

*Exemplum in Marte.*

Anno Domini 1587, mense Ianuar. d. 15, h. 15, m. 50, reperta est (ut supra annotavi) latitudo Martis observata in Huæna 3 gr. 13 m. borea.

	<i>Sig.</i>	<i>Gr.</i>	<i>Mi.</i>
Huic temporis congruit motus nodi B.	1	16	41
Item longitudine vera eccentrici	5	3	37
Ergo anomalia pro scrupulis proportionis.	3	16	56
Et ipsa scrupula proportionalia		57	18
Porro ipsa anomalia orbis annui vera	5	2	2
Cui respondet latitudo implicata B.		3	18
Qua in scrupulis proportionis excepta exsurgit vera latitudo quæsita	3	8 $\frac{1}{2}$	B

Differentia itaque  $4\frac{1}{2}$  m. est, qua observata supputatam latitudinem superat, *Vide in fine eiusdem* *13 hujus.* quod heic vel maxime factum video, quoniam semidiameter orbis in hoc exemplo supponenda, nempe 657598, media 654950 major est: ad quam quidem medianas latitudines in tabula sunt computatae.

Hactenus exempla nostri seculi in hisce superioribus planetis fuerunt, quæ sati nostræ restitutioni in cœlo se conformabant: restat etiam ut priscas illas animadversiones trium horum planetarum, ad congressus cum affixis, quæ in longitudinum restitutione à nobis percensentur, examini pro earundem latitudinibus subjiciamus, tentaturi, quoad fieri potest, num mutatio illa eclipticæ, seu latitudinum, quæ in fixis superius demonstrata est, in hisce quoq; fuerat persensibilis: nam absque illis cæteroquin inutilis per Ptolemaeum pro hujus rei indagine labor suscipitur. Siquidem eodem nomine de erraticarum, quo fixarum apud ipsum latitudinibus veris, ambigui hæremus, armillas antiquas culpantes, quarum vitio partim factum reor, partim etiam suppositionibus ipsis Ptolemaicis, non satis convenientibus, ut limites maximarum digressionum horum planetarum ab ecliptica, nostris ampliores evadant. Mutatio enim, quæ eclipticæ interea accidisset, puncta æquinoctialia, quibus proxima illi fuere, nequaquam sensibiliter attigit.

*Exemplum prisciæ observationis in Saturno.*

Anno à Nabonnaffaro 519, mense Tybi apud Ægyptios, die 14 vespere, hoc fuit anno à bisextili mundano completo 3735, ac duobus mensibus, congressa erat stella Saturni, cum sequente sub australi humero  $\eta$ , ita ut distaret ab eadem in austrum duobus digitis. Quoniam autem stella fixa dicta, juxta rectificationem Tychoicam, nostram præcessionem æquinoctii, ac latitudinis emendationem, erat tunc temporis in 9 gr. 3 m.  $\eta$ , cum latitudine borea 2 gr. 43 m. erat Saturni latitudo 2 gr.  $37\frac{1}{2}$  min. B. Ad hoc autem tempus erat nodus boreus Saturni 2 fig. 29 gr. 6 m. ab æquinoctio medio elongatus; & longitudine eccentrici coæquata 5 fig. 9 gr. 1 m. quare argumentum pro scrupulis proportionalibus fuit 2 fig. 9 gr. 55 m. & ideo scrupula proportionalia 56 min. 12 sec. denique anomalia orbis annui coæquata 5 fig. 28 gr. 30 m. Vnde latitudo vera sequitur 2 gr.  $37\frac{1}{2}$  min. B. Sed ex canone latitudinum Ptolemaico, supposita maxima latitudine borea in Saturno 3 gr. 2 mi. quæ 14 m. nostram superat, dicta latitudo provenit 2 gr.  $50\frac{1}{2}$  m. borea. Ex hac veterum observatione, quandoquidem nostræ suppositioni congruit, non satis diserte cognoscere datur mutationis eclipticæ vestigium, quæ in illa elongatione ab æquinoctio autumnali in antecedentia vix 7 min. est. At satis hinc liquet, Ptolemaeum latitudinis limitem boreum in Saturno justo majorem constituisse, quando eandem adhuc majorem in Septentrionem educit, quam ipsius fixæ suppositio efflagitat.

