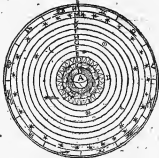


THEORICAE

NOVAE Planetarum, id est, septem errantium
syderum, Necnon Octavi orbis, seu firmamenti,
Authore GEORGIO Purbachio Germano,
Mathematicarum disciplinarum (olim) interpre-
te subtilissimo: Nuper summa diligentia ORONTII
Finci Delphinatis emēdatæ, Figuris item opportu-
nissimis, & scholijs non aspernādis illustra-
tæ, longeq; castigatius, quam an-
tea, ipso curante coimpresæ.

- A. terra.
- B. aqua.
- C. aer.
- D. ignis.
- E. luna.
- F. Mercurius.
- G. venus.
- H. sol.
- I. mars.
- K. iuppiter.
- L. saturnus.
- M. firmamentū.
- N. Zodiacus.



¶ Venundantur Parisijs, in vico a sancto Iacobo,
apud Reginaldum Caldarium, sub homi-
nis siluestris insignio commorantem.

M D XXV.

Chanus,

ORONTIVS FINEVS
Delphinus, ad lectorem candidum
ELEGIACVM.

Omniuagos superum poscis quicumque meatus
Rimari: aut vasti pondera nosce globi.
Omnibus explosis presentem discite libellum:
Nam referat facili singula Marte suo.
Tarda volutantes discernens corpora ciclos
Indicat: eccentricum, vel quæ homo-centra tenent.
Vt nocturna viam phœbe ingrediatur opacam:
Signiferi linquant sydera quæque gradus.
Florea diuinam miscet per rura mathesim:
Ingenio præstans quæ geometra colit.
Nil breuiter celsam concernit pondere molem
Edoceat quod non: restituat ve suo.
Vole igitur clarum (polles qui mente) volument
Si cupis æthereos arte notare polos.

Valc.

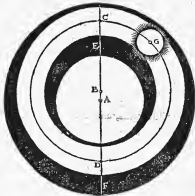
THEORICA

CDuo itaque primi sunt eccētrici secundū quid : & vocantur orbés augem solis deferentes. Ad motum enim eorum, aux solis variatur. Tertius vero est eccētricus simpliciter : & vocatur orbis solem deferens. Ad motum enim eius, corpus solare infimum sibi mouetur. Hi tres orbés duo centra tenēt. Nam superficies conuexa supremi, & concava infimi, idem centrum habent: quod est mundi cētrum. Vnde tota sphaera solis, sicut & alterius cuiuscumque planetæ tota sphaera, concentrica mundo dicitur esse. Sed superficies concava supremi, atque cōuexa infimi, vna cum vtrisque superficiebus medijs, vnum aliud (quod centrum eccētrici dicitur) habent.

Centrū mūdi,

Centrū eccētrici.

- A. cētrum mūdi.
- B. centrū eccētrici.
- C D. orbis eccētricus simpliciter, unifornis, deferens solem.
- E. eccētricus secundū quid, infimus, & difformis.
- F. eccētricus secundū quid, difformis, & supremus.
- G. corpus solare.



☉ Mouentur autem orbis deferentes augem solis, motibus proprijs proportionalibus: ita quod semper strictior pars superioris, sit supra latiore inferioris: & æque cito circumeunt secundum mutationem motus octauæ spheræ: de quo posterius dicendum erit. Poli tamen huius motus, sunt eclipcticæ octauæ spheræ: aux enim eccentrici solem deferentis, in superficie eiusdè eclipcticæ continue reuoluunt.

☉ Sed orbis solare corpus deferens, motu proprio, super suo centro, scilicet eccentrici, regulariter secundum successionem signorum, quotidie quinquaginta nouè minu. & octo secundis fere, de partibus circuli deferentiæ, per centrum corporis solaris vna reuolutione completa descriptæ, mouetur. Cuius motus poli a polis priorum orbium distant. Et sunt termini axis illius orbis: scilicet lineæ eûtis per centrū eccentrici, axi orbium augem deferentium æque distantis.

☉ Ex his apparet, quod propter motum orbium augem deferentium, quem habent virtute motus octauæ spheræ, axis orbis solem deferentis, cum centro circuli eccentrici, atque polis eiusdem: circa axē orbium augem deferentium, par-

*Motus deferentis
si am augem*

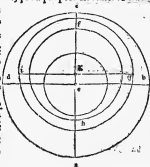
*Poli deferentis
am augem.*

*Motus deferentis
solis.*

Poli deferentis.

Corrolariū.

*Axis eclipcticæ, & deferentis
tū augē b e d.*
*Axis deferentis
solem, i. s. g.*
*Poli Eclipcticæ
puncta b, d.*
*Poli deferentis
solis, pūctū g, i*
*Plana super
ficies eclipcticæ,
& duorum dif
ferentium, a c.*
*Plana super
ficies deferentis
solis, pars b f.*



THEORICA

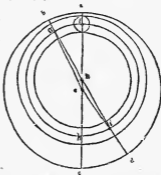
Centrū mūdi e
Cētrū eccē,ⁿ
Eccētrici, e h

Carolarius de
regularitate
motus Solis.

torum circularum circumferentias describant, secundum eccentricitatis quantitatem.

¶ Cum autem centrum solare ad motum orbis ipsum deferentis, regulariter super centro circuli eccentrici moueatur: necesse erit, vt super quocūque puncto alio irregulariter moueatur. Quare sol, super centro mundi, in temporibus æqualibus, inæquales angulos: & de circumferentia zodiaci, inæquales arcus describit.

Eclipti a b e d.
Circularis eccentricus f g h i.
Centrū mūdi, e
Centrū eccē, h.
Archi eccentrici æquales sūt f g, & h i.
Arcus æquales & in ecliptica respondentet, a b, & e d.
Mouetur igitur Sol super mūdi cētro e, irregulariter,



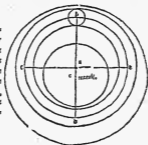
propterea quod regularis sit, circa centrum sui deferentis, h.

Eccentricus
circularis.

¶ Circulus itaque eccentricus, vel egressæ cuspidis, aut egressæ centri, dicitur circularis, cuius centrū e sit aliud a centro mundi, ipsum tamen ambiens. Imaginamur autem in sole eccentricum circulum, per lineam a centro eccentrici, vsque ad cētrum solare euntem, super centro eccentrici regulariter motam, vna reuolutione facta describi: qui semper est

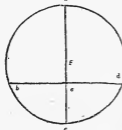
pars superficiæ eclypticæ orbis signorum octauæ
sphære.

Exemplum circuli eccen-
trici habet, de cir-
culo $b c d e$, a linea
a b, per notā solis
b, circa proprium
deferentis centrum
a, per c, & d, ad e,
& tandem i e, sine
revolutione cōple-
ta descripto.



Aux solis in prima significatione, siue longitudo
longior est, punctus circumferentiæ eccentrici max-
ime a centro mundi remotus. Et determinatur per
lineam, a centro mundi, per centrū eccentrici vtrin-
que ductam: quæ linea augis dicitur.

Oppositum augis, siue longitudo propior est,
punctus circumferentiæ eccen. maxime centro mun-
di propinquus: & semper augi diametraliter op-
ponitur.



Longitudo media
est, punctus circumfe-
rentiæ inter augem &
oppositum augis: &
in sole determinatur,
per lineam quæ a cen-
tro mundi exiens, fa-
cit rectos angulos cū
augis linea. Talia duo

*Aux solis pri-
mo modo.*

*Oppositum au-
gis.
Eccen. a b c d.
Aux, punctū a
Oppo. angis, e.
Longitudines
mediæ, punctū
f. b d.
Centrū mundi, e
Centrū eccen-
trici deferē. f.
Longitudo lon-
gior, recta lli-
nea, e f a.
Longitudo pro-
pior, recta lli-
nea, c e.*

THEORICA

sanum in eodem eccentrico reperiuntur.

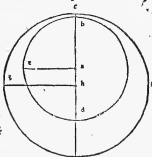
*Linea medi
motus solis.*

¶ **L**inea medi motus solis est, linea a centro mundi, ad zodiacum extenta a lineæ a centro eccentrici, ad centrum solare pertractæ æque distans. hæc tam-
dix lineæ, bis in anno sunt vna; vt cum sol in au-
ge eccentrici, vel opposito fuerit. Sicut autem vna
earum, super centro suo regulariter voluitur: ita
alia etiam super suo. Nam semper cum differunt,
vna cum augis linea æquales angulos faciunt.

*Medius motus
solis.*

¶ **M**edius motus solis est, arcus zodiaci, ab Arie-
te incipiens, secundum signorum successionem, vs-
que ad lineam medi motus computatus.

Ecliptica, e f g i
Eccentricus solis, b c d
Centrum mundi, h
Centrum eccentrici, a
Initium Arietis, i
Notula solis, e
*Linea medi motus ip-
sius solis, b f. pa-
rallela ipsi, a c.*
*Medius motus solis,
arcus, i e f*



*Aux solis secun-
do modo.*

¶ **A**ux solis in secunda significatione est, arcus zo-
diaci, ab Ariete, secundum successionem signorum,
vsque ad augis lineam.

*Argumentum
solis.*

¶ **A**rgumentum solis est, arcus zodiaci, inter au-
gis lineam, & lineam medi motus solis, secundum
signorum successionem. Hic semper est similis at

cui eccentrici, inter auge[m] eccen. & centrum solis, secundum successione[m] cadenti.

¶ Ex illo patet ratio, quod subtracta auge solis in secunda significatione, a solis motu medio, aut ab eo cum toto circulo; argumentu[m] solis remaneat

Regula de habendo argu-
mento solis.

Elyptica, *b c d f*.

Eccentricus, *i h*.

Centrum mundi, *a*.

Centrum eccentrici, *g*.

Initium Arietis, *b*.

Linea medi[um] motus,

a d & e e.

Argumentum solis,

arcus *e d*.

Medius motus, arcus

b c d & b e.

Aux secundo modo, ar-

cus *b c*.

¶ Patet igitur quod

subtracto *b c*, ab arcu, *b c d*, relinquitur *e d*, argumentum ipsius solis; ac si subtrahatur eade[m] auge *b e*, a toto circulo *b c d f*, & medio motu *b c*, idẽ relinquetur argumentu[m] *e d f e*.

- 13 ¶ Linea veri motus solis est, linea a centro mundi, per centrum corporis solaris, ad zodiacum extensa: Quam, sole in auge vel opposito existente, eandem cum linea medi[um] motus esse contingit.

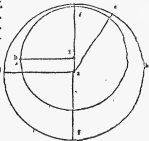
Linea veri motus solis.

¶ Verus motus solis est, arcus a principio Arietis, usque ad veri motus lineam. Tantum autem, existẽte sole in auge, vel opposito, medius motus & verus idem sunt ubi nanque semper differunt.

Verus motus solis.

- 14 ¶ Aequatio solis est, arcus zodiaci, inter lineas medi[um] motus, & veri cadens. Hanc nullam esse accidit, cum sol in auge, vel opposito fuerit: Maior vero quæ potest esse, sole in longitudinibus medi[um] motus

Aequatio solis.



THEORICA

stituto, contingit. In alijs autem locis, secundum ar-
gumentum variationem, crescit & decrefeit. Quanto
nanque vicinior sol augi fuerit, vel opposito au-
gis, tanto minor est: quanto vero vicinior est lon-
gitudinibus medijs, tanto maior.

¶ Dum argumentum minus sex signis communi-
bus fuerit, linea medijs motus lineam veri præcedit
quare tunc æquatio subtrahitur. Sed dum maius sex
signis est, fit e conuerso quare tunc æquatio medio
motui coniungitur, vt verus motus solis exeat.

Regula de usu
æquationis ad
habendam ve-
rum motum.

Ecliptica, a b e d.

Eccentricus, g h.

Centrum mundi, l.

Centrum eccen. i.

Linea medi motus

l e, & l d.

Linea veri mot. l b.

& l f, per notu-

las solis g, & h du-

ctæ.

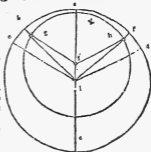
Æquatio, arcus, e

b, aut d f.

Initium Arietis, m.

¶ Subtrahitur igitur æquatio b e, a medio motu, m a e, ut arcus relin-
quatur, m a b.

Vel iungitur æquatio d f, medio motui m d, ut cõsurgat verus, m d f.



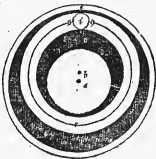
THEORICA LVNE



Vna habet orbes quattuor, & vnā sphaerulam. Primo enī habet tres orbes, sicut sol in figuratiōne dispositos: scilicet duos eccentricos secundum quid, qui vocantur orbēs augem eccentrici lunę deferentes, & tertium eccentricum simpliciter, in horum medio locatum, qui deferens epicyclum appellatur. Deinde habet orbem mundo concentricum, aggregatum ex tribus alijs ambientem: & deferens caput draconis dicitur. Vltimo habet sphaerulam, quę vocatur epicyclus, profunditati orbis tertij immerfam: in quo quidem epicyclo, corpus lunare sitigitur.

Descriptio orbium
Lunę.

Centrum mundi, a
Centrum eccentrici, b.
Deferentes augem eccentrici lunę duo nigri orb, c & d
Deferens epicyclum lunę, mercurius, g b e.
Epicyclus, g b.
Lunare corpus, notula, i.
Deferens caput draconis, superius orbis, f.

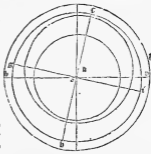


THEORICA

Motus deferen-
tium augem La-
ne.

☉ Mouentur autem deferentes augem eccentrici, contra successionem signorum, simul regulariter super centro mundi: ultra motum diurnum, in die naturali gradibus vñdecim, & duodecim minutis fere. Et axis motus istius, axē zodiaci in centro mūdi interfecatur: vnde & poli eius, a polis zodiaci declinant: & quantitas talis declinationis est quinque graduum inuariabilis semper.

☉ Axis orbis a b c d.
Ecliptica, a e e.
Axis eclipticæ, li-
nea' b e d.
Axis deferentis epi-
cicli lune, g e i.
Plan. superficies ec-
centrici lune, recta
f e h.
Centrum mundi, e.
Centrum eccentrici,
pūctum h.
Sunt itaque arcus,
a f, b g, c h, & d i.
quinque graduum semper: & maximā distinguunt lunæ ab eclipticæ
latitudinem.

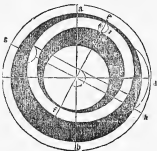


Motus deferen-
tium epicicli
Lunæ.

☉ Orbis vero epicicli deferens, mouetur secundum successionem signorum, regulariter super centro mundi: ita quod omni die naturali, tali motu, centrum epicicli tredecim gradus, & vñdecim minutis fere perambulet. Axis tamen huius motus, per centrum huius orbis (quod centrum eccentrici dicitur) sequedistanter axi augem deferentium mouetur.

Vnde etiam poli motus istius, a polis orbium deferentium distabunt, secundum eccentricitatis quantitatem.

Superficies plana
Eclipticæ, a b.
Superficies deferentis epicycli, e f.
Poli Eclipticæ, b d.
Poli ægen deferentiam, g h.
Epicyclus, i.
Reliquæ sunt prima in spectu eclipticæ.



¶ Ex istis loquitur primo, quod quamvis eccentricum epicyclum deferens, super axe atque polis suis moueatur: non tamen super eisdem regulariter mouet.

¶ Secundo, quanto epicyclus lunæ augi deferentis eius vicinior fuerit, tanto uelocius centrum eius mouetur: & quanto vicinior augis eius de opposito, tanto tardius.



Corollarium primum.

Corollarium secundum.

Datis namque arcibus, a e, a d, versus ægen, & b e, b f, versus oppositum inuicem equalibus: certum est respondentes esse, g i, & g h, versus ægen, maiores esse h i, & h m, in opposito æg. consistuntis.

THEORICA

Signatis enim aliquibus angulis æqualibus super centro mundi versus augem, & oppositum: qui versus augem est, maiorem arcum eccentrici, quam aliter versus oppositum complectitur.

Corollarium tertium.
Istæ eor. potest ex figura antecedenti pernitens.
Corollarium quartum.

