuiq̃ difficile uideri de-
bet, cũ & superius huiuscemodĩ instrumẽto usi sumus. Nũc pro-



positi absoluendi grã pingo
circulũ magnũ A B C D, cuius
respectu circulus terræ H
L, insensibilẽ habet quãtita-
tẽ. Cẽtrũ mũdi sit E, duo pũ-
cta A et D em̃inẽt diametrũ
A D, q̃rũ alterũ uidelicet A,
uertici capitũ supraponatur.
Alterũ aut̃ locũ teneat oppo-
sitũ. Cẽtrũ uisus sit H, à quo et
centro mundi E, per cẽtrum
Cometę G, euadant duæ res-
ctę, quãrũ altera quidẽ E B,

ad locum uerum Cometę, punctũ B delinat. Altera uero H C lo-
cum Cometę uisum, punctum C offendat, cui quẽdistans E K
producatur. Arcus igitur B K insensibiliter ab arcu B C, diuer-
sitate scilicet aspectus Cometę, differens ex superioribus, inno-
tescet, unde & angulus B E K, atq̃ idcirco sibi alternus E G H,
haud quã latebunt. Sit demũ lõgĩtudo caudę G N, subtendẽs
angulũ uisualẽ G H N instrumenti auxilio mensuratum, adiuns-
ctaq̃ rectã H N, triangulus G H N duos angulos apud G et H
cogni-

cognitos habebit, G quidem propter cōsequentem E G H notū,
 H aut per instrumentū. Latus insuper H G ex supra memoratis
 cognitum, quāobrem latus suū G N, scilicet longitudo caudę nō
 ignorabitur. Quōd si deinceps rectā G N, ad terrę semidiame-
 trum libeat cōferre, linea H G, sumpta mediatrice, cuius respe-
 ctu rectā G N iam nunc mensi sumus; ipsa aut per relationē ad
 E H paulō superius cognoscebatur, erit & ipsa G N eodem res-
 pectu mensurata, quod erat lucubrandum,

PROBLEMA DECIMUMSEXTUM.

Grossiciem huiusmodi caudę deinceps indagare.

Caudam huiusmodi teretē existere cōuenit. Aut igitur Ky-
 lindricę erit figurę aut Conicę. Si Kyndricę, diametrū co-
 metę superius cognitā in seipsam ducemus, indeq; productū in
 longitudinē caudę. Colūne, n. quadrilaterę hoc pacto createę ad
 caudā Cometę pportio erit, sicut quadrati circuli ambiētis ad
 ipsum circuli, quę ferme est ut quatuordecim ad undecim. Gros-
 sities igitur Kyndri huiusmodi innotescet, cū columnā quadri-
 laterā notā reddiderimus. Si uero fuerit Conica basim quidē ha-
 bens in corpore Cometę, uerticem aut sublimem, inuenta gros-
 sitie Kyndri, ut præactum est, tertiam eius partem pro gros-
 sitie caudę computabimus. Kyndrus enim Coni eandem secum
 basim habentis, triplus demonstratur.

FINIS.



i 1957-03