*Exemplum priscum latitudinis in Iove.*

*Vide cap. 7.  
hujus.  
Lib. 9. cap. 3.*

Anno ab obitu Alexandri 83, mense epyphi secundum Aegyptios d. 18 mane, quod tempus in annum ante natum Christum 241, ac horam matutinam diei 4 Septemb. incidit, stellam Iovis australem asinum Cancri occultasse, Ptolemæus commemorat. Ad id temporis reperitur motus nodi borei Iovis 2 fig. 29 gr. 56 m. à verno æquinoctio, longitudo autem eccentrici 2 fig. 28 gr. 7 m. Vnde argumentum latitudinis pro scrupulis proport. 11 fig. 28 gr. 11 min. & ipsa scrupula proport. correspondentia 1 m. 54 sec. Porro anomalia orbis annui 2 fig. 9 gr. 2 min. & ipsa latitudo implicita 1 gr. 14 m. quæ Ptolemaeo est 1 gr. 18 min. Cæterum è multiplicatione scrupulorum proport. in illam saltim nostram emergit ipsa latitudo Iovis 2 $\frac{1}{2}$  m. merid. At latitudo stellæ fixæ quam australem asinum vocant, è domini Tychonis accuratissima observatione est 0 gr. 4 min. merid. nostro seculo, quæ juxta normam mutatæ obliquitatis eclipticæ fuisse seculo isto prisco 0 gr. 25 m. merid. Si itaque Ioviale jubar medio obtexisset dictam stellam, eandem cum ipsa latitudinem obtinuisse. Videmus igitur, propter talem mutationem, eclipticæ sectionem à via planetæ mobilem fuisse, & orbem planetæ, non minus quam stellæ locum, immobilem perfuisse; quod etiam hic maxime juxta initium  $\omega$  apparuisse oportuit; nisi fortasse Ioviale lumen nimis diffusum, stellam hanc, quæ quartæ magnitudinis censetur, in mediocri ad boream ab illa distan-  
tia, quasi tertiae gradus partis, quando planeta transmeasset, ita obtegere potu-  
isset, ut illam oculis intuentium eximeret.

*Exemplum in Martis latitudine antiquo seculo observata.*

*Vide cap. 10.  
hujus.*

*Ptol. lib. 10.  
cap. 9.  
Lib. 10. cap.  
10.*

Anno à discessu Alexandri Magni 52, d. 21 mane mens. Athyr apud Aegyptios, id est, ante Christi in carnem adventum 272 annis, d. 18 Ianuar. mane videbatur stella Martis adposita fuisse boreali fronti m, cuius latitudo ad id tempus è Ty-  
chonica restitutione 1 gr. 16 m. B; Martis itaq; latitudo tunc eadem quam pro-  
xime fuisse, modo claram in fronte m cum Ptolemaeo, & non etiam aliam cum  
Iohanne Kepplerio fixam istam fuisse, etiamnum, ut superius circa longitudinis  
restaurationem, asseruimus; id enim vel maxime in hac latitudinem collatio-  
ne appetit.

	Sig.	Gr.	Min.	Sec.
motus nodi boreæ latitudinis Martis	0	19	20	
Longitudo eccentrici ejus vera	5	23	20	
Argumentum pro scrupulis proport.	5	4	0	
Ipsa scrupula proportionalia correspondentia			26	20
Anomalia annui orbis vera	4	1	20	
Latitudo implicata respondens	2	9		
Ergo ex hisce vera Martis latitudo B. datur	0	57	fere	

E tali autem  $\omega\vartheta\delta\epsilon\tau$  seu appositione Martis, ad dictam claram in fronte m præter octavam quasi gradus partem, qua ille adhuc australior esse potuisset, (nec enim major ejus latitudo è triangulari inductione exputata expectataque fuisse; sed potius paulo minor ob semidiametrum annui orbis à media paulum deficientem) idem quod superius in Iove, de non mutatis horum planetarum orbibus, affirmari posse videbitur, ut quod fixis circa latitudinis mutationem convenit; erraticis hisce non denegetur, si quando easdem priscis seculis illis accommodare quis voluerit.