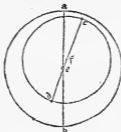
¶ Tertio, centrum eccentrici lunæ, circa centrum mundi, & axis eiusdem orbis, circa axem augem, deferentium, & poli eiusdem, circa polos illorum, voluuntur regulariter, circumferentias contra successiorem describendo.

¶ Quarto, aux eccentricus lunæ, similiter contra successiorem signorum progrediendo, regulariter movebitur, & eclipticam præteribit: unde quandoque in superficie eius, quandoque vero ab ea, aut versus austrum, aut versus aquilonem reperietur.

Vnde fit, ut etiam centrum eccen. similiter a superficie eclipticæ in ptes oppositas quandoque recedat.

Cor. quintum.
Superficies Eclipticæ, a b. deferentis e d. Cuius sectio imaginatur in e. Centrum eccentrici estio f. Polus est, e pariter, maiorem esse e d: sit centrum f, acire aliquando versus d, si e, per e, per f, d, circunduci potest: Reliqua sunt perita.

¶ Quinto, non semper superficies eclipticæ superficiem eccen. per equalia secabit. Cum enim aux eccen. in latitudine fuerit, maior portio superficiem eccentrici versus augem crit. Superficies namque eccentrici per superficiem eclipticæ, in diametro eclipticæ per centrum mundi transeunte secatur.



¶ Vocatur autem superficies eccen. circulus per lineam a centro eccen. vsque ad e

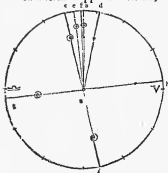
rum epicidi protensam, vna reuolutione facta
descriptus. huius circumferentiae partes, aux, & op
positum augis, atque longitudines mediae, sicut in
sole vocantur.

¶ Dicitur vero orbis lunae, in motu suotalem habent
ad solis motum annexionem: vt semper linea me
dij motus solis, sit in medio inter centrum epicicyli
lunae, & augem eccentrici eius, vel simul cum eis,
vel in opposito amborum simul existentium: ita
quod in omni media solis & lunae coniunctione, cẽ
trum epicidi lunae, & linea medij motus solis, & aux
eccentrici lunae, sint in vno puncto zodiaci secun
dum longitudinem.

¶ Quare fit, vt in omnibus quadraturis medijs eo
rum, centrum epicidi lunae sit in opposito augis ec
centri sui: & in oĩ oppositiõe media, rursus i auge.

Cõparatio mo
tus lunae ad so
lis motum.

Corola. ex sup
posito præc.



Ecliptica, bg ih.
Centrum mundi, a.
Linea media coniunctionis Solis
& Lunae, ab.
Linea medij motus Lunae mota
ad ortum. xiii. gradibus, ac.
Linea augis, mota ad occasum,
xi. gradibus, ad.
Linea medij motus solis, mota pa
riter ad ortum unico gradu, ae.
Igitur arcus ec , & ed , erunt eo
quales, tollitur enim e gradus
 ab c . xiii. gradibus, & additur
 bd . xi. gra. fiunt utrobique. xii.
¶ Linea rursus medij motus so
lis sit af , & lunae ag , distans ab
 af , quadrante circuli: palam est,

¶ ab augis lineam tantum distare ab af , per suppositam rationem motuum.

¶ Si nem linea medij motus solis ae , lunae vero ai , opposita certum est, & a h lineam
augis, eodem tere cum a i . Erit ergo in auge, cum solis & diametro locabunt.

THEORICA

*Regula ad hanc
vendam cent.
Lune.*

*Medie elonga-
solis & Lune*

Centrum Lune

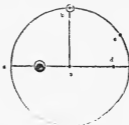
*Coro. patet, cū
bis siti auge,
& bis in oppo-
sito angis.*

¶ Vnde patet ratio, cur medio motu solis subtra-
cto, a medio lunæ, remaneat media eorum elonga-
tio: & ea duplata, centrum lunæ proueniat.

¶ Distantia namque linæ medi motus lunæ, a li-
nea medi motus solis, secundum successionem si-
gnorum media vocatur eorum elongatio.

¶ Distantia autem linæ medi motus lunæ, ab au-
ge eccentrici, secundum successionem: centrum lunæ
dicitur, vel longitudo duplex, aut duplex inter-
stitium.

¶ Patet etiam quod in omni mense lunari centrū
epicycli lunæ bis p̄trāsūt orbis augem eccentrici de-
ferentes.



¶ Linæ medi motus Solis, a b.

¶ Linæ medi motus Lune, a c.

¶ Medie elongatio Solis & Lune, arcus b c.

¶ Angis linæ eccentrici Lune, a d.

¶ Centrum Lunæ, arcus d b c.

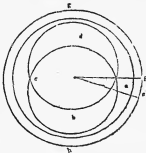
¶ Initium Arietis, e.

¶ Subtractio igitur e b, medio motu solis, a b e c, medio motu Lune, re-
liquitur b c, medie eorū elōga, que duplata, facit d b c, Lune centrū.

¶ Sed orbis quartus concentricus, caput draconis deferens mouetur super axe zodiaci, circa centrum mundi regulariter, contra successione[m] omni die naturali tribus minutis fere, secum tali motu continue aggregatum ex tribus orbibus (quos ambit) circumducens.

Motus deferentis caput draconis.

Imagineris superficiem eclipticam a b c, secare superficiem eccentri lune, a c d, in punctis a & c, & lineam a f, productam per se[m]per non a, aliquando fuisse in e, & motu ipsius quarti orbis g b, fecisse arcum e f



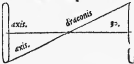
¶ Vnde fit, vt circumferentia eccentrici, continue superficiem eclipticam, in alijs & alijs punctis eius, versus occidentem intersectet.

Corola. primã.

¶ Sequitur etiam vt tali motu poli augem deferentium circa polos zodiaci mouendo periferias circulorum describãt.

Corola. secundã

¶ Epicycclus autem circa centrum suum, corpus lunare sibi in fixum, in superiori parte contra successione[m] onem, in inferiori secundum, deferendo mouetur, super axe suo orthogonaliter super periferiam eccentrici iacente, ita quod superficies plana circun-

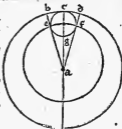


Motus epicy.

THEORICA

ferentiaꝝ epicycli (quam centrum corporis lunæ, ad motum epicycli describit) in superficie plana eccentrici maneat, nusquam ab eo declinans.

Ecliptica, bc d.
Mundi centrum, a.
Epicyclus, e f g, in eorum. ef.
Motus superioris partis epicycli, ex e, per e, in f, faciens arcum b e d, in zodiaco.
Motus inferioris partis epicycli, ex f, per g, in e, perambulans in eclipticæ arcum d e b, iuxta signorum ordinem.



Qualitas motus Epicycli.

☉ Circumuoluitur tamen epicyclus taliter: vt super centro proprio atque axe, irregulariter moueatur. Sed hæc irregularitas ad vniformitatem reducitur istam, vt a pūcto augis epicycli mediæ (qui cunque sit ille) quolibet die naturali tredecim gradus & quatuor minuta fere recedendo, regulariter elongetur.

Aux media epi.

☉ Aux autem media epicycli est, punctus circumferentiæ epicycli, quem ostēdit linea, a puncto diametraliter opposito centro eccentrici in circulo paruo, per cētrum epi. ducta. Sed aux epi. vera est, punctus eiusdem circumferentiæ, quæ linea a centro mūdi per cētrū epi. ducta indicat. Hæ duæ auges vnus punctus sunt, cum centrum epicycli in auge deferentis, vel opposito fuerit: Alibi autem vbi cunque differunt.

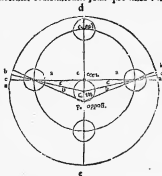
Coroll. primū.

☉ Ex istis patet, quod nullus idem punctus concauitatis, in qua epicyclus situatur, continue super au

ge epicycli media siue vera maneat. Nam talis p̄
 ſus concavitatis, qui c̄tro epicycli exiſtente in au
 ge deferentis, vel oppoſito, ſuper auge media epi
 cycli, & vera fuerit, ſemper (vbicūque centrum epi
 cycli ſit) per lineam ductam a cen^{tro} eccentrici, per
 centrum epicycli determinatur. Talis autem pun
 ſus, centro epicycli alibi, quam in auge, vel oppo
 ſito exiſtente, nō eſt ſuper auge mediam epicycli,
 neque veram ſimo tam aux vera, quam media ſūt
 tunc ſub locis eiſdem concavitatis alijs. Tres nāq̄
 lineæ prædicta puncta oſtendentes, in centro epi
 cli tunc ſeſeſecabunt: erit tamen ita, vt aux vera ſe
 p̄r dum ab auge media differt, ſit inter auge me
 diam & punctum concavitatis, ſub quo aux vera

Pun^{ctus} ſus concav
 itatis epi.

Lineæ auge
 media, b.
 Lineæ auge
 vera, c.
 Lineæ deter
 minant pun
 ctum concav
 itatis, a.
 Tres lineæ ſi
 multanctæ,
 verſus auge
 gem, d.
 et eius oppo
 ſitum, e.
 Mediſtigitur
 c, aux vera,



inter b auge mediam, & a punctum concavitatis.
 Item aux vera c, præcedit mediam b, ab auge eccentrici d, usque ad
 oppoſitum e. Et ab oppoſito ad auge, media b, præcedit veram
 c, propter centrorum ita ſuccedentem ordinem,

THEORICA

(dum centrum epicycli in auge deferētis, vel oppo-
sito fuerit) esse solet. Quare sequitur, vt tam aux
media epicycli quam vera continue varientur.

Corol. secundū.

*Quia aux me-
dia mouetur
versus latus i
inferiori con-
tingit opposi-
tū. Linea mediū mo-
tus lunæ.*

☉ Inferitur ex hoc etiam, quod reuolutio epicycli
circa centrum suum, centro epicycli per superiorē
eccentrici medietatem discurrente, sit velocior per
inferiorem vero, tardior.

☉ Linea itaque mediū motus lunæ est, quæ a centro
mundi vsque ad zodiacum, per centrum epicycli
protrahitur.

*Medius motus
lunæ.*

☉ Medius motus lunæ est, arcus zodiaci, ab arietis
initio, vsque ad dictum locum.

Numero. 7.

☉ Centrum lunæ patet ex dictis.

*Linea verū mo-
tus lunæ.*

☉ Linea veri loci, siue veri motus lunæ est, quæ a cē-
tro mundi, per centrum corporis lunæ, ad zodia-
cum extenditur.

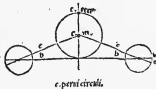
*Verus lunæ mo-
tus.*

☉ Verus motus lunæ est, arcus zodiaci, a principio
arietis, vsque ad dictam lineam.

Aequatio cētri.

☉ Aequatio centri est, arcus epicycli auge ipsius
veram, & mediam intercidents. Hæc nulla fit, cen-
tro epicycli in auge eccentrici, vel opposito existi-
te, maxima vero cum ipsum fuerit modicum infra
longitudines medias deferentis.

*Locus ille determi-
natus per lineam du-
ctam per punctū
oppo. parū circa
lineam auge
orthogonalem, ut
patet ex hac figu-
ra de lineis b c.*



☾ Argumentū lunę medium est, arcus epicy. ab auge epicycli media, secundum motum centri corporis lunaris, vsq; ad idē centrū lunare cōputatus.

Argū. lunę me-
dium

☾ Argumentum autem verum, ab auge vera, vsque ad centrum corporis lunę protenditur. Differentia igitur inter hæc argumenta (quando differunt): est centri æquatio.

Argū. la. verū

æquatio centrī.

Ecliptica, *b e d e.*

Centrum mundi, *a.*

Pūctus oppositus cē-

tro eccentrici, *f.*

Initium Arietis, *h.*

Epicyclus, *i hⁿ.*

Centrum epicycli, *g.*

Aux media epicy., *l.*

Aux vera epicy., *h.*

Notula lunę, *n.*

Linca mediū motus

lunę, *a c.*

Linca veri motus lu-

nę, *a l.*

Medius motus lunę,

arcus, *b e d e.*

Verus motus lunę, arcus

b c d l.

Centrum lunę, arcus

e d e.

Æquatio centri, arcus epicy.,

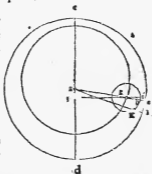
h i.

Argumentum lunę medium, arcus epicy.,

i n.

Argumentum lunę verum, arcus epicy.,

hⁿ.

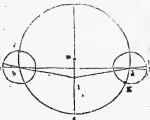


☾ Cum vero centrum lunę minus sex signis fuerit, maius est argumentum verum medio: ideo æquatio centri argumento medio adicitur. Sed cum plus sex signis fuerit, fit e conuerso: tunc quare tunc subtrahitur, a d habendum verum argumentum.

Regule ad hunc
modum verū
argū. lunę.

THEORICA

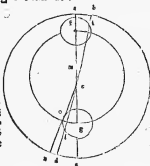
Eccentricus, $a b c d$
 Epicyclus in b , & d
 Luna in i & c .
 Centrum lune epi.
 in b , arcus $a e$.
 Additur igitur e
 quatio centri $e f$, &
 medio $argumē. f i$,
 ut resultet veram
 argumentum $e f i$
 Centrū vero lune e
 pi. $i d$, arcus $a b c g$.
 Subtrahitur igitur
 equatio centri $g h$, $a b$ $arg. medio h g$, ut verū reliquatur $arg. g n$



Aequatio argu
 menti lune.

¶ Aequatio argumenti est, arcus zodiaci, lineis me.
 dij motus & veri interiaccens. hanc nullam esse con
 tingit, dum centrum corporis lunaris in auge ve
 ra epicycli, vel opposito fuerit, vbi cunquetunc sit
 centrum epicycli; maxima vero, dum centrum epi
 cycli in opposito augis eccētrici fuerit, & cum hoc
 luna in linea a centro mundi ad periferiam epicy
 cli ducta contingenter existente.

Ecliptica, $a b c d$.
 Eccentricus, $f g$.
 Centrum mundi, e .
 Epicyclus, $h i$, & $l o$.
 ¶ Exemplum equa
 tiōis argu. habes, de
 arcu $a b$, & de d , aut
 $e n$ in a existente
 in i , aut puncto o
 ubi contingit maxi
 ma $e n$, & d , ma
 ior $b a$, quamvis ab
 eisdem proveniant
 arcibus epicycli.



CDum autem verum argumentum est minus sex signis, linea mediꝝ motus lineam veri præcedit, in signorum successione: ideo tunc æquatio argumenti a medio motu subtrahitur. Sed dum plus sex signis fuerit, fit econuerso; quare tunc coniungitur, vt verus motus eueniat.

Regula ad hæc habendum accuratè motū lineæ per æquationē argumenti.

*Ecliptica, a b c d.
Centrum mundi, e.
Eccentricus, f g.
Epicꝝ ab auge ecc.
arcus oppo. i h n.
eius centrum f.
lucium Arietis, d.*

CArgu. verū minus. *A. signis ær e
cus epicꝝ h i.
Aequa. cuius p l sub
trahenda à medio
motu d a b ut ær
relinquatur d a l.*

CArgu. verum minus sex signis h i h. *e
Aequa. ipsi. ær. arcus b m addē. medio mo. d a b, ut cōsar. arcus d a m.*

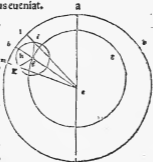
CDiversificantur tamen æquationes eorundem argumentorum, centro epicꝝ ab auge defertis ad oppositum euntes continue nanque maiorantur, secundum accessum centri epicꝝ, ad centrum mundi vnde fit, vt æquationes singulorum argumentorum, quæ contingunt centro epicꝝ in opposito auge eccentrici existentes, sint maiores singulis æquationibus argumentorum, quæ fiunt, dum centrum epicꝝ in auge eccentrici fuerit relatiuas suis relatiuis comparando.

CExcessus autem harum, super illas, diversitates diametri circuli brevis nuncupantur.

Veritas æquationum ab effectu argumenti provenientium.

Hæc patent ex figura. §. nūc.

Diversitates diametri circuli.



THEORICA

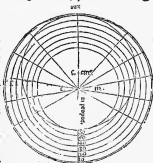
¶ Linea vero a centro mundi, ad augem deferētis protracta longior est linea, ab eodem centro ad oppositum augis extenta. Excessus autem illius super istam, diuisus in sexaginta particulas equales, minuta proportionalia dicitur: & duplus est ad eccentricitatem.