*Lib. prior. c. 4.*

## C A P V T X V I I .

## D E

*Generali descriptione triplicis hypotheseos, cui motus Veneris & Mercurii alligantur; ipsiusque permutatione varia.*

**L**Abore, qui motuum trium superiorum planetarum, Saturni, Iovis & Martis, utputa terram ambientium, restitutioni debebatur, superato: restat nunc ut Veneri & Mercurio, qui ambo Ptolemæo infra Solem, Tychoni circa eundem, Copernico intra magnum orbem telluris versari existimantur, sequentem, divina similiter adjuti gratia, impendamus.

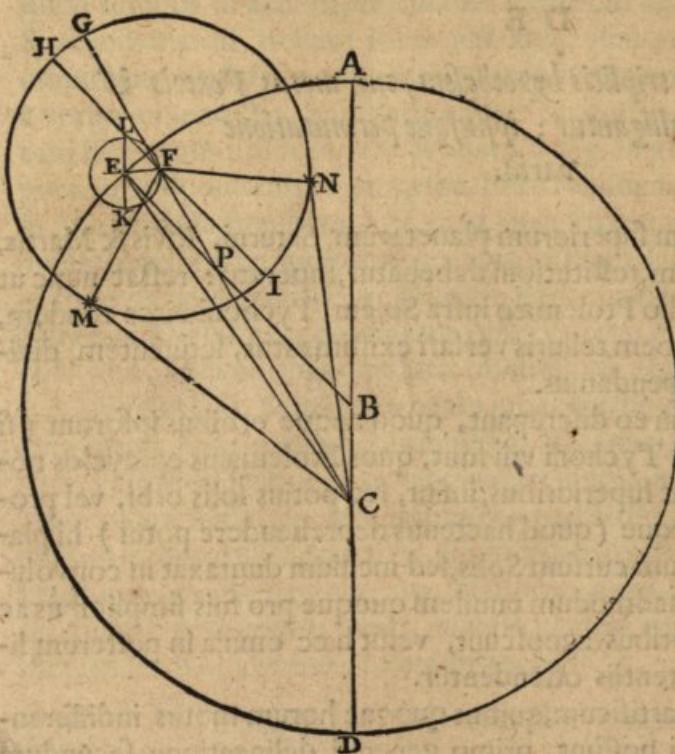
Hi autem à superioribus in eo discrepant, quod neque orbibus ipsorum ( si modo orbes, ut Copernico & Tychoni visi sunt, quos Ptolemaeus epicyclos nominat ) eccentricitates suæ, ut superioribus, insint, sed potius solis orbi, vel proprio, qui tellurem ambit; neque ( quod hactenus deprehendere potui ) hi planetæ, ut Luna & reliqui, verum cursum Solis, sed medium duntaxat in convolutionibus suis respiciunt, quemadmodum eundem quoque pro suis simplicibus ac periodicis per signiferum motibus agnoscunt, velut hæc omnia in posterum liquido ex ipsis ipsorum apparentijs ostendentur.

Hypotheses autem trium artificum, quibus quoque horum motus indifferenter commodissime adstringi possunt, primo generali delineatione secundum longitudinem indicabimus, postea eadem specialius & operiosius secundum competentes singulis dimensionum partes in ipsa restitutione elaboraturi.