Minuta proportionalia.

¶ Linea namq̄ mediū motus lunę, quę dirigitur ad augem eccentrici, nullam de istis particulis extra periferiam eccentrici tenet: sed omnes intra. Ea vero quę ad oppositū augis porrigitur, omnes habet extra nullam autem intra. Sed quę ad alia loca eccentrici protēdūtur aliquod de illis habent extra, ranteoq̄ plures, quāto vicinius centrū epicicy. fuerit augis opposito: & tāto pauciores, quāto vicini⁹ augi.

De æquationi argumentorū que sunt in tabulis.

¶ Æquationes autem argumentorum, quę scriptę sūt in tabulis, sunt quę contigūt dum centrū epicicycli in auge deferētis fuerit, sed ille ut dictū est, minores sunt eis quę cētro epicicycli alibi constituto fiunt, cum igitur centrum epicicycli alibi constituitur (quod fit, dum centrum lunę est aliquid) per centrum accipiūtur in tabula minuta proportionalia, & per argumentum verum accipitur diuersitas diametri, quę tota additur ad æ-

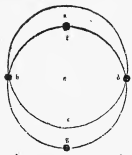


quod ad æ-

THEORICA

tur interseccio circunferentiæ eccentrici lunæ, cum superficie eclipticæ, in qua cum centrum epicycli fuerit, versus aquilonem ire incipit caput draconis nuncupatur, cauda vero reliqua.

Eclipti. ab e d.
 Polus eiusdem borealis, e.
 Eccen. lunæ, d e b f.
 Pars borealis eccentrici, d f b.
 Pars australis, b g d.
 Sectio d, caput dra.
 Sectio b, cauda draconis appellabitur
 Non mouebitur cui centrum epicycli ex g in f, quin transeat per sectionem b.



Motus capitis,
 & caudæ dra-
 conis.

 Medius motus
 capi. draconis.

 Verus motus
 capi. draconis.

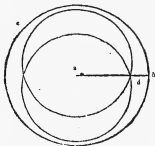
 Regula de vero
 motu capi.
 draconis obti-
 nenda.

¶ Mouentur autem hæ intersecciones, quotidie ²⁴ tra motum diurnum versus occidentem, tribus minutis fere: virtute motus orbis aggregatum trium aliorum orbium lunæ ambientis.

¶ Medius itaque motus capitis draconis lunæ est, ²⁵ arcus zodiaci a principio Arietis, contra successione signorum, vsque ad lineam a centro mundi per sectionem capitis protractam numeratus. Verus autem motus capitis est, arcus zodiaci ab Arietis initio, ad iam dictam lineam; secundum successionem signorum computatus.

¶ Similiter dici potest de cauda.
 ¶ Ex his manifestum est, quod subtracto medio motu capitis, a duodecim signis; verus eius motus ²⁶

remānet. Vnde commune dictum dicēsi caput lu-
næ tantum medio motu ire contra firmamentum,
quantum in veritate vadat cum firmamento, ita
intelligitur. medius motus capitis lunę contra suc-
cessionem signorum, in eum punctum protēditur,
in quem verus, secundum successionem signorū.



Centrum mundi,	a
Zodiacus, vel ecliptica,	b c c.
Caput draconis, scilicet	d.
Initium Arctis,	e.
Lineæ mediæ motus,	a d b.
Medius motus, arcus	e b.
Verus motus capitis, arcus	e c b.

¶ Subtrahebatigitur e b, à toto circulo b c c, relinquitur e c b.
Idem respondēt de motu eandē indicandam.

THEORICA
THEORICA
 trium superiorum Saturni, Iouis, & Martis.

Descriptio orbium trium superiorum.



Vilibet trium superiorū tres orb^s habet, a se diuisos, secundum imaginationem trium orbū solaris. In orbe tamen medio, qui eccentricus simpliciter existit, quilibet habet epicyclum, in quo (sicut in luna tactum est) corpus planetæ figuratur.



Hæc figura (intellectis quæ dicta sunt) ampliori declaratione non eget.

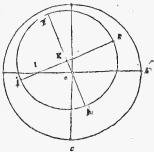
Motus ang^{us} deferentiæ.

Q Orbes autem ang^{us} deferentes, virtute motus octauæ spheræ sup^{er} axe, & polis eclipticæ mouêtur.

Motus deferentis epicycli.

Sed orbis epicyclum deferens super axe suo, axē zodiaci secante, secundum successionem signorum mouetur: & poli eius distant a polis zodiaci distantia non equali.

*O*mnino *a b c d*.
 Centrum mundi, *e*.
 Ecliptica, *a e c*.
 Poli ecliptica, *b, d*.
 Axis eclipti, *b e d*.
 Eccentricus deferent epicy *f g h i*.
 Centrum eccentrici, *k*.
 Axis ecen, *g k i*.
 Poli eccentrici, *g, i*.
 Plana superficies eccentrici, *f k h*.
 ¶ Vocat igitur semper axis *g k i*, axis eclipti, *b e d* in puncto *i*, & polus *g*, plus distat a polo eclipti, *b*, quam reliquis *i*, a reliquo *d*.



¶ Quare fit, ut auges eorum eccentricorum, nunquam eclipticam pertranscant, sed semper ab ea versus aquilonem, & opposita versus austrum maneant: ita ut auges scilicet deferenti umepicyclos, similiter opposita, atque centra, & poli deferentium eccentricorum, circumferenti a superficie eclipticæ (virtute motus orbis sphaeræ)



Corollarium tripartitum.

THEORICA

describant equidistantes. Vnde etiam in illis superficies eccentricorum, a superficie eclipyticę inæqualiter secabuntur: atq; maiores portiones versus augem, minores versus oppositum relinquentur.

Relatas motus defer. epi.

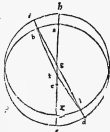
¶ Motus autem epicyclum deferentis, super centro, & polis suis difformis est. Hęc tamen difformitas hanc regularitatis habet normam: vt centrum epicycli super quodam puncto in linea augis tantum a centro huius orbis, quantum hoc centrum a centro mundi distat elongato, circulariter moueatur. Vnde & punctus ille centrum equantis dicitur & circulus super eo ad quantitatem deferentis, secum in eadem superficie imaginatus, eccentricus equans appellatur.

Circu. equant. & eius centrū

Coroleriani.

¶ Necessario igitur oppositum eius, quod in luna fiebat, accidit in istis: vt scilicet centrum epicycli, quanto vicinius augi deferentis fuerit, tanto tardius quanto vero propinquius opposit o, tanto velocius moueatur.

Eccentricus deferens,	a b c d.
Eccentricus equans,	h i h l.
Centrum mundi,	e.
Centrum deferentis,	f.
Centrum equantis,	g.
Ax deferentis,	a.
Oppositum eius,	c.
Ax equantis,	h.
Oppositum,	e.



¶ Certum est ex equalibus angulis circa centrum equantis g, ut pote e g d, & b g i, prouenire maiores arcus versus a, ut n l, quā versus augem a, velati b a.

☉ Epicyclus vero duos habet motus, quorū vnus est in longitudinem, alter in latitudinem. De secundo dicendum erit postea. Motus autem eius in longitudinem est, quo mouetur circa centrum suum, corpus planetæ sibi infixum in parte superiori secundum successione, in inferiori e contra deferendo: vnde per oppositum in hoc se habet epicyclo lunæ. Axis huius motus transversaliter super circumferentia iacet axi eclipticæ: æquidistans quandoque, quandoque non, vt patebit.

☉ Et est super centro epicycli irregularis. Hęc tamen irregularitas hanc habet regulam: vt a puncto augis epicycli medię (quicumque sit) corpus planetę regulariter elongetur.

☉ Similiter igitur in his, sicut in luna sequi necesse est: vt continue aux media epicycli, simul & vera varientur: atque velociorem esse motum reuolutionis epicycli super centro suo, per medietatem deferentis superiorem: tardiorē autem, per inferiorē.

☉ Habet autem epicycli reuolutio mensuram illam: vt semel præcisę in tanto tempore, quantum est a media coniunctione Solis & istius planetæ ad proximam sequentem reuoluatur. Ita vt in omni coniunctione media, tale centrū corporis planetæ sit in auge media epicycli. Vnde & in omni oppositione tali media, fiet in opposito augis epicycli. Fit igitur, vt semper centrum corporis planetæ, tot gradibus & minutis distet ab auge media epicycli, quot linea medię motus Solis distat a linea medię motus planetæ.

De motibus epicycli trium superiorum. Motus longitudo epicycli.

Qualitas motus epicycli trium superiorum.

Corolariam.

Quomodo aux media mouetur versus planetam, cuius contrariū accidit in inferiori parte eccentrici.

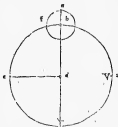
Tempus reuolutionis epicycli trium superiorum.

THEORICA

*Regule ad huc
videndam argu-
men. mediani
trium supe.*

¶ Ergo subtractio medio motu planetæ, a medio motu solis: necesse est, vt argumentum mediū planetæ remaneat.

¶ Vt epicyclo i b cō-
stitato, moueatur
planeta in f, ab au-
ge media epicycli e
sitque linea mediū
motus solis d e, pla-
netæ vero d b, Initiū
Arietis A. Totus ē
arcus epi. e f, quætur
b e, unde subtracto
uelo motu plan-
etæ d b, a medio motu so-
lis a d e, relinquatur b e, & ei similis e f.



*Civola. ex sup
posito. 9.*

¶ Hinc videtur accidere, vt quanto centrum epis-
cydi planetæ tardius circuit: tanto epicyclus eius
velocius reuoluitur. Nam propter tarditatem tas-
lem, coniunctio media motus solis cum eo, citius re-
uertitur.

*Patec ex præ-
cedenti figu-
re, ubi a b, est
cōis arcus me-
dii motus so-
lis. & planeta.*

¶ Medius etiā motus cuiuscunq; trium horum
aggregatus motui eius i suo epicyclo, equalis me-
dio motui solis in gradibus & minutis existit.

Aux media. i

¶ Aux autem media epicycli, per lineam a centro
sequantis, per centrū epicycli protractā ostendit.

*Aux vera.
epicy.*

¶ Sed aux vera, per lineam a centro mundi, per cō-
trum epicycli. Inter has secundum longitudinem
epicycli nihil mediū cum centrum epicycli in au-
ge deferentis, vel opposito fuerit. Maxime vero
diffarunt: cum fuerit prope longitudines medias

- deferentis. Quæ per lineam à centro eccentrici deferentis, super lineam augis orthogonaliter eductâ, determinatur.
- 13 **¶** Aux planetæ, in secunda significatione est, arcus zodiaci, ab Ariete, vsq; ad lineam augis.
- 14 **¶** Linea mediæ motus planetæ, vel epicycli est, quæ a centro mundi, ad zodiacum protrahitur, lineæ exiunt a centro æquantis, ad centrum epicycli, æquidistans.
- 15 **¶** Linea veri motus epicycli est, quæ exit a centro mundi, per centrum epicycli, ad zodiacum.
- 16 **¶** Linea veri loci, vel motus planetæ est, quæ a centro mundi, per centrum corporis planetæ, ad zodiacum protenditur.
- 16 **¶** Medius motus planetæ, vel epicycli est, arcus zodiaci ab initio Arietis, secundum successionem, vsque ad lineam mediæ motus planetæ.
- ¶** Verus autem motus epicycli, vsque ad lineam veri motus epicycli & verus motus planetæ, vsq; ad lineam veri motus planetæ computatur.
- 17 **¶** Centrum medium planetæ est, arcus zodiaci, a linea augis, ad lineam mediæ motus epicycli.
- ¶** Centrum verum, aut æquatum, a linea augis, vsque ad lineam veri motus epicycli numeratur.
- 18 **¶** Aequatio centri in zodiaco est, arcus zodiaci, inter lineam mediæ motus epicycli, & lineam veri motus eiusdem. Hæc nulla est, centro epicycli in auge deferentis, vel opposito existente; maxima

*Longitudines
mediæ**Aux in secunda
acceptio.**Linea mediæ mo-
tus planetæ
vel epi.**Linea veri mo-
tus epi.**Linea veri mo-
tus planetæ.**Medius motus
planetæ vel epi.**Verus motus epi.
Verus motus plan-
etæ.**Centrum medi-
um planetæ.**Centrum verum
planetæ.**Aequatio centri
in zodiaco.*

THEORICA

vero, dum in longitudinibus medijs fuerit.

Ecliptica, *a b m*

Centrum unum, *c*

Centrum equan-

tis, *e*

Epicyclus, *f g h l*

Linea aëgis *e h*.

Ax̄ media epicy-

cyli, *g*.

Ax̄ vera epicy-

cli, *h*.

Initium Arie, *a*.

Ax̄ in secunda

significatio, *ar*

en, *a n*.

Linea medijs mo-

tui, *c l*.

Medius motus, *arcus a n l*.

Linea veri motus epicycli, *f n*.

Verus motus epicycli, *arcus a n n*.

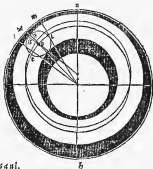
Linea veri motus planetae, *e m*.

Verus motus planetae, *arcus a n m*.

Centrum medium, *arcus n l*.

Centrum verum, *arcus n n*.

Aequatio centri in Zodiaco, *arcus z l*.



Regula ad haec
bendam cētū
verum, & de
ram mo. epl.

Habetur cētū
mediū, per sub
tractionē aë-
gis a medio
motu.

Cum autem cētum mediū minus est sex signis, ipsum maius est vero: similiter medius motus planetae maior est vero motu epicycli, quare tunc subtrahitur aequatio centri in zodiaco, a centro medio, & etiam a medio motu epicycli, ut centrum verum, & verus motus epicycli remaneant. Oppositū vero contingit, dum centrum medium plus sex signis fuerit,

Sit *linea mediatorum*
motuum $g d$, & $e g$
Linea veri motus e
picyceli $fiat$, $e e$,
 & $e h$.

Sit *primus plano*
ta in f *oportet igitur*
subtrahere æ
quationem centri
 $e d$, à medio motu
 $a e d$, vel centro
medio $b e d$, ut re
linquatur verus
motus picyceli a
 $b e$, vel centrum verum $b e$.



Circa *sum puncta in* i *tunc æquatio centri* $g b$, *addenda est me*
dio motu $a e g$, vel centro medio $b e g$, ut verus motus epicycli $a e b$
aut verum centrum $b e b$ resultet.

- 20 **C**Aequatio centri in epicyclo est, arcus epicycli, auge[m] mediam, & veram eius interiorem. Hæc si militer nulla est, dum centrum epicycli in auge deferentis vel opposito fuerit maxima autem, in longitudine deferentis media. Qualis vero est proportio æquationis centri in zodiaco, ad totum zodiacum ita est æquationis centri in epicyclo, ad totum epicyclum. Eo quod propter lineas æquidistantes, angulus unus æquetur angulo alterius igitur una eadem in tabulis accepta, habetur & reliqua.

*Æquatio c[en]tri
 in epicyclo.*

Notandum.

- 21 **C**Dum autem æquatio centri in zodiaco, a centro medio minuitur, ut verum habeatur; æquatio centri in epicyclo, argumento medio pro vero habendo iungitur. Et e converso, quando hæc adiungitur,

*Regula ad h[ab]en
 dendum verum
 argumentum.*

THEORICA

altera subtrahitur. Alternatim enim pariter sese excedunt, atque exceduntur.

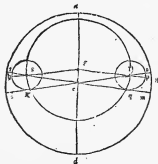
*Argumenti me-
dium planete*

☉ Argumentum medium planetæ est, arcus epicycli ab auge media, secundum motum eius, ad centrum corporis planetæ numeratus.

Argk. verum.

☉ Argumentum autem verum, ab auge vera cõputatur.

☉ Sicut epicyclus i g, ☉ planeta i n erit i h ærga. ærum ba, ærga mentum medium, ☉ b i æquatio ærgamenti in epicyclo.



☉ Dum tra-
go b c, æ-
quatio cen-
tri in zodi-
aco, aufer-

tur a centro medio a c, ut verum relinqnat æ b. Eadẽ æquatio in epicyclo b i iungitur medio ærgamento b n, ut verum consurgat ærgamentum i n.