Rationes admodum variae ac diversæ sese offerunt, hypotheses heic æquipollentes constituendi; sed inter eas, ne nimium in discentium dispendium ludere velle videamur, faciliores & maxime Geometricas sequamur, primo in Ptolemæo ac Tychone eas, quæ Copernicææ suppositioni, per omnia circa protostrophæreseon enucleationem congruunt; deinde superioribus finitimas, in quibus major facilitas & compendiosior motus supputandi ratio sese offert.

Ptolemæum, quod in hisce attinet, ut & hic super propriis centris æquales considerentur motus, & omnia canonum è triplici suppositione deducendorum conformitatem spirent, assumimus quidem in medio seu diametro orbis eccentricitatem; sed & super æquantis parte, velut diametro, circellum describimus, eumque ad orbis circumferentiam alegamus, ea quidem conditione ac revolutionis lege, quæ mox indicabitur.

*Hypothesis generalis motuum Veneris & Mercurii Ptolemaica,  
sed Geometriæ conformis.*



Super linea recta ABCD, velut diametro, & centro B describatur orbis planetæ AD, positaq; tellure in signo C, ut sit linea BC dodrans eccentricitatis totius; pro reliquo autem quadrante capiatur semidiameter EL, & ad circumferentiam orbis educatur: posito nunc epicycli centro E, & concepta distantia hinc ab A apogæo semi-quadrantali, circinetur KFL, cuius diameter KL semper parallela maneat BA in omni revolutione. super eo itaq;, & eccentricitate BC orbis prosthaphæresis explicatur.

tur hoc modo. primum in triangulo BEC datorum laterum BE radii & BC eccentricitatis primæ, cum angulo EBC, qui complementum anomaliae eccentrici est AE, invenitur tam angulus BEC, quam latus CE. porro quia F in circello KL duplē ex hypothesi revolutionem, in consequentia habet ad AE, adeo ut quando E fuerit in A aut D, erit F in K, integrā revolutionem interea absolvens, idque in Venere; in Mercurio autem modo (ut Copernicus vult, & nos suo loco dispiciemus) plane contrario, & cæteroquin se- quirevolutione commensurabili. quocirca in hac positione, ut & semper, angulus KEF duplus est anguli ABE, & ideo BEF eidem ABE perpetuo æqualis. habet itaque triangulum CEF similiter duo latera CE & EF cognita, cum angulo CEF, qui major hic est FEB angulo prius acquisito BEC. proinde datur dictus angulus FCE, qui cum priore BEC in hoc loco constituit totum prosthaphæreticum eccentrici BPC vel FPE ablativum una cum latere CFE. ulterius autem posito centro F, ac descripto epicyclo GHMN, in quo planeta etiam in signorum consequentia revolvitur; & recta e C per F in G producta, atque alia IH per centrum F parallela BE; manifestum est medium epicycli apogæum esse in H & verum in G, angulumque GFH, cui BPC æqualis est, hic contra addendum fore, ut distantia planetæ, sive in M vel N contactibus, sive alibi in epicyclo à vero apogæo ipsius, prodeat. quo factō, & constituta semidiametro epicycli FM, dantur ultimo in triangulo CFM identidem bina latera CF & FM cum angulo comprehenso C FM; idcirco non latebit angulus FCM epicycli prosthaphæresin tandem continens juxta digressionem vespertinam planetæ, quo modo etiam acquiritur angulus FCN circa digressionem matutinam.

Atqui hæc reformata Ptolemaica in hisce planetis suppositio est, à qua vel Copernicæ, vel Tychonica, ne nimium quidem quoad apparentias recedunt, ut mox ab iisdem colligetur.