☉ At epicyclo in l cõstituto, ☉ planeta in puncto q, sit cõuerso: ad-
ditur enim æquatio centri n n in Zodiaco, medio centro a d m, ut
verum resultet a d n. At æquatio centri p o, in epicyclo tollitur ab æ-
rgamento medio p o q, ut verum relinquatur ærgamenti o q, ☉ c.

Æquã. ærga.

☉ Æquatio ærgamenti est, arcus zodiaci, lineas veri loci planetæ, & veri loci epicycli interiæcens. Hęc (sicut in luna) nulla est, dum centrum corporis planetæ in auge vera epicycli, vel õpposito sue

ritissima vero, dum corpus planetæ fuerit in linea, a centro mundi ad circumferentiã epicycli contingenter ducta, centro epicycli in opposito augis deferentis existente.

Hæc patet, sicut de luna, musc. 23.

¶ Cum vero argumentum æquatū minus est sex signis, linea veri motus planetæ lineam veri motus epicycli præcedit: ideo tunc æquatio argumenti ad verum motum epicycli iungitur, ut verus motus planetæ eueniat: conuerso contingit, dum plus sex signis fuerit.

Regula ad habendam verū motū planetæ

24 *24^o ecliptica, a b d.*

Initium Arietis, a

Centrum mundi, c.

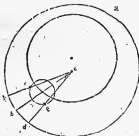
Linea veri motus epicycli, e e b.

Linea veri motus planetæ prius a f d, dein e g h.

Æquatio argumenti erit b d, aut h b.

¶ Cum igitur argumentum verum minus est, sex signis ut e f, æquatio b d

vero motui epicycli a b b iungitur, ut verus motus planetæ consistat a b d. Dum autem maius est sex signis, ut e f g, tollitur æquatio h b, a vero motu epicycli a b b, ut verus motus planetæ relinquatur a b



25 ¶ Accidit autem æquationes argumenti in istis (sicut in luna) propter accessum centri epicycli ad centrum mundi, diuersificari. Vnde maiores sunt æquationes singulorū argumentorum, centro epi

Diuersitas æquationum argumentorum

THEORICA

cycli existente in opposito augis deferentis, quam eo existente in longitudinibus medijs eiusdem: illic etiam maiores, quam eo existente in auge deferentis: relativas semper suis relatiuis comparando

*Diuersitates di
ametri longio
res.*

¶ **E**xcessus igitur equationum quę fiunt centro epicycli existente in longitudine media deferentis, super æquationes contingentes, dum in auge fuerit, diuersitates diametri longiores, siue ad longitudinem longiorem appellantur.

*Diuersitates di
ametri propie
ores.*

¶ **S**ed excessus earum, quę fiunt centro epicycli existente in opposito augis, super contingentes in longitudine media, diuersitates diametri propiores, siue ad longitudinem propiorem nuncupantur.

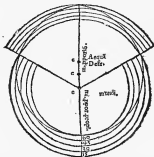
*Linea propior
longiora.*

¶ **Q**uia vero linea a centro mundi, ad auge deferentis protensa, longior est quam linea ab eodẽ centro, ad longitudinem mediam deferentis educta: excessus autem istius super istam in sexaginta particulas æquales diuisus, minuta proportionalia longiora, siue ad longitudinem longiorem dicitur. Linea itaq; veri motus epicycli, dum in auge deferentis fuerit, habet omnes eas intra deferentis periferiam: sed in media longitudine, nullam intra, omnes tamen extra: in locis autem intermedijs, aliquot intra, & aliquot extra: & tãto plures intra, quanto fuerit centrum epicycli deferentis augi vicinius.

¶ **S**imiliter linea, a centro mundi ad longitudinẽ deferentis mediam extracta longior est, quam linea quę ab eodem centro ad oppositum augis deferentis

tis ducitur. Excessus autem huius super istam in æquas sexaginta partes diuisus, minuta proportionalia ad longitudinem propioram, siue propiora vocatur. Linea itaque veri motus epicycli, dum in longitudine media fuerit, nullam eorum habet extra deferentis periferiam: sed in augis opposito omnes: in locis autem intermedijs, tanto plures extra, quanto centrum epicycli augis opposito fuerit propinquius.

Ass



Oppositum augis.

16 ¶ Aequationes autem argumentorum, quæ scribuntur in tabulis, contingunt centro epicycli in longitudine deferentis media constituto.

¶ Sed hæc (vt dictum est) moiores sunt his, quæ fiunt, dum in auge fuerit: minores vero alij, in auge opposito contingentibus. Cum igitur centrũ

Minuta proportio.
tiona. propio.

De æquationib.
ergo. quæ sũt
in tabulis.

THEORICA

Notandum pro
ingressu tabu-
larum

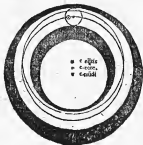
epicycli extra longitudinem mediã deferentis fue-
rit: per centrum verũ cognoscuntur minuta pro-
portionalia, & per argumentum accipitur diuersi-
tas diametri, longior quidem, si minuta propor-
tionalia sint longiora, prior autem, si priora.
Cuius diuersitatis, pars proportionalis, secun-
dum proportionem minorum proportionaliũ
ad sexaginta, cum equatione argumenti in tabula
reperita, addenda est, vel ab ea minuenda: addenda
quidem, si diuersitas prior fuerit, minuenda ve-
ro, si longior: & proueniet æquatio argumenti ve-
ra, & æquata, ad talem sinum centri epicycli.

THEORICA VENERIS.

Descriptio or-
bitum ætheris



Enus tres habet orbes, cum epicyclo: quo ad situm, atque motum in lon-
gitudinem, vt aliquis superiorum
dispositos.



1. ☉ Orbes nanque augem deferentes, super axe zodiaci, secundum motum octauæ spheræ mouentur: ita tamen, vt aux eccentrici eius sub eo loco zodiaci sit semper, sub quo aux eccentrici solis. Vnde habita auge solis in secunda significatione, habetur & aux Veneris eadem.

*Motus orbium
augē ueneris
deferentium.*

Notandum.

2. ☉ Orbis autē epicyclum deferens, duos habet motus. Vnum quo procedit in longitudinem versus orientem, regulariter super centro equantis (vt in superioribus) ita tamen vt in eo tempore reuolutionis vnæ vniam centrum epicycli faciat, quo præcisè orbis Solem deferens vniam: habet se nanque Venus ad solem in hoc, vt linea mediæ motus eius, in eo loco zodiaci secundum longitudinem, in quo linea mediæ motus solis terminetur. Vnde habito medio motu Solis, habetur & medius Veneris. Semper igitur est media eorum coniunctio. Fit autem motus huius deferentis in longitudinem, super axe eius imaginario, cuius poli accedunt & recedunt a polis zodiaci in vtranque partem: propter motum alium eccentrici, in latitudinē, de quo post dicendum erit.

*Motus deferē.
epi.*

*Medius motus
solis, & ueneris
idem.
Qualitas motus
deferē. epi.*

3. ☉ Quare non accidit ei, quod superioribus: vt aux eccentrici egypticam non transeat, verum quandoque ad meridiem, quandoque ad septentrionem declinat, vt patet.

Corroborantur.

4. ☉ Sed epicyclus eius, motu duplici mouetur: scilicet in longum, & latum, in longitudinem quidem sicut epicy. superiorum: semper tamen in decem &

Motus epi.

THEORICA

nouem mensibus solaribus fere semel reuoluitur, vnde solem in hoc, sicut superiores, non respicit. Terminorum expositiones, per omnia sunt hic: sicut in tribus superioribus.

THEORICA MERCVRII.

Descriptio orbium Mercurii.

Duo extremi difformes.



Mercurius habet orbis quinque, & epicy, quorum extremi duo sunt eccentrici, secundum quid. Superficies namque conuexa supremi, & concava infimi, concentricę sunt: concava autem supremi, & conuexa infimi eccentricę mundo, sibi ipsis tamen concentricę. Et centrum earum tantũ a centro æquantis, quantum centrum æquantis a centro mundi distat. Et ipsum est centrum parui circuli, quem centrum deferentis (vt videbitur) describit. Vocantur autem deferentes æquantis: & mouentur ad motum octauę spherę, super axe zodiaci.

Motus deferentis æquantis.

Duo medii difformes.

Inter hos extremos, sunt alij duo similiter difformis spissitudinis, intra se quintum orbem, scilicet epicy, deferentem locantes: superficies namque conuexa superioris, & concava inferioris, idem cũ paruo circulo centrum habent: sed concava superioris & conuexa inferioris, vna cum vtriusque superficiebus quinti orbis, aliud centrum habent mobile, quod centrum deferentis dicitur.

CHi duo orbis, auge[m] eccentrici deferentes vocantur, & mouentur regulariter super centro parui circuli, contra successionem signorum, tali velocitate, vt præcise i tempore quo linea medi[us] motus solis vn[am] facit reuolutionem, & orbis isti in partem oppositam similiter vn[am] perficiant. Et fit motus iste, super axe quandoque æquidistante axi zodiaci, & per centrum parui circuli transeunte.

Motus deferē.
augm ece[n].

Motum autem horum orbium sequitur, vt centrum orbis deferentis epicyclum circumferentiam quãdam parui circuli, similiter in tanto tempore regulariter describat. Huius vero semidiameter est tanta, quanta est distantia, qua centrum æquantis a cẽtro mundi distat: vnde hæc circumferentia, per centrum æquantis ibit.

Corollarium.

Deferentes auge[m] æquantis, duo nigri extremi, a b, & g.

Deferentes auge[m] eccentrici, duo nigri intermediu[m], p h q, & i.

Deferens epicycli, albus, omniũ medi[us], l o r.

Centrum mundi, s.

Circu[m] æquãd.

Centrum deferentis, f.

Centrum parui circuli, s. Epicycl[us], l.

Axis cõlyp[er]m[ati]o-

Axis deferen. augm[ent]i eccen[trici], p e q. Axis eccen[trici], r



THEORICA

*Notus deferē.
epi. mercur.*

¶ Sed orbis quintus epicyclum deferens, intra duos secundos locatus, mouetur in longitudinem secundum successionem signorum centrum epicycli deferendo regulariter, super centro æquātis, quod quidem in medio est, inter centrum mundi, & cētrū parui circuli. Hanc tamē habet velocitatem, vt cētrum epicycli in eotempore semel reuoluatur, in quo linea mediū motus solis vnam complet reuolutionem. Habet se nāque Mercurius in hoc ad solē, vt venus. Fit enī semp vt mediū motus solis, sit etiam mediū motus horum duorum.

*Medius mo. so-
lis & mer. idē*

Corollarium.

¶ Ex his igitur, & dictis superius manifestum est, singulos sex planetas in motibus eorū aliquid cū sole communicare: motumque illius quasi cōmune speculum, & mensuræ regulam esse motibus illorum. Huius autem orbis epicyclū deferētis motus sit, super axe imaginario, cuius extremitates (sicut apparuit in Venere) propter motum alium, quem habet in latitudinem, similiter accedunt ad polos zodiaci, & ab eis recedunt. Axis tamen iste secundum se totum mobilis est, secundum motum centri deferentis in circulo paruo.

*Qualitas mo-
tus defer. epi.*

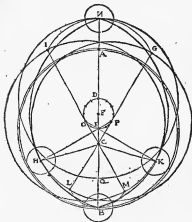
¶ Patet itaque sicut in luna, centrum epicycli bis in mense lunari deferentes augem eccentrici pertā sit, ita in Mercurio centrum epicycli bis in anno deferentes augem epicycli deferentis peragrare: non tamen est in auge deferentis nisi semel. Aux enim deferentis Mercurij non circulariter mouetur, circulares reuolutiones complendo, sicut in luna con-

Corollarium.

*Propter æque
velocē & cō-
trariū dis-
tantiā augē
eccentrici &
ipsius eccētri-
ci motū.*

tingit: Sed propter motum centri deferentis in paruo circulo. nunc secundo in successione lignorū, nunc contra procedit. Habet nanque limires certos, quosegredi ab auge æquantis recedendo non valet. Sed continue sub arcu zodiaci, a duabus lineis circulum paruum contingentibus, a cetro mūdi ad zodiacum ductis comprehenso, ascendendo & descendendo voluitur atque reuoluitur.

Motus augis
mercurii.



Centrum mundi, e.
 Centrum parui circuli, f.
 Centrum æquantis, c.
 Circulus æquantis, a b.
 Paruus circulus, d o p.
 Aux æquantis, a.
 Oppositum, b.
 Defersus epi. centro eius
 in d auge parui cir n q
 Centro eius i puncto cō
 tactus o, circulus, i h m
 Cetro eiusdem in p, cir
 culus g l h.
 Aux eccen. deferent. epic.
 Centro eius in d pōctū
 n, & oppo. eius in q, cē
 tro vero in p, punctum
 h, & oppo. Cetro eius
 dem in o, punctum i, &
 oppositum m.
 Lineæ cōtangentē paruo
 sam circos. orientalis i
 o m, occidentalis g p l

Puncta contactus, orientale punctum o, occidentale p.
 Motus augis deferentis, arcus g ni, Motus oppositi, lhm.
 Maxima & appropinquationes centri epi. ad centrum mundi, puncta b n. Maxima eius
 dem remotio, punctum n.
 Punctum eccentri centro mundi vicinissimum, q. Reliqua suo loco patiant.

THEORICA



Discursus motuum tam altis quam centri deferentis ut centro deferentis in d, et epi. i supra dicitur figura.

¶ Quotiescunque enim centrum epicycli fuerit in auge deferentis, ipsum etiam (motuum similitudine) erit in auge æquantis, & centrum deferentis in auge sui parui circuli. Quare tunc centrum epicycli in maxima remotione a centro mundi fiet, & centrum deferentis in duplo plus distabit a centro æquantis, quam centrum æquantis a centro mundi.

¶ Deinde vero, cum centrum deferentis, per motum orbium duorum secundorum, mouebitur ab auge sui circuli, versus occidentem, centrum epicycli per motum deferentis, mouebitur ab auge æquantis tantundem versus orientem: unde centrum deferentis ad centrum mundi incipit accedere, & aux deferentis ab auge æquantis versus occidentem recedit continue, donec centrum deferentis fuerit in linea contingente circumulum occidentali. Id autem fit, cum ab auge parui circuli quatuor signis distiterit; & tunc similiter centrum epicycli, ab auge æquantis versus orientem, distabit quatuor signis. Aux autem deferentis erit in maxima sua sub æquantis auge, versus occidentem remotione: atque in hoc situ centrum epicycli, fiet in maxima sua (quam solet habere) ad centrum mundi accessione: non tamen tunc erit in opposito auge deferentis, nec in linea ad paruum circumulum contingenter per centrum mundi producta.

¶ Post enim descendente centro deferentis versus centrum æquantis, aux deferentis incipit recedere versus auge æquantis; centrum autem epicycli

vbi constat lineam motum auge terminantem.

Ut patet de circulo deferentis. g l h, centro e iusdem i p, et epi in h, p r e dicitur figura.

proportionaliter descēdet in altera medietatē, ver-
sus oppositum augis æquantis, vnde magis remo-
uebitur a centro mundi, nec perueniet ad oppositū
augis deferētis, nisi cū ipsū fuerit in opposito au-
gis æquantis. Id autem fiet, cum centrum deferen-
tis perueniet in centrum æquantis, & tunc aux defe-
rētis erit etiam cum auge æquantis, & tam deferens
quam æquans (ex quo æquales in quantitate consti-
tuuntur) erunt circulus vnus, & plus distabit a cen-
tro mundi centrum epicycli tunc, quam distabat
cū erat in situ ab auge æquātis per signa quatuor.