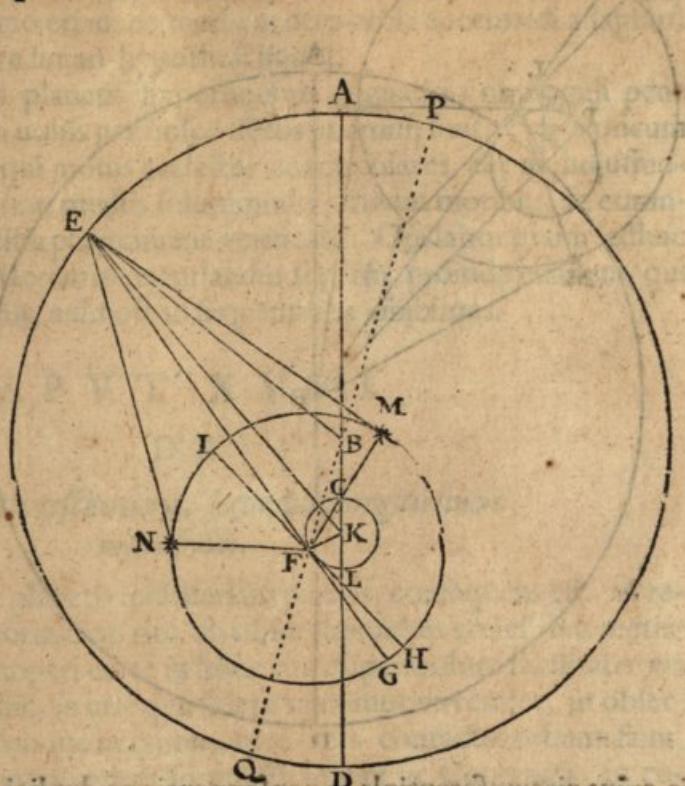
*Hypothesis Copernicea in Venere & Mercurio.*

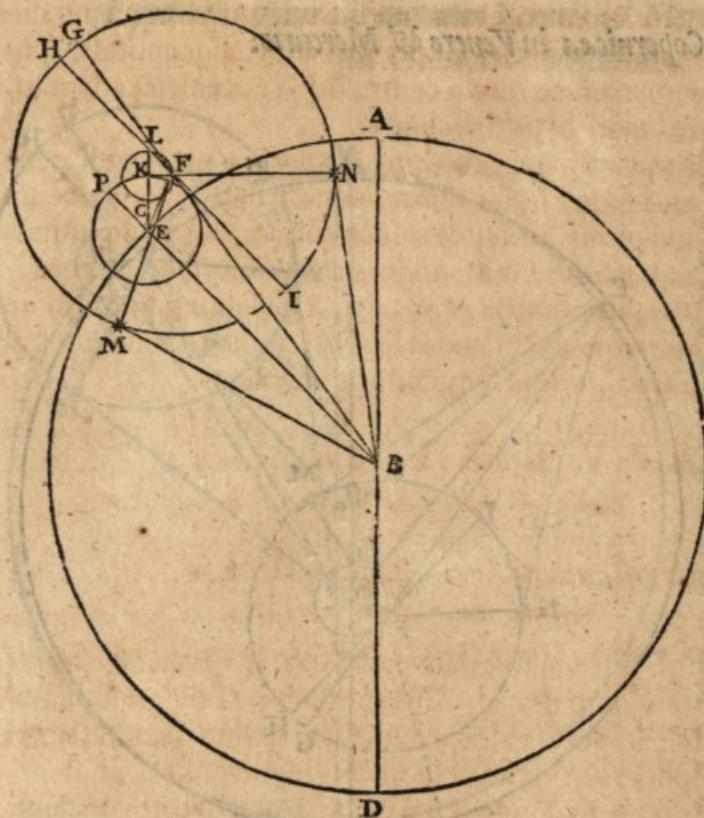
Super linea A D, & centro solis in ea B describatur magnus orbis telluris A D; deinde in ejus diametro seu eadem linea A D sumatur B K eccentricitas, ac posito centro K super tertia parte B K, circellus C L delineetur, cuius diameter C L propter ea æqualis erit B C.