¶ Hic autem cum centrum deferentis recedet a cē-
tro æquantis, in suo circulo ascēdendo, centrum e-
picycli recedet ab opposito augis æquantis & de-
ferentis, & continue magis centro mundi propin-
quabit sed aux deferentis remouebitur ab auge æ-
quantis, versus orientem continue, donec perueniat
ad centrum deferentis ad lineam contingētiem cir-
culum paruum a parte orientis, qui punctus con-
tactus etiam ab auge parui circuli versus orientem
quatuor signis distat. Tunc enim aux deferentis
fiet in maxima remotione ab æquantis auge ver-
sus orientem: & centrum epicycli iterum erit in ma-
xima eius ad terram accessione quam habere solet,
non tñ in opposito augis deferentis. ¶ Ab hoc ve-
ro loco ascēdente centro deferentis, versus auge
parui circuli, aux deferētis continue reuertetur ad
augem æquantis: & centrum epicycli magis elon-
gabitur a centro mundi, versus augem æquantis.

*Hæc sunt clara
vso suo equā-
tis & deferē,
circa idē cen-
trum e, epi. b*

*Id monstrat de
ferens i m. n.
circa punctū
e, epicyclo in
n. præfate de
scriptiois.*

THEORICA

*vt in p̄lto, s̄e
trodefc, in d.*

ascendēdo, vsq̄ dum centrum deferentis ad augē
parui circuli perueniet. Nam cum aux deferentis
erit cum auge equantis, & centrum epicycli simili
ter tam in auge deferentis, quam æquantis. Vnde
iterum erit in maxima remotione a centro mundi,
sicut primo: rursus deinde similis (vt iam dicta est)
mutatio redibit.

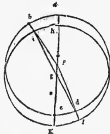
*Corola. primū.
Patet n̄sa theo
rica parui cir
culi, & rōne
motus centri
deferentis.*

¶ Ex his primo videtur, in anno tantum semel cē
trum deferentis esse idem cum centro æquantis: a
lias autem semper deferentis centrum a cētro mū
di distantius est, quam æquantis centrum.

¶ Quare sequitur contrarium ei, quod in superior
ibus & venere accidit: vt scilicet quanto centrum
epicycli vicinius augi æquantis fuerit, tanto velos
cius, & quanto vicinius eius opposito, tanto tardi
us moueatur.

Deferens, a b c d.
Æquans, h i k l.
Centrum deferentis, f.
Centrum æquantis, g.
Centrum mundi, e.

¶ Patet est maiorem
deferentis esse arcum
b a, versus auge æ
quantis h ipso e d, ver
sus auge oppositum
h. tamen si ab e i dē &
equalitas proueniat
angulis h g i, & h g l
circa datum æquantis centrum g, idem de ceteris.



7 **C** Secundo, licet centrū epicycli tantum semel in maxima remotione fuerit in anno, a centro mundi tamen in maxima propinquatione, quam habere solet, ipsum esse contingit.

Corola. secundā.

C Similiter, quanquam bis in anno sit in maxima accessione tamen tantum semel in opposito augis deferentis reperitur.

8 **C** Tertio necesse est, vt oppositum augis deferentis, cētro epicycli extra auge quantis, aut oppositum eius existente, inter centrum epicycli, & oppositum augis equantis semper versetur aliquando quidem versus centrum epicycli, aliquando ab eo tam p̄cedendo, quam sequendo sese deuolvens.

Corola. tertīā.

9 **C** Quarto, sicut aux deferentis ad certos limites, vtrinque ab ange æquantis remouetur: ita etiam se habet oppositum augis deferentis, respectu oppositi augis æquantis: maior tamen est arcus huiusmodi motus augis deferentis, quam arcus motus oppositi eius. Vnde motus vnus, motu alterius velocior erit.

Coro. quartā.

Hæc tria corola, sunt clara, ex præmissa descriptione, & ratiōe motuū supposita

10 **C** Quinto, etsi centrum epicycli contingat esse in puncto deferentis a centro mundi remotissimō: nūquam tamen est in puncto deferentis, quem centro mundi vicinissimum esse contingit.

Coro. quintam.

Nam dum cētrum epicycli fuerit in auge deferentis, talis est habitudo deferentis, vt oppositum augis eius sit centro mundi ita vicinum, quod in quacunque alia deferentis (quam habet) habitudine, nullus punctus eius vicinior, aut tam vicinus cen-

PASSIONES:

Contemplare si
gna negua,
& sima eccē.
in d'age par
ni circa. epi. in

Corolarian 6.

Causa modi est n
h b b, predicte
descriptionis,
Mans epi. mer
curii.

Termini tabu.
mercarii.

Diversitas e
quationum ar
gū. mercurii.

Diferep. mer.
& reliquis pla.

Minā. propor.

tro mundi reperiat. In tali autem puncto, quem
vicinissimum esse contingit, centrum epicycli non
est eo tempore, quo propinquissimum eum esse con
tingit, sed in eius opposito.

¶ Sexto ex dictis apparet manifeste, centrum epi
cycli Mercurij, propter motus suprascriptos, non (vt
in alijs planetis fit) circumferentiam deferentis cir
cularem, sed potius figuræ habentis similitudinē
cum plana ovali periferiam describere.

¶ Epicyclus vero in longitudinem mouetur: si
cut epicyclus veneris revolutionem tamen vnam
in quatuor mensibus solaribus fere, super centro
suo perficit.

¶ Termini autem tabularum hic, sicut in superio
ribus declarantur: nisi quod diuersitas in minutis
proportionalibus aliqualis existit.

¶ Aequationes enim argumentorum Mercurij,
quę in tabulis scribuntur sunt, quę contingunt dū
centrum epicycli fuerit in mediocri eius a terra res
motione: hæc autem accidit, centro epicycli ab au
ge æquantis per duo signa, quatuor gradus, & tri
ginta minuta distante: sed i alijs planetis, cētro epi
cycli in longitudine media deferentis existente fie
bat. Item minima centri epicycli Mercurij a cen
tro mūdi remotio fit, dum centrum epicycli ab au
ge æquantis eius quatuor signis disteterit: hæc au
tem in alijs, centro epicycli in opposito augis æquā
tis existente contingebat.

¶ Minuta igitur proportionalia lōgiora sunt, ex 14

Excessus remotionis cētri epicycli maxime, super me-
diocrem eius remotionem, in sexagīta partes equa-
les diuisus.

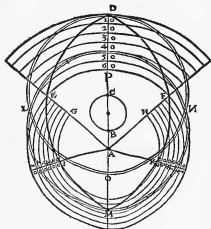
☉ Sed minuta proportionalia propiora dicun-
tur, excessus remotionis centri epicycli mediocris,
super remotionem eius minimam, similiter ī sexa-
gīta particulas æquales diuisus.

☉ Et secundum hoc duplex diuersitas diametri
diffiniatur.

longio. mere.

Min. propor.
propio. mere.

Diuersitas dia-
metri duplex



Centrū man. a.

Defc. epicycli a

Centrum eius, c

Aequans, circū-

lu n.

Cētrū eius dē. b.

Longitudo longe-

gior, a d.

Longi. medioe-

ris, linea a c,

uel a f.

Longi. propior

a i, uel a h.

Excessus longio-

ris super medi-

ocrem, d p.

Exces. medio. su-

per propio. e

g, uel f b.

Min. propor.

longio. qua sit

ter d, et p.

Min. propor.

propiora, que

litur e et g, ex

tra i, uel inter

f et h, extra h

PASSIONES.

*Esti. ppor. tri-
plura in Mer.*

¶ Quia tñ a loco maxie accessiōis centri epicycli versus oppositum augis equantis, minuta proportionalia propiora minuuntur, quæ prius a loco mediois remotiōis, vsque ad locum maxie accessiōis continue augebantur ideo dicitur, in mercurio minuta proportiōalia tripliciter se habere, quæ tamen in venere, atque tribus superioribus dupliciter, in luna vero simpliciter (vt manifeste patuit) se habere solent.

SECUNDA PARS.

De passionibus planetarum diuersis.

*Plan. directus.
Retrogradus.
Stationarius.*



¶ Lancta dicitur directus, quādo linea verimotus eius, secundum successionem signorum progreditur. Retrogradus autem, contra. Stationarius vero, dum hæc linea stare videtur.

*Statio prima
modo.*

Statio secunda.

¶ Statio prima, in prima significatione est, punctus epicycli, in quo dum fuerit planeta incipit retrogradari. ¶ Statio secunda, in priā significatione est, punctus epicycli, in quo dum planeta fuerit, incipit dirigi. Hæc vero stationes, existente centro epicycli in eodem situ deferentis, vtrinque ab opposito augis veræ epicycli equidistant.

*Statio prima
eandemodo.*

¶ Statio prima in secunda significatione est, arcus epicycli, augem veram epicycli, & punctum stationis primæ interiaccns.

¶ Statio secunda in secunda significatione est, arcus epicycli, ab auge vera, per oppositum eius, vsque ad punctum stationis secundę.

Statio secunda.

Centrum mundi, *a.*

Ecliptica, *e e g.*

Epicyclus, *abf.*

Auxura epicy. *b.*

Punctum stationis primę, *d.*

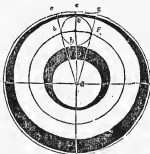
Punctum stationis secundę, *f.*

Arcus stationis primę, *bd.*

Arcus stationis secundę, *bdf.*

Arcus directionis, *fb d.* & in zodiaco, *g e e.*

Arcus retrogradationis, *dbf.* & in Zodiaco, *e e g.*



4 ¶ Arcus directionis est, arcus epicycli, a statione secunda, per auge, vsque ad stationem primam in prima significatione.

Arcus directio. planete.

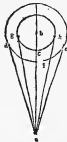
¶ Arcus autem retrogradationis est, arcus epicycli, a puncto stationis primę, per oppositum augis, ad punctum stationis secundę. Hi vero arcus maiorantur & minorantur, propter prædictorum punctorum variationem. Quanto enim centrum epicycli vicinius fuerit opposito augis æquantis, tan to puncta stationum viciniora sunt opposito verę

arcus retrogradatiōis planete.

PASSIONES

angis epicyclihoc idem tanto magis euenit, quan-
to planeta maiorem epicyclum, & motum argu-
menti tardiozem habet.

¶ Posito centro mundi *a*, propiora enim sunt
puncta *f* *g*, ipsi *d*, epicycli in *b*, quam *h* *i* ipsi *e*,
equalia & remotioris epicycli, qui in *e*.



¶ Item propiora sunt in se-
cunda figura puncta *d* *e*,
ipsi *f* maioris epicycli *d* *f*,
e, in ordine ad totū ipsam
epicyclum, quam puncta *g* *h*
minoris epicycli ipsi *e* re-
spectu totius epicycli *g* *h*
circa idem centrum *b*.

¶ Vnde in epicyclis *a* quali-
bus, & aequè remotis a cē-
tro mundi, equalis est dia-
rectionum & retrograde-
tionum arcus, licet tempore
re diuersus.

Vnde & tempora directionum aut retrogradatio-
num in quātitatibus suis variantur. Exit enim tē-
pustale, quum arcus eius, per motum argumenti
planetæ in vno die diuiditur.

Reg. de tēpo.
directionis &
retrograde.

¶ Ex dictis sequitur, quod si statio prima subtrahi-
tur a toto circulo, remanet statio secunda: sed sub-
tracta statione prima, a statione secunda, arcus re-
trogradationis habebitur. Quæ si de toto circulo
deimitur, manet arcus directionis.

Reg. ad habem.
arcus statio.
dircc. & retr.



¶ Subtractio enim a b, a toto a b c d a, relinquitur b c d a, cui equalis est, a b c d, quoniam a b est equalis ipsi d a, tollendo igitur a b, auferetur d a.

¶ Rursum subtractio a b, a statione secunda a b c d, relinquitur retrogradatio b c d, quasi tandem auferatur a toto circulo a b c d a, relinquitur directionis arcus d a b.

¶ Lunæ tamen (quanquam epicyclum habeat) sicut alij quinque, statio siue retrogradatio non accidit: propter velocitatem motus centri epicycli eius. Semper enim centrum epicycli, maiorem arcum zodiaci quolibet die, secundum successionem de-

scribit, quam sit arcus zodiaci correspondens arcui epicycli, quem centrum corporis lunæ quocumque die, secundum successionem, in superiori parte epicycli perambulat. Veruntamen cum dum in superiori medietate epicycli fuerit tardam in inferiori velocem cursum fieri necesse est.

7 ¶ Tardi dicuntur planetae, & minuti cursus cum linea veri motus eorum tardius, quam linea mediæ motus, aut contra successionem incedit. Veloces vero, & aucti cursus: quando velocius, secundum successionem mouentur.

8 ¶ Aucti numero, quando æquatio additur super medium motum: Minuti vero, quando minuitur.

9 ¶ Aucti lumine, cum recedunt a sole, vel sol ab eis: Minuti vero lumine, cum accedunt ad solem, vel sol ad eos.

Luna nunquam
direc. neque
stationaria.

Luna adox &
tarda.

Planete quando
tardi.

Veloces.

Aucti numero,
Minuti numero.

Aucti lumine,
Minuti lumine.

PASSIONES

*Orietales.
Occidentales.*

☉ Orietales & matutini, cum oriuntur ante solem. ☉ Occidentales vero, & vespertini cum, occidūt post solem.

*Orietes ortu
matutino.*

☉ Orietes ortu matutino sunt, qui de sub radijs ex euntes, propter remotionem eorum a sole, vel solis ab eis, mane ante ortum solis apparere incipiunt.

*Orietes ortu
vespertino.*

☉ Orietes ortu vespertino sunt, qui de sub radijs exeuntes, propter remotionē eorū a sole i vesperti, post solis occasum apparere incipiunt.

*Occidentes oc-
casu matutino*

☉ Occidentes occasu matutino sunt, qui radios solis ingrediuntur & propter accessum eorum ad solem, mane occulta-

*Occidentes oca-
casu vespertio*

ri incipiunt. ☉ Occidentes autem occasu vespertino sunt, qui solis radios ingrediuntur: & propter accessum eorum ad solem, aut solis ad eos, vesperti post solis occasum incipiunt occultari.

*Propter eorum
laxitatem.*

Tres superiores non occidunt occasu matutino, nec oriuntur ortu vespertino: sed venus, & mercurius, atq; luna.

*Propter eorum
velocitatem.*

☉ Triplex autem est ratio, cur luna post coniuncti-
onem suam cum sole, quandoque citius, quandoque tardius appareat.

*De varia hanc
apparitione post
coniunctionē*

☉ Vna declinatio siue obliquitas zodiaci, & horisontis. Nā si fit coniunctio sub egyptica, in medietate tamen a fine Sagittarij ad finem geminorum: tunc cum sol occidēdo in horisonte fuerit, plures gradus erunt in circulo reuolutionis lune, a luna ad horisontem, quā de zodiaco a luna ad solem.

*coniuñtionē
cum sole.*

☉ Vnde in climatibus s. ptenrio. citius videri poterit, quā si fuisset in altera zodiaci medietate.

Prima ratio.

Secunda ratio.

☉ Secunda est, latitudo lune ab egyptica. Nā si post coniuñtionem mouetur in latitudinem sep-

tentrionalem iterum citius videri poterit, quam si moueretur in latitudinem meridiana. Tertia vero est, velocitas motus lunæ veri. Nam si velox est motu, citius apparet, quam si tarda foret.

¶ Fit igitur quandoq; vt omnes hęc causę concurrant, tunc eodem die & vetus & noua apparet: quãdoque autem duę tantũ, tunc secunda die post coniunctionem: quęque vero vna sola, tunc in tertio die videtur: quandoque etiam omnium eorum oppositũ accedit, rñq; quarto die cõtingit eã apparere.

¶ Aspectus planetarum trinus est, cum per tertiam partem: quadratus, cum per quartam: sextilis



vero, cum per sextam eclipticę partem: eorum vera loca disteterit.

Coniunctio media planetarũ fit, quando linee mediõrum motuũ eorum secundum longitudinem zo-

diaci coniunguntur. Vera autem, quando linee verorum motuum sic conueniant: sed visibilis, quando linee ab oculo nostro, per centra corporũ suorum educatę coniunguntur in vnum.

Tertio ratio.

*He tres cas. fa-
cilis videntur
i sphaere mate-
riali, quã post
setis plano de-
pinti.*

*Aspectus plane-
tarum.*

*Coniunctiones
diti.*

Coniunctio vera.

Coniunctio visibilis.

h

PASSIONES:

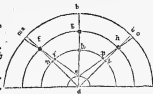
Oppositio.

¶ Similiter de oppositione media, & vera dicendum. Et attenduntur hæc, in eiusdem signi gradu & minuto.