Porro tellure in convolutione orbis sui in E per signorum consequentia constituta, ut distantia heic ab apogæo A semi-quadrantali fiat, quoniam motus F in parvo circello, duplicis commensurationis est A E, etiam in signorum consequentia; proinde ex F quadrante heic a C distante, veluti centro ultimo orbis planetæ C H M N circinetur. hinc ductis ab E tellure lineis primum E B & E K, deinde E F usque in G, & alia per centrum orbis H I parallela B E, denique quæ apud orbis contactus conspicuntur E M & E N, manifestum est omnia hic phænomenis suppositionis superioris congruere. nam & hic B E K & K E F anguli, prothaphæresin totam eccentricitatis absolvunt; & reliqua se eodem modo circa orbis apparentias habent. Quapropter pluribus supersedentes, ad Tychonicam suppositionem properemus breviter quoque ostendendam.

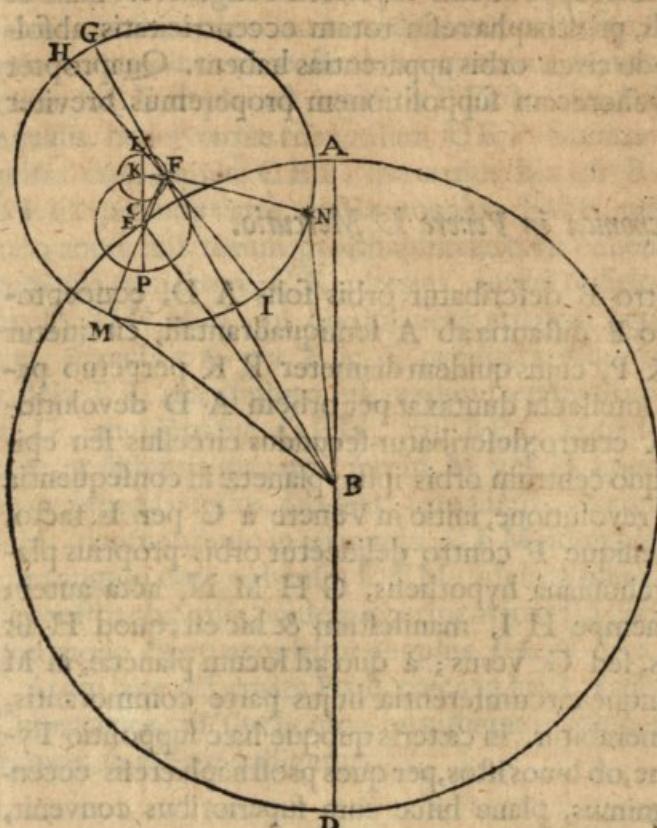
*Hypothesis Tychonica in Venere & Mercurio.*

In sequenti schemate, centro B describatur orbis solis A D, conceptoque, ut prius, in eodem centro E distantia ab A semi-quadrantali, circinetur epicyclus prior Tychonicus K P, cuius quidem diameter P K perpetuo parallela erit lineæ apogæi B A intellecta duntaxat per orbem A D devolutione centri E. porro factò in K centro, describatur secundus circellus seu epicyclus Tychonicus L C, in quo centrum orbis ipsius planetæ in consequentia fertur, dupli ad E in A D revolutione, initio in Venere à C per F factò, sed in Mercurio à L in C. denique F centro delineetur orbis proprius planetæ circa solem, ut fert Tychoniana hypothesis, G H M N. acta autem B G, & alia parallela B E, nempe H I, manifestum & hic est, quod H sit apogæus planetæ orbis medius, sed G verus; à quo ad locum planetæ, in M aut N contactibus, vel quacunque circumferentiæ hujus parte commorantis, in consequentia signorum numerabitur. in cæteris quoque hæc suppositio Tychonica, quam hac appellatione, ob binos istos, per quos prothaphæresis eccentrici explicatur, circellos insignimus, plane hisce cum superioribus convenit,





in cuius circumferentiola in consequentia ac duplici commensurabili revolutione ad A D capiatur centrum F, & ex eodem scribatur ultimo orbis planetæ circa solem G H M N, ducaturque I H parallela B E, per omnia ut Ptolemaica apud nos in superioribus suppositio habet, dico æquipollentiam phænomenon, manifeste heic, in omnibus cum superioribus hujus capitii, quæ Copernicum æmulantur, repræsentari; nec, ut ille putat, diversum modum esse, inæquallitatem eccentricorum in hisce, Venere præfertim, à superioribus exhibendi.