Corollarium.

¶ Ex isto patet, sæpe conjunctionem veram esse, quando media præcessit, aut futura est: sæpe etiam veram esse, quando tamen visibilis non est: aliquã etiam visibilem veram præcedere, quandoque vero sequi.

Centrum mundi, *d*.
 Oculus supra terram, *e*.
 Zodiacus, *a b c*.
 Vertex seu Zenith, *b*.
 Orbis solis, *f g h*.
 Orbis lune, *i k l*.
 Linea arborum motuum coniunctæ, *d f a*, & *d h e*.



Linea visibilium conjunctionum, *f m*, & *e h o*.

Linea visibilis & vera coniunctæ, *d e b*.

Coniunctio vera a visibili non discrepens, sole in *g*, luna in *n*.

Coniunctio visibilis præcedens veram, sole in *f*, luna in *l*.

Coniunctio vera præcedens visibilem, sole in *h*, luna in *l*. Oportet igitur lunam moveri ad *n*, antequam sit vera, & ad *p*, antequam sit visibilis.

Verus loc. astri

¶ Locus verus astri est, punctus firmamenti, lineam a centro mundi, per centrum astri protentã terminans.

locus visus astri

¶ Locus autem visus, siue apparens, per lineã ab oculo, per centrũ astri protraçiam determinatur.

Diversitas aspectus.

¶ Diversitas aspectus astri est, arcus circuli magni per zenith, & verum locum astri transeuntis; inter

Parallaxis

locum aſtri verum, & apparentem interceptus.

¶ Inde manifeſtum eſt, quanto vicinius aſtrum cętro mundi & horizonti fuerit, tanto maiorem habere diuerſitatem aſpectus. Hanc quoque maximam in Luna reperiri: in Marte vero, non bene perceptibile. Habet nanque ſemidiameter terre ſenſibile ad ſemidiametrũ orbis lunę: nõ multũ aut perceptibile, ad ſemidiametrũ orbis Martis magnitudinẽ.

Corollarium.

Circulus magnus,
b c d.

Centrum mundi, a.
Oculus ſuper terrã

g.
¶ Aſtrum remotius,
h, i, j.

Verus locus eius, e.

Locus viſus, d.

Diuerſitas aſpectus, f d.

¶ Aſtrum propinquius, f.

Verus eius locus, b.

Locus apparentis, d.

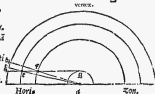
Diuerſitas aſpectus, arcus b d.

¶ Diuerſitas aſpectus aſtri in longitudine eſt, arcus eclipticę, inter duos circulos magnos interceptus: quorum vnus per polos eclipticę & locum verum procedit, alter autem per eodem polos, & locum aſtri viſum.

Diuerſitas aſpectus in longitudine.

¶ Diuerſitas aſtri in latitudine eſt, arcus circuli magni, per polos zodiaci tranſeuntis, & locum aſtri verum: interceptus inter duos circulos eclipticę æquidistantes, quorum vnus per locum verum aſtri progreditur, alter per locum eius viſum. Id

Diuerſitas aſpectus ſecundum latitudinem.



PASSIONES.

autem quod de his circulis equidistantibus eclipticæ interceptitur, inter circulos magnos per polos zodiaci transcūntes, simile est diuersitati aspectus in lōgitudinern de diuersitas aspectus quali linea diagonalis quadranguli, cuius latera sunt, diuersitates aspectus in longitudine, & latitudine.

Vertex scilicet zenith, e

e.

Ecliptica, a b c.

Pobis eclipticæ, d.

Locus verus astri, f

Locus nifus eclipticæ

parcus, g.

Diuersitas aspectus

secundum longitudi-

udinē, arcus b c.

Diuersitas aspectus

secundum latitudinē, arcus f i.

Diuersitas aspectus generalis, diagonalis, f g.



Diuersitas aspectus lunæ ad so-

Hæc patent ex
figa. nūc. 14

☾ Diuersitas aspectus lunæ ad solem est, excessus 18
diuersitatis aspectus lunæ, super diuersitatem aspectus solis. Si vera coniunctio luminarium fuerit inter gradum eclipticæ ascendentem, & nonagesimū eius ab ascendēte visibilis eorū coniunctio præce-
sit veram. Si autem inter eundem nonagesimū, & gradum occidentem fuerit, visibilis veram sequetur. Sed si in eodem gradu nonagesimo acciderit, tunc simul visibilis coniunctio cum vera fieri nullaque diuersitas aspectus in longitudine continget. Nonagesimus namq; gradus eclipticæ ab ascē-

dente semper est in circulo per zenith, & polos zodiaci procedente.

19 **C**Latitudo lunæ visâ est, arcus circuli magni, per polos zodiaci, & locum lunæ verum aut visum trāseuntis, inter eclipticam, & circulum sibi æquidistantem incedentem per locum visum, interceptus.

Latitudo lunæ visâ.

Vt est arcus e g nel o i proxiâ descriptionis.

Digitis ecliptici.

Minuta casus i eclyp. lunari.

20 **C**Digiti ecliptici dicuntur, duodecimæ diametri corporis solaris, aut lunaris eclypate.

CMinuta casus in eclypsi lunari sunt, minuta zodiaci, quæ luna perambulat solem superando, a principio eclypsis, vsque ad medium eius, si particularis fuerit, aut vniuersalis sine mora vel a principio vsque ad initium totalis obscurationis, si vniuersalis cum mora fuerit.

Minuta moræ dimidiæ i eclyp.

CMinuta moræ dimidiæ sunt, minuta zodiaci, quæ luna solem superando, a principio totalis obscurationis, vsque ad medium eius perambulat.

Minuta casus i eclypsi solis.

CMinuta casus in eclypsi solari sunt, minuta quæ luna a principio eclypsis, vsque ad medium superatione sua, vltra solem perficit.

Regu. præsticæ.

CQuare si minuta ista per superationem lunæ in hora diuidatur, tempus quo ea pertansit eueniet.

Diameter solis visualis.

Id est, de a c, partibus die, visualis sol qui que perambulât in hora.

Diameter lunæ visualis.

21 **C**Diameter solis visualis in auge eccentrici, xxxi. minu. chordat: sed in opposito triginta quatuor. *nota* Semper tamē, quæ est proportio quinque ad sexaginta sex, ea est motus Solis in hora, ad diametrum suam visualem.

CLunæ vero in auge eccentrici & epicycli, xxxix. minuta, sed in auge eccentrici, & opposito angis

THEORICA

*Id est, ex 47. par-
tibus diametri
usuales, luna i
hora perambra
lat. 48.*

epicycli triginta sex. Semper tamē quę est propor-
tio quadraginta octo, ad quadraginta septem: ea
est motus lunę in hora, ad diametrum suā visua lē.
Quare sequitur, quod possibile sit, vt etiam quan-
doque Solis eclip̄sis accidat vniuersalis: nūquam
tamen naturaliter apparere potuit, ratione diuersi-
tatis aspectus, vt totus sol toti terrę vniuersaliter
eclip̄setur.

*Id est, quando sol
est in auge dia-
meter umbre
terre est parti-
um. 13. & lunę
ne portione s
similium.*

¶ Dum sol in auge eccentrici fuerit, diameter vm-
brę, in loco transitus lunę, se habet ad diametrum
lunę visualem, sicut tredecim ad quinque. Exces-
sus autē eius, dum sole sit in auge, super diametrum
eius, dum sol alibi fuerit in eccentrico, decuplus est
ad differentiam motuum Solis in hora, quibus dū
est in auge, atque illo loco alio mouetur.

*¶ Vt si motus solis horarius, eo in auge constituto sit, quinquan-
ginta septē minu. in opposito uero sexaginta duo. minu. diffe-
rētia erit quatuor nana. que decuplata, faciūt quadraginta
minu. tantum ergo superat diameter umbre, sole in auge, dia-
metrum umbre, sole in opposito. idem de aliis locis ab auge.*

¶ In maiorem eclip̄sum notitiam, presentes sibi annexas de-
scriptiones, ubi sol in A diameter terre b c, umbra d e, & g
k, luna in d f h l. Reliqua primo intuitu sunt manifesta.

¶ Descriptio Eclip̄sum Solis, & Lunę.

¶ Descriptio Eclypsis Lunę.



¶ Figuratio Eclypsis Solis.



THEORICA
THEORICA
 Declinationum, & latitudinum.

Declinatio stellæ

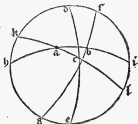


Declinatio stellæ est, distantia ipsius ab æquinoctiali: & computatur in circulo transeunte per polos mundi, & verum locum stellæ, quem linea a centro mundi, per centrum corporis stellæ ducta designat.

Latitudo stellæ.

Latitudo autem stellæ est, distantia eius ab ecliptica: & computatur in circulo per polos eclipticæ, & verum locum stellæ modo dictum eunte.

<i>Meridiana,</i>	<i>dfe g.</i>
<i>Ecliptica,</i>	<i>dcc</i>
<i>Æquator,</i>	<i>fbg.</i>
<i>Poli mundi,</i>	<i>h, j.</i>
<i>Poli eclipticæ,</i>	<i>h, l.</i>
<i>Astrum, punctum</i>	<i>a.</i>
<i>Declinatio, arcus</i>	<i>ba.</i>
<i>Latitudo, arcus</i>	<i>ca.</i>



Corollarium.

Ex his, & de sole supra dictis, manifestum est: solem nullam habere latitudinem, licet declinationē habeat: eo quod semper superficies deferentis eius in superficie eclipticæ permaneat.

Quò eclyp. nihil aliud est, quam solaris m. a.

Luna autē, & alij quinque latitudinem habent: in luna nanque, propter declinationem axis augē

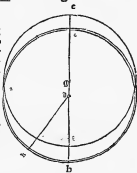
inuentium, ab axe zodiaci, superficies plana deferentis eius, semper superficiem planam eclipticæ secat, super diametro mundi, ab eadem in parte oppositas declinando, quantitate suæ maximæ declinationis semper eadem inuariabiliter permanente. Superficies nanque plana epicycli eius, nunquã a superficie deferentis recedet: quapropter non habet nisi latitudinem vnã, scilicet, quæ propter declinationem deferentis ab ecliptica contingit.

De latit. lune.

Regla. de latit. dice lune.

4. ¶ Hæc autem cognoscitur, per argumentum latitudinis lune verum. Vnde argumentum latitudi-

Ecliptica, $i\ abc$,
 eius centrum, d .
 Deferens lune, $e\ af$,
 eius centrum, g .
 Caput draconis, a .
 Iustium arietis, e .
 Linea motû motus lune,
 $d\ h$.
 Linea veri motus lune,
 $d\ b$.
 Medium argumenti,
 arcus $a\ b$.
 Verum argumentum lune, arcus $a\ b$.



¶ Si igitur verus motus capitis ea , dematur ex vero motu lune $e\ ab$, relinquetur $a\ b$.

¶ Vel si medio motui capitis abc jungatur verus lune, $e\ ab$, consurgat $e\ abea$, circulatio: dempto ergo toto circulo $abca$, idem relinquetur argumentum $a\ b$, eũ quo latitudo lune bf investigatur.

THEORICA

*Argu. lati. lunæ
mediæ.*

*Argu. latitud. la-
næ æquæ.*

*Regu. de argu.
latitud. æquæ
lunæ.*

*De latitudinē sa-
turni, jovis, &
maris.*

nis lunæ mediæ est, arcus zodiaci, inter lineam ve-
ri motus capitis draconis, & lineam mediæ motus
lunæ, secū dum successionem signorum acceptus.

¶ Argumentum autem latitudinis lunæ verū est,
arcus zodiaci, a linea veri motus capitis, ad lineam
veri motus lunæ numeratus, secundū successionē.

¶ Subtracto igitur vero motu capitis, de vero loco lunæ, aut addito vero motu lunæ, cum medio motu capitis, argu. latitudinis lunæ verū prodibit.

¶ Tres vero superiores duplicem habent latitudi-
nem: vnam quæ contingit propter declinationem
superficiæ deferentis, a superficie eclipticæ in op-
positas partes, sicut in luna, semper quantitate ma-
xima invariabili manēte. Interfectiones tamen de-
ferentium cum ecliptica, super diametro mundi
(quæ etiam caput & cauda dicuntur) non mouentur sicut in luna, contra successionem signorū: sed
(sicut dictum est) secundum motum octauæ sphæ-
ræ ita vt auges deferentium illorum, semper circū-
ferentias eclipticæ æquidistantes, a parte septētrio-
nis describant. Quanquam autem auges illorum
semper sint septētrionales: non tamen in omnibus
tribus sunt puncta maximarum latitudinum defe-
rentium ab eclipticæ: imo solum in Marte sic est, vt
aux deferentis maxime declinet ad aquilonem ab
ecliptica: sed in Saturno, talis punctus distat ante
augem sui deferentis, scilicet contra successionem,
quinquaginta gradibus: in Ioue vero post augem,
scilicet secundum successionem, gradibus viginti,

*2190 Luna mouet
sub latitud. successio-
nis in signorum.*

*Vbi cūgit ma-
xima latitudo
saturni, jovis,
& maris.*

C Latitudinem autem aliam ex parte superficiei planę epicycli, quandoque a superficie deferentis plana declinatis. Mouetur autem epicyclus in latitudinem, respectu augis verę, super axe suo centrũ eius & longitudes medias transeunte taliter tamen, vt cum centrum epicycli fuerit in nodo capitũ aut caudę, aux vera & oppositum epicycli, directę sint in superficie deferentis, & superficies epicycli superficie eclipticę. Postquam autem recedit a nodo, diameter augium epicycli dedinare incipit a superficie deferentis: ita quod oppositum augie verę epicycli, remoueri incipit a superficie deferentis versus eam partem, ad quam medietas deferentis, per quam tunc moueri centrũ epicycli incipit ab ecliptica, & aux vera epicycli tantundem ad partem oppositam. Et sic continue remouetur aux, & oppositum augis epicycli a superficie deferentis: donec centrum epicycli perueniet ad punctum deferentis maxime ab ecliptica declinante, scilicet inter duos nodos medium: tunc maxime epicycli superficies cum dicta diametro a deferente declinat. Ab hoc autem loco, successiue declinatio epicycli a deferente minoratur, vsq; quo centrum epicycli peruenierit ad nodum alium: in quo iterũ tota superficies epicycli erit i superficie eclipticę, & diameter augium verarum in superficie deferentis. Vnde de axis super quo fit motus iste in latitudinem, semper dum centrũ epicycli extra nodos fuerit, superficie eclipticę equidistabit.

Letit. sater. io
 nis & mertis,
 ex parte epi.

Q. solid. 11 mo.
 epi. trium supe
 riorum secun
 dũ latitudinẽ.

THEORICA

Coro. primū.

Ex his apparet primo, quod axis (vt dictum est 7
superius) super quo fit reuolutio epicycli in longi-
tudinem, axi eclipticæ quādoque æquidistat, quā-
doque vero non inunquam autem axi eccentrici æ-

Coro. secundū.

quidistabit. Secundo, semper corpus planetæ, dum
in superiori medietate epicycli fuerit, centro epi-
cli extra nodos existente, erit inter duas superficies
scilicet eclipticæ & sui deferentis; dum aut fuerit in
inferiori medietate epicycli, erit distantius ab ecly-
ptica, quam deferens ab eadem. Non igitur semper
astrum inter deferentem & eclipticam reperietur.

Coro. tertium.

Tertio, auges epicyclorū veras & medias, non sem-
per terminos esse linearum, quæ per centrum epi-
cycli trahuntur; veruntamen eas per tales lineas
contingit determinari. Vnde aux media epicycli,
semper est in superficie plana, orthogonaliter su-
perficiem deferentis in linea augis mediæ secante;
& aux vera epicycli, in simili superficie secante de-
ferentem in linea augis veræ. Quarto manifeste pa-
tet, centra deferentium & æquantium, a superficie
plana eclipticæ declinare.

Coro. quārtū.

Latitudines autem ho-
rum, quæ scribuntur in tabulis, contingunt dum
centrum epicycli in puncto deferentis maximæ de-
clinante fuerit.

*De latitudinib⁹
tabularum.*

*Triplicis latitudi-
nis in Venus & Mer.*

Sed Venus & Mercurius, triplicem solent habe-
re latitudinem. Vnam ex parte deferentis, quæ de-
uatiō dicitur; Aliam ex parte inclinationis diame-
tri augis veræ & oppositi epicycli, quæ inclinatio

*Deuatiō.
Inclinatio.*

Vocatur: Tertiā ex parte reflectionis diametri lō
gitudinum mediarum, respectu augis verē, quę re
flexio appellatur.

Reflexio.

Superficies nanque deferentis in latitudinē, nūc
ad partem septentrionis, nunc meridiei, super dia
metro mundi mouetur: Cuius motus poli, vtrinque
ab auge æquantis nonaginta gradibus eclipticę
distant: ibi enim caput & cauda fiunt. Hic tamen
motus latitudinis, motui centri epicycli taliter est
proportionatus, vt quando centrum epicycli fue
rit in aliquo loco nodorum, scilicet nonaginta gra
dibus ab auge æquantis distans, nulla est deuiatio
deferētis: sed tota superficies eius in superficie ecly
pticę existit. Deinde centro epicycli eius a nodo re
cedente, incipit deferens deuiare: ita vt medieta es
ius, quam ingreditur centrum epicycli, in Venere
quidem, semper declinet ad aquilonem, in Mercurio
vero, semper ad austrum. Et augetur successi
ue deuiatio, donec centrum epicycli peruenerit ad
augem deferentis, vel eius oppositum: tunc enim
deuiatio est maxima, in Venere quidem, minuta de
cem septē, in Mercurio minuta quadragita quinq̄.
Quę vterius continue minoratur, vsquequo cen
trum epicycli in nodum alium peruenerit: vbi rur
sus nulla fiet deuiatio, post iterum fiet vt prius.

*Descriptio deut
ationis.*

Vnde patet, sicut nunquam cętrum epicycli ve
neris, versus meridiem deuiat ab eclipticā: ita nū
quam centrum epicycli Mercurij, versus aquilonē
contingit deuiare.

Corol. primū.

THEORICA

Corola. secundā.

☉ Manifestum est etiam, motum circuit ionis centri epicycli in deferente, æqualem esse reditioni deferentis in latitudine.

Corola. tertīā.

☉ Hinc similiter apparet, polos super quibus fit motus deferentis in longitudinem (vt dictum est supra) nunc ad polos zodiaci accedere, nunc ab eis remoueri.

*Orbis trique
Mer. ☉ uene,
superaddēdas*

☉ Propter dictas autem deuiationes, orbibus prænumeratis alium mundo concentricum, prædictos omnes includentem, superaddi uidetur oportere, ad cuius motum trepidationis, prædictæ deuiationes accedant.

*Descrip. motus
inclinacionis
hinc ☉ merc.*

☉ Sed superficies epicycli plana, a superficie deferentis hac atque illac declinando mouetur. Primo super diametro epicycli, per longitudes medias ab auge vera cunctesquo motu fit, vt diameter augis veræ & oppositi superficiem deferentis secet: ita vt aux vera in vnam partem, & oppositum in aliam a deferente declinet. Hæc tamen declinatio, motui cētri epicycli taliter proportionatur: vt quicumque centrum epicycli fuerit in auge equantis, dicta diameter nusquam a deferente declinet, sed in superficie eius constituitur. Centro aut epicy, ab ea recedente, aux vera epicycli a superficie deferentis declinare incipit: in uenere quidem versus septentrionem, in Mercurio vero ad meridiem, & oppositum augis veræ ad partem oppositam. Quæ declinatio continue augetur, vsquequo centrum epicycli ad nodum eandē peruenerit, scilicet dum ab auge

æquantis nonaginta gradibus secundum successio-
nem signorum disteterit: tunc enim maxima diste-
diametri contingit declinatio. Quæ postea conti-
nue minorabitur, donec centrum epicycli ad op-
positum augis æquantis peruenierit: ubi rursus nū-
quam dista diameter declinat, sed in superficie dese-
rentis constituitur. Inde vero centro epicycli rece-
dente versus nodum alium, aux vera declinare in-
cipit a superficie deferentis: in venere quidem ad
meridiem, in mercurio autem ad aquilonem, & op-
positum augis ad partem oppositam. Et maiora-
tur successiue declinatio, donec ad nodum alium
puenerit cætrū epicy. ubi rursus maxia fiet. Dehinc
aut decrescit, donec in augē æquantis venerit, ubi si-
cut prio dicta diameter i superficie deferentis erit.
Inde prior dispositio redit.

¶ Quandoque igitur maxima deferentis de-
uiatio cōtingit, nullam epicyclus declinationem
habet: & quando hæc nulla est, illa maxima est.

Corollarium.

xl ¶ Secundo autem mouetur superficies plana epi-
cycli, a superficie deferentis declinando, super dia-
metro epicycli per augem veram & eius oppositū
eunte: quo motu fit, vt diameter per longitudines
medias ab auge vera transiens, superficiem deferen-
tis quandoque secet: ita vt mediætas epicycli sini-
stra in vnâ partem, dextra in aliam a deferente
reflektantur. sinistram autem voco, quæ post augē
epicycli secundum successionem existit. Hæc ta-
men dicta diametri reflexio, etiam motui centri epi-
cycli proportionata est taliter: vt quandoque

*Motus reflexio-
nis epicycli. et
mere. qualiter.*

THEORICA

centrum epicycli fuerit in nodo capitis, scilicet in intersectione ante augem deferentis, contra successione signorum gradibus nonaginta, nulla sit distæ diametri reflexio, sed in eadem superficie cum deferente loceatur. Centro autem epicycli hic versus augem recedente, medietas diametri distæ sinistra siue orientalis, a superficie deferentis, invenerit quidem ad septentrionem, sed in mercurio ad austrum incipit reflecti, altera vero medietas versus partem oppositam. Quæ quidem reflexio continue augeatur, vsquequo centrum epicycli ad augem equantis venerit: vbi tunc maxima fiet. Post vero versus nodum alium decreset, donec ad eundem centrum epicycli perueniet: vbi rursus nulla accidet reflexio. Sed ab hoc loco centro epicycli transeunte versus oppositum augis equantis, iterum medietas sinistra diametri euntis per longitudines medias incipit reflecti, invenerit quidem ad meridiem, ad aquilonem autem in mercurio. Et augetur, vsquequo veniet ad oppositum augis equantis: vbi tunc iterum maxima fiet. Hinc autem minuetur successiue, vsq; dum centrum epicycli ad nodum capitis reuertetur: vbi nulla fiet reflexio. Et rursus habitudo prior redibit.

Corollarium.

¶ Manifestum est igitur, in loco deferentis vbi nulla contingit epicycli declinatio: maximam eius reflexionem accidere. Deuiationes itaque ab eclipticæ declinationes autem & reflexiones, a deferente computantur. Et quæ scribuntur in tabulis sunt, quæ

contingunt dum maximè fiunt. Cum autem maxima contingit reflexio, scilicet in auge deferen-
tis, vel opposito existente cetro epicycli: extremitas
diametri quæ reflectitur minorem habet reflexio-
nè, quàm partes circumferentiæ epicycli, sub ea versus
oppositum augis existentis, punctus tamen circū-
ferentiæ epicycli, contactus a linea eam contingen-
te a centro mundi protracta, tunc præ ceteris maxi-
mam habet reflexionem, sicut itaque motus decli-
nationis epi. fit super diametro quæ reflectitur: ita
e converso, motus reflexionis epi. super diametro
declinante accidit. Vnde vicissim vna est axis mo-
tus alterius. Non igitur i istis, sicut in superioribus
oportet axem super quo fit motus inclinationis
epicycli (cum extra nodos fuerit) superficiæ ecli-
pticæ equidistare.

¶ Propter dictas epicyclorum inclinationes, atque
reflexiones, orbis parui epicyclos intra se locantes
a quibusdam ponuntur: ad quorum motum eas-
dem contingunt.

Orbis circū epi-
cy. ac. & mer.
addendat.

THEORICA

OCTAVAE SPHÆRÆ.

THEORICA

Primus motus
octave sphe.

Imo est quadruplex
motus octave sphe



Secundus motus
octave sphe.

Motus augium
& stellarum fixarum.

370. h. r. n. s.
an his prout fecerunt

377. g. 20. m.

Tertius et pro-
prius motus octave
sphe.
Qualitas motus
trepidationis.

Cause vero spheræ ad cuius motum (vt sepe dictum est) orbis deferentes auges planetarum mutantur, triplex inest motus: Vnus quidem a prio mobili, scilicet diurnus, quo

in die naturali semel super polis mundi reuoluitur.

¶ Alter a nona spheræ, quæ secundum mobile vocatur, qui semper est secundum successionem signorum, contra motum primum, super polis zodiaci regularis: ita vt in quibuslibet ducentis annis, per vnum gradum & viginti octo minuta fere progrediatur. Hic motus augium, & stellarum fixarum in tabulis appellatur: Et est arcus zodiaci primi mobilis, inter caput arietis primi mobilis, & caput arietis nonæ spheræ. Superficies namque eclipcticæ nonæ spheræ semper est in superficie eclipcticæ primi mobilis.

¶ Tertius autem est sibi proprius, qui motus trepidationis vocatur, siue accessus & recessus octauæ spheræ: & fit super duos circulos paruos, in cõcauitate nonæ spheræ æquales, super principia arietis & libræ eiusdem descriptos, sic quod duo puncta certa octauæ spheræ (quæ capita arietis & libræ eiusdem vocantur) diametraliter opposita, circumferentias talium duorum circulorum nonæ spheræ regulariter describât, cum hoc, quod eclipctica octauæ spheræ semper intersecet eclipcticam nonæ (dum intersecat) saltem in capitibus Cancris & capricorni nonæ diametraliter oppositis,

Carolinian.

¶ Vnde sequitur, cum vnus eorundem punctoꝝ octauæ spheræ est in medietate sui meridiani; alter erit in medietate sui circuli septentrionali: ecliptica quoque octauæ spheræ, semper eclipticam nonæ in partes æquales (dum secat) secabit, atque portiones circularum paruorum alternatim æquales.

Quædit motus trepidatio nō.

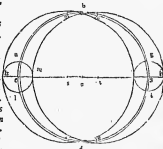
Accidentia ex nonæ trepida.

4 ¶ Velocitatis vero motus istius regula est ista, vt quilibet duorū punctoꝝ circumferentiã sui parui circuli (in quo circumfertur) in septem milibus annorum præcisè perficiat. Quamquam autem hoc motu prædicta puncta, scilicet caput Arietis & Libræ octauæ spheræ, duas æquales circularum circumferentias describant: nulla tamen alia puncta eius, circūferentias circularum describere contingit. Capita vero cancri & capricorni octauæ spheræ, quasi figuras conoidales, habentes pro basi lineas curuas, vtrique a capitibus cancri & capricorni nonæ peragere necesse est: Vnde & quandoq; præcedent ea, quãdoque vero sequentur, quandoque autem coniunguntur. Coniunguntur enim caput cancri octauæ & caput cancri nonæ, dū caput Arietis octauæ fuerit in maxima latitudine ab ecliptica nonæ: quod accidit in circulo magno, per polos zodiaci nonæ, & centra circularum transeunte. Poli autem eclipticæ octauæ (improprie dicti poli) quandoque accedunt ad polos eclipticæ nonæ, quandoque sunt sub eis, quandoque vero ab eisdem remouentur: talis tñ accessus & recessus, semper est super circulo magno per polos zodiaci nonæ, & centra circularum paruorum cunte.

Notæ.

THEORICA

Eclyptica sive
 xz, a b e d.
 Polus borealis
 eiusdem, c.
 Caput Arietis
 nane, d.
 Initium Cæri, b.
 Caput libræ, e.
 Initium Capri-
 corni, d.
 Peruicirculus
 circa initium
 Arietis, f g h i.
 Peruicirculus
 circa caput li-
 bræ priori æqualis, k l m n.



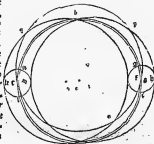
Caput Arietis octauæ, in circumferentiâ, f g h i
 Caput libræ eiusdem, in circumferentiâ, k l m n.
Cum igitur caput Arietis octauæ erit in finitium Canceri erit in
 b, Libræ in h, Capricorni in d, & polus eiusdem c, in puncto s.
Cum autem caput Arietis ipsius octauæ decerniet in g, tunc eclyp-
 tica coniungentur: sed initium Canceri octauæ erit in o, Libræ in l,
 Capricorni in p, & polus t, cum polo e.
CDeficiente capite Arietis in h, rursus separabuntur eclyptice, et
 erit initium Canceri rursus sub b, Libræ in m, Capricorni sub d, sed
 polus e, perueniet ad t.
CTandem peruenit capite Arietis octauæ in punctum i, initium Cæ-
 cri erit in q, libræ in n, Capricorni in r, atque rursus polus t sub e.
 Rursus prior reditu dispositio.
 Arcus igitur accessus & recessus poli, t et.
 Arcus accessus & recessus capitis Canceri ob q, Capricorni p d r.

CContingit itaque, ut eclyptica octauæ sphaeræ,
 sub diuersa eius habitudine, successiue in diuersis
 suis partibus, æquinoctialem primi mobilis iterferet.

cet, atque interfectio talis nunc in ipso capite Arie-
tis primi mobilis accidat, nunc citra, nunc ultra: ita
vt in tempore quo centrum parui circuli reuoluti
onem vnā perficit (quę in quadraginta nouem
milibus annorum contigit, loquendo naturaliter)
quilibet punctus eclypticę octauę spherę æquino-
ctialem prope caput Arietis, atque etiā prope ca-
put Librę primi mobilis secueritque quidem secti-
ones in æquinoctiali, accedere quandoque ad capu-
ta Arietis & Librę primi mobilis, quandoque au-

Nota
+ 12000. 000.

¶ Sit figura ut
prior disposita,
iuncto equato-
re o p q r cuius
arcusq; polus a.
Palam est dum e-
clyptica erant
contunctę sectio-
nes fieri in e & f
e. Nam autē ca-
pita Arietis &
librę perueniēt
in f & e, equato-
r secabitur in
o & q, ipsius autē
iō capitibus per-
ueniēs ad h & m, idem equator secabitur ab eadem eclyptica iō
ne in p & r. Non aliter de singulis intermedijs arcibus intelligen-
dam. Et cum eclyptica non moueatur ab a in b, fiet, ut completa
circundactiōe e a pitis Arietis a singula equatoris pūcta ipsius pri-
mi mobilis secentur ab eclyptica ipsius octauę. Hac facilius solido,
quam plano deprehendantur instrumento.



THEORICA

tem ab eisdem remoueri videntur, aliquando quoque secundum, aliquando contra successiōem signorum progrediendo.

*Coro. primū, de
u-riatione ma-
xime declina.*

¶ Vnde fit, vt maxime zodiaci declinationes variabiles existant, Hinc itaque contigisse creditur a diuersis astronomis, diuersis temporibus earundē maximarum zodiaci declinationum quātitates fuisse non æqualiter inuentas: Maiores nanque reperit sunt a Ptholomeo, quam ab Almeones, quod vti que cum similibus vñs, & modis processerunt, vix aliter, quam tali motus diuersitate, vcl simili (sicut dictum est) modo euenire potuit.

*Coro. secundū,
de uariatione
æquinoctio,
et solstiorū.*

¶ Variationem autem sectionis eclipticę octauę & æquinoctialis respectu arietis primi mobilis, necessario sequitur, vt æquinoctia, similiter solstitia continue diuersificentur. Vnde non semper cum Sol i capite arietis primi mobilis fuerit, necesse est æquinoctium accideret sed stat atea fuisse, vel post ea sequuturum esse, scilicet cū fuerit in sectione prædicta. Ex quo nāque (sicut supradictum est) orbis augem Solis deferentes, super axe eclipticę octauę spherę, ad motum eiusdem spherę mouentur, & orbis solem deferēs super axe, prædicto axi equi distant, necessario sequetur: vt centrum corporis solaris semper in superficie ecly. octauę spherę reperiat. Hęc autem superficies sæpe, imo frequēter est extra caput Arietis primi mobilis: quare sequitur illatum. Similis de uariatione solstiorum est ratio.