Dato etenim compendiosius angulo K E F, una cū latere E F, acquiritur postea & angulus in græ prosthaphæreos E B F, & latus B F distantia centri orbis planetæ à tellure per omnia heic, ut in superiore, Ptolemaica scilicet, aut Tychoniana suppositione, veleniq; in Copernica E F. horum autem æquipollentia, quam cuivis in calculo (ut nos quoque fecimus) amplius experiri licebit, sic ostensa, reliqua, quæ orbē planetæ spectat, ad consimilem in omnibus mensurationē quadrabunt, adeo

adeo ut plura de hisce in præsentiarum commemorare, equidem frustraneum duixerim. Quin etiam hæc suppositio facile ad Copernicaam traduci potest, ipsique per omnia satisfacere, imo etiam eo modo centro orbis eccentrici adaptari, quemadmodum in posteriore lunari hypothesi liquet.

Quid dicam? tanta est in planetis hypothesis cognatio, ut singuli pene omnes modos capiant, qui a nobis per hosce libros præmissi sunt, & ex artificum eorum censura deprompti, qui motus cœlestes aut circulares, aut ex hujusmodi compositos unice agnoscunt, mediis solummodo orbium motibus, ac eorundem semidiametris ad cœlestia phænomena verificatis. Qui labor quum adhuc in hisce duobus Venere ac Mercurio exantlandus supersit, proinde eundem, qui negotium præcipue concernit, animose in sequentibus obibimus.

## C A P V T X V I I I .

### D E

#### *Motuum Veneris restitutio, secundum longitudinem noſtro ſeculo.*

Hypothesibus pro hisce planetis multifariam paratis, consequens est, ut restitutio motuum eorundem rite ab observationibus cœlestibus metiamur; quod dum conamur, impari certe in hisce cum superioribus facilitatis via incedimus. Etenim quum hic, in utroque fidere maxime conveniret, ut observatas à sole elongationes utrinque maximas, quæ circa contactus orbium fiunt, haberemus, quo ad imitationem antecessorum Ptolemaei ac Copernici, in cognitionem tam apogæi ac prosthaphæreos eccentrici, quam orbis amplitudinis, in singulis facilius hinc inde deveniremus: contigerat, quod cæteris temporibus raro; sed æstivo vix unquam propter obliquitatem sphæræ nostræ, & perpetua crepuscula, observationes in hisce continuare licuerit. Proinde heic illicque sparsas per Tychonem colligere sumus coacti, quibus quoq; nostras qualescunque, sed minimè dubias, adjicimus, omnino confidentes, quod reiterato ſæpe restitutio conamine veritas tandem rectius ex omnibus hisce collatis, quam paucis earum cæteroquin reductis, appareat, præfertim quando in observationum reductione hujusmodi lubrica via est, non solum ob motuum aliquam inter cœlum & Ephemerides haec tenus exputatas inæqualitatem, sed refractiōnum quoque implicationem observationibus horum siderum plerumque adhaerentium. Veneris autem tales Tychonis juxta & noſtræ oſervationes, in longum latumque deductæ, in ſequenti tabella includuntur.

Nume.	Anni	Menses	Di- es	H. M.	Longitudo G. M. S.	Latitudo G. M.
1	1585	Septēb.	14	17 15	15 58 ♂	2 8 M
2	1587	Ianuar.	15	4 40	16 55 X	2 39 B
3	1587	Februar.	21	6 5	16 1 X	8 56 B *
4	1587	Marti.	2	17 30	10 7 * X	8 26 B *
5	1588	Decēb.	14	19 40	17 10 * ☽	3 10 B
6	1590	Decēb.	17	20 0	20 0 * ++	0 27 B
7	1594	Decēb.	15	5 10	21 0 ***	1 16 M
8	1610	Decēb.	12	4 40	17 58 ***	1 29 M
9	1616	Marti.	9	17 0	15 24 ***	non est obs.

Hisce

Hisce observationibus prius à parallaxibus, & refractionibus, quoad fieri potuerit, liberatis, ( præter tertiam & quartam, de quibus postea admonebo ) hoc modo ad cursum Veneris secundum longitudinem restituendum usus sum. Primo pro apogæi loci inquisitione, adhibui in collationem cum tabulis Prutenicis, quas in Decembri utrinque acquisitas cernis, quasque non longe à perigæo Veneris abesse inter alia parilitas digressionis utrinque à medio motu Solis, ( nam hunc Venerem constanter potius, quam verum respicere certum est ) convincit. Quibus primo rudi & qualicunque examini subjectis, deprehendi Veneris apogæum longe Copernicæa restitutione esse provectionem, rectiusque Alphonsinæ hoc tempore convenire. Deinde pro maxima prosthaphæresi, simul atque amplitudine orbis Veneris maxima, binas, nempe primam & ultimam numero, in *δοκιμασίαν* direxi. Vnde liquido statim deprehendi, ( retento æquante Veneris ad tertiam, ut in plerisque reliquis, totius eccentricitatis partem ) & toti prosthaphæresi subtrahendam fore quasi partem duodecimam, & digressioni à Sole, quam parallaxin Copernicus vocat, partem circiter tricentesimam addendum.

Cæterum hæc omnia rudi, ut dixi, Minerva tentavi, donec anomalia orbis mediæ, in quantum & ipsa in Venere cursum, qui canoni Prutenico assignatur, superaret, penitus esset cognita. Ad quam rem bina quoque illa observata, nempe tertium & quartum, numero adhibui, quæ Tycho olim pene in perigæo orbis digressionis, id est coniunctione cum Sole, nactus erat. Quæ ob id à me postea diligenter custodita sunt, quod mirabile visum esset, Venerem in eo loco unquam nobis apparere; siquidem mane d. 24 Februar. se, ( si id fidem merbitur ) conspiciendam etiam præbuit, postquam 21 d. vesp. mensis ejusdem satis observabilis esset, id quod inter monumenta Tychonica videre me memini. Quod neque certe Danis nobis contigisset, nisi & hic sphæræ obliquitas major fuisset, & insuper latitudinis Veneris in Septentrionem divagatio suppositionem Ptolemaicam & Copernicæam, imo Alphonsonorum quoque longe vicisset.

Viderint itaque, ( ut id obiter heic inferam ) optici quidam seculi nostri, quo jure sidera reliqua, ut Lunam, totum lumen suum à Sole mutuari satis audacter affirmant, & pro hac sua assertione Venerem testem producunt, quod ipsa pro visibili sua quantitate in maximis elongationibus à Sole semiplena, instar Lunæ, in quadratura appareat. Qualis igitur in Solis fere copula? At dicant illi: Id latitudo ipsius fere 9 gr. causabatur.

Sed rursus quæritur, an Luna, quando à Sole tantillum distat, unquam vesperi aut mane nobis conspiciatur? Proinde ex hoc spectaculo, & quod optici in orbitatione Veneris à Sole maxima probare velle videntur, conclidi quidem arbitror, Solem ad siderum lumina condensandum, quando firmius sub certo angulo visionis obtutui nostro ostenduntur, aliquid addere; at nunquam nisi Lunæ illud unice distribuere: id quod etiam mysterio suo minime caret; nisi forte reliqua sidera, non ut Lunam, superficietenus, sed potius *καθόλη* lumen à Sole haurire malumus; quod tamen cometis proprium magis esse, caudarum vestigia ostendunt. Sed ut ad motus Veneris restituendos revertamur; ex commemoratis duabus observationibus, quæ anno 1587, circa vernum