Ex quibus quidem primo concluditur, non esse necessarium, existentem Solem in capite arietis vel Librę primi mobilis, nullā habere declinationem ab æquinoctiali. Secundo similiter non esse necessarium, in capite Cancrī vel capricorni primi mobilis solem existentem, ab æquinoctiali declinationem habere maximam. Stat enī solē esse in circulo per polos eclipticę primi mobilis & caput arietis eiusdem transeuntem, & tamen esse extra superficiem æquinoctialis; similiter stat, eum esse in circulo per polos zodiaci primi mobilis, & caput cancri eiusdem euntem, & tamen tunc ab æquinoctiali declinationem non habere maximam, sed antea in ipsa fuisse vel post i ea esse futurū. Hęc etiam sequitur, tropicos Cancrī & Capricorni continue, respectu æquinoctialis variari; nunc quidem versus eū propinquādo, nunc ab eo elongando; certos tamē limites quos exire non potest, habeat illa variatio.

Ex his autē stellarū motibus, satis apertū est, motum aggregatum ex motibus none, & trepidatione octavę, quandoque secundum successionem, nūc quidem velociter, nunc tardē, quandoque autem stationarium, & quandoque contra successionem contingere; secundum diversum situm capitis arietis octavę spherę, in circūferentia sui parvi circuli.

Difficile igitur valde fuit, huius motus antiquis reperire qualitatem. Vnde diversimode in hoc fuerunt imaginati. Aliqui nanque dicebant, auges, & stellas fixas moveri per noningentos annos versus

Coro. tertiam, de solis declinatione circa æquinoctia, et tropica puncta.

Hęc actūque potent ex præcedenti figura, sed melius in sphaera mate.

Tropicorum mutatio.

Coro. quartam, de varietate motus sideris propter trepidatione.

Varie opin. de motu stel. fix.

THEORICA

Albategni.

Alphraganus.

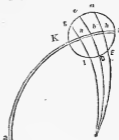
Medius motus
oct. i. sphae.

orientem continue, vsque ad gradus septem deinde per alios noningentos annos, tantum de eoduo verso versus occidentem. Albategni vero dicebat, eas moueri vno gradu in sexaginta annis, & quatuor mensibus, semper versus orientem. Alphraganus autem putauit, quod in centum annis vnum gradum semper versus orientem perficerent.

¶ **M**edius itaque motus accessus & recessus octauae sphaerae est, arcus circuli parui, a puncto supremo quartae secundum successionem signorum, vsque ad caput arietis octauae sphaerae computatus.

¶ **A**equatio autem octauae sphaerae est, arcus eclipticae nonae sphaerae, centrum parui circuli, & circulum magnum a polis eclipticae nonae, per caput arietis octauae transeuntem, interiacens. Cum igitur medius motus accessus & recessus nihil fuerit, aut semicirculus, nulla fit dicta equatio. Sed si octoginta gradus aut ducenti & septuaginta fuerint, ipsa erit maxima.

Eclipt. primo
bilis, ab . . .
Principium Arietis
is eadem, a . . .
Initium Arctis no
nae, b . . .
Paruus circulus o
ctauae, d f e g . . .
Motus augm. &
stellarum fixarum
(de quo antea)
arcus, a b . . .
Polus eclipticae
nonae, c . . .



Punctum supremū quartae parui circuli d.

¶ Medius motus octavae sphaerae capite Arie. in f, arcus d f, & aequatio b h in i, nec arcus d i, & aequatio b i maxima: in m, arcus d i m, & aequatio rursus h b in e, arcus d i e, & aequatio nulla. In g, autem arcus d i g, & aequatio b n in h, nec arcus d e h, & rursus aequatio maxima b h: Tandem capite octavae in l, medius motus arcus d e l, & aequatio n b.

¶ Cū igitur caput octavae fuerit f, i, uel m, aequatio b h, aut b i, additur motui a g i s e b, ut verus relinquatur. Quod si fuerit in g, h, uel l, tunc subtrahitur aequatio b n, uel b a, a medio motu a b, ut verus pariter relinquatur. At si idem caput octavae fuerit in d, uel e, tunc medius motus & verus idem sunt, haec factis.

¶ Cum autem talis motus accessus & recessus fuerit semicirculo minor, aequatio erit semper addenda: sed cum maior fuerit, erit minuenda.

Regula de aequa-
tione sphaerae.

THEORICA

Octavae Sphaerae secundum Thebitium.



Hebit vero, duplicem tantum octavae sphaerae motum inesse dixit: Vñ a primo mobili, siue sphaera nona, diurnum scilicet alium vero propriū, scilicet trepidationis, qui fit super circulis paruis. Duplicem eclipticam asseruit, fixā quidem in nona sphaera, mobilem autem in octava: ita ut capita Arietis & Librae mobilis, circumferantur in duobus circulis paruis, quorum media

Duplex tantū
motus in octa-
uae sphaerae, ses-
cū dū i thebit.

THEORICA:

seu poli sunt, ipsa capita Arietis & Librę egypticę fixę, & arcus egypticę fixę, inter polos horū par uorum circuloorum & circūferentias suas, quatuor gradus habet, decem & octo minuta, xliij. secunda.

*Qualitas par
uorū circula,*

*Qualitas mo.
secundū obli.*

¶ Dixit autem, capita Arietis & Librę mobilia ta- liter circumferri, vt cum caput Arietis mobilis fue rit in sectione parui circuli, & equatoris occidenta- li, ipsum mouebitur in medietatē parui circuli quę ab equatore septētrionalis est: caput autem Librę mobilis mouetur tunc per medietatē sui parui cir- culi, quę meridiana est ab equatore. Cum caput arietis mobilis fuerit in sectione æquatoris, & sui par- ui circuli orientali, mouebitur in medietatem par- ui circuli, quę ab æquatore est meridiana: Caput autem Librę mobilis, voluetur tunc per medietate- tem sui parui circuli septentrionalem, ab equatore. At cum caput arietis mobilis fuerit in alterutro du- orum punctorum sectionis egypticę fixę cum par uo circulo, statuetur egyptica mobilis directe in su- perficie egypticę fixę: quod in vna reuolutione capitis Arietis mobilis in suo circulo paruo bis ac- cidet. In omnibus autē alijs locis, capite arietis mo- bilis in periferia sui parui circuli locato, egyptica mobilis secabit egypticam fixam, in punctis qui- dem capitum Cancrī & Capricorni mobilium: Nā hæc duo puncta egypticę mobilis, semper circū- ferentię egypticę fixę in hoc motu coherent, vt nusquam ab ea cedant. At capitibus Cancrī & capricorni fixorum, per quantitatem quatuor gra- duum, decē & octo minutorum, xliij. secundorum

elongari versus orientem aut occidentem cōtingit
 Vbi cumque etiam sectio harum eclipticarum fi-
 at, ipsam necesse est a principiis arietis & librę mo-
 bilium, per quartam circuli magni distare. Licet
 vero in vna reuolutione capitis arietis mobilis, in
 suo circulo paruo bis accidat, vt capita Cancri &
 Capricorni mobilium statuuntur sub capitibus cā-
 cri & capricorni fixorum: nunquam tamen capita

Acuator ab c

d e f,

Polus eius borea-
 lis, g.

Ecliptica primi
 mobilis fixa, a
 hi zd.

Caput Arietis fi-
 xi, a.

Circulus paruus
 circa idem, l m
 n o p.

Caput librę fi-
 xum, d.

Circulus paruus
 circa idē, q r s t u.

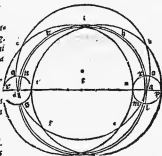
Horizon rectus, r p.

Oriens, pars r.

Occident, pars p.

Ecliptica mobilis, hi t e p uel e i n r.

¶ Capite igitur arietis mobilis eclyp. in m, erit caput librę in q: ipso
 uero i n o, erit librę in y & i. At cum ipsam caput Arietis ueniet
 in p, et librę in t. Reliqua ex predictis, et figura sunt clara: hoc
 illis, quod uelocitas huius motus est, singulis annis quinque mini-
 torum fere, et completa reuolutio in 4320, annis.



THEORICA

arietis & librę mobilium, sub capita arietis & librę fixorum peruēient: Nam dum egyptica mobilis continget circulum paruum a parte Septentrionis, in puncto arietis mobilis, capita Cancrī & capricorni mobilia iūcta sunt cum capitibus fixorū. Similiter accidit in contactu meridiano: sed capita arietis & librę semper a capitibus fixorum, quātitate quę dicta est distant.

*De sectio, egyptica
titarū est equatore.*

☉ Egyptica etiam fixa semper secat æquatorem, in capitibus arietis & librę fixorum, ad angulum semper eūdem, puta' viginti trium graduum, triginta trium minorum, & triginta secundorum. Sed egyptica mobilis æquatorem successiue secat, in singulis punctis comprehensis in duobus arcibus, quos egyptica mobilis in duobus sitibus contactuum ab æquatore separat: & quantitas cuiusque est circiter, *xxi.* gradus, & *.xxx.* minuta.

*De declinatione
ecl. mobilis
ab æquatore.*

Est enim maxima distantia capitis arietis mobilis, a sectione egypticę cum æquatore, per gradus decē, & quadraginta quinque minuta: vnde maxima declinatio egypticę mobilis ab æquatore, variabilis est, maior quandoque declinatione egypticę fixę, quandoque minor eadem, quādoque sibi equalis. Tunc enim equalis est illi, cum mobilis sub fixę superficie fuerit: maior vero, in sitibus contactuum. vnde etiam Ptholomęus, *xxxiii.* graduum, *li.* minorum, *xx.* secundorum reperit. Minor autē, dum caput arietis mobilis in sectione æquatoris, & parui circuli fuerit: Nam tunc interseccio egypticę

carum erit in puncto eclipticę mobilis maxime de
clinante, qui minus declinat quam caput cancri, &
capricorni fixum.

4 **¶** Aequatio itaque octauę sphaerę est, arcus ecly-
pticę mobilis, inter caput arietis mobilis, & inter se-
ctionem eiusdem eclipticę cum æquinoctiali in-
terceptus.

*Aequatio octa.
sphaerę secun-
dam thebiti.*

¶ Sed motus accessus & recessus est, arcus circuli
parui inter caput arietis mobilis, & iter sectionem
æquatoris & circuli parui, per medietatem circuli
septentrionalis progrediendo.

*Motus accessus
& recessus.*

5 **¶** Hoc motu contingit, vt stellę fixę videantur
nunc moueri versus orientem, nunc versus occidē-
tem, nunc motu veloci, nunc motu tardo. Nam cū
fuerit caput arietis mobilis in quartis parui circuli
ab æquatore, videlicet prope situs contactuum (de
quibus diximus) tarde videntur moueri versus eā
partem, versus quam est motus earum, quod tunc
æquatio octauę sphaerę parum crescat, aut decre-
scat. Sed cum fuerit caput arietis mobilis in alteru-
tra sectionū æquatoris & circuli parui, vel prope,
velociter moueri videbuntur stellę ad eam partē,
ad quam est motus earum, quod sub eisdē sitibus
æquatio octauę sphaerę plurimū crescat, aut decre-
scat: Hic diuersitas manifesta in motu earū inuenta
est. Ptho. enim, earū loca tēpore suo verificata, cō-
parauit ad loca earum ab Hiparco & alijs inuen-
tareperitque motas motu tardo, videlicet in centū
annis graduvno. Nam tunc caput arietis erat sepa-
ratū a puncto quartę circuli parui meridianę vere

*Acciden. ex mo-
tu access. & re-
cessus.*

Ptolemaei.

THEORICA

sus equatorem accedens. Posteriores vero, dū ma-
 gis accederet, inuenerunt moueri in sex & sexaginta
 annis vno gradu. Nunc nostro tempore, scilicet an-
 no domini .M. cccc. lx. factum est, caput arietis
 septentrionale, fere sexaginta sex gradibus a secti-
 one parui circuli, & equatoris distans: Vñ & a secti-
 one eclipticę mobilis cum equatore, lxxx. gradi-
 bus, xlviij. minutis fere distat. Sectio igitur iam fit
 sup. vicessimo gradu, duodecimo minuto piscium
 eclipticę mobilis.

*Almagest. qvi.
 Observatio mo-
 deriorum.*

*Quādo est
 maxima.*

¶ Maxima autem equatio octauę spherę contingit,
 dū caput arietis mobilis fuerit super punctis quar-
 tas circuli parui, ab intersectionibus eius cum equa-
 tore distinguentibus: & est decem graduum, qua-
 draginta quinque minutorum. Vnde quilibet pñs
 eius a decem nouem gradibus, quindecim minutis
 piscium, vsque ad decem gradus quadraginta qui-
 que minuta arietis eclipticę mobilis, potest fieri in
 loco intersectionis, quę est punctus equalitatis ver-
 nalis. Idem intelligendum de puncto equalitatis
 autumnalis in arcu opposito. Constat etiam, pun-
 cta tropica non semp esse in capite Cancri et capri-
 corni mobilis: sed in punctis per quartam a sectio-
 ne equatoris cum ecliptica mobili distantibus.

*Iudicij Ptole-
 de motu stel.*

Ptholemeus itaq; iudicans stellas tēpore suo mo-
 ueri ab occidente in orientem, credidit vnū tantū
 esse zodiacum fixum, scilicet qui semper eandē ha-
 beret declinationem ab equatore: ad quod sequi-
 tur id quod dixit. Nam ex quo stellę meridiona-

les a tropico hyemali recedentes, accedebant versus punctum equalitatis vernalis, & inter hoc punctum & tropicum æstiuum in partem septentrionis recedebant ab æquatore iudicauit moueri secundum successionem signorum. Sed supposito hoc motu tempore suo, in rei veritate mouebantur contra successionem signorum eclipticę fixę verum est tamen, quod propter æquationem octauę spherę tunc decrecentem, moueri visę sunt ad successione signorum, quod in interseccionẽ eclipticę mobiliscũ æqtore putabat esse caput Arietis zodiaci immobilis quã interseccionẽ semp fixam existimabat.

¶ Hunc motum sequuntur omnes spherę inferiores in motibus suis; ita vt respectu huius eclipticę mobilis sint auges deferentium, & declinationes earum semper inuariabiles.

FINIVNT THEORICAB PLANETARVM, Et octauę spherę seu firmamẽti, optime reuisę & emẽdatę per **ORONTIVM FINEVM** Delphinatẽ, & ab eodem figuris & scholijs opportunissimis illustratę. Impressę autẽ Parisijs, industria & caracteribus Petri vidouęi, Anno a Christi natiuitate. M. D. X XV. Mense iulio.

¶ Fo. 7. linea 10. *Sege eccentricus, loco eccentrici.* Fo. 17. ¶ Fo. 18. in *supr. descriptione, lege Saturn. 10. ¶ Mer, loco Luce.* Reliqua quę nix a quopũ vitari possunt, propter labilitatẽ impressionis, sunt modica, a quouis etiam rudissimo facile castigabilia.

Virescit

vulnere

virtus.

1942
1943
1944
1945
1946
1947
1948
1949
1950
1951
1952
1953
1954
1955
1956
1957
1958
1959
1960
1961
1962
1963
1964
1965
1966
1967
1968
1969
1970
1971
1972
1973
1974
1975
1976
1977
1978
1979
1980
1981
1982
1983
1984
1985
1986
1987
1988
1989
1990
1991
1992
1993
1994
1995
1996
1997
1998
1999
2000
2001
2002
2003
2004
2005
2006
2007
2008
2009
2010
2011
2012
2013
2014
2015
2016
2017
2018
2019
2020
2021
2022
2023
2024
2025

1942

1943
1944
1945
1946
1947
1948
1949
1950
1951
1952
1953
1954
1955
1956
1957
1958
1959
1960
1961
1962
1963
1964
1965
1966
1967
1968
1969
1970
1971
1972
1973
1974
1975
1976
1977
1978
1979
1980
1981
1982
1983
1984
1985
1986
1987
1988
1989
1990
1991
1992
1993
1994
1995
1996
1997
1998
1999
2000
2001
2002
2003
2004
2005
2006
2007
2008
2009
2010
2011
2012
2013
2014
2015
2016
2017
2018
2019
2020
2021
2022
2023
2024
2025

1942/1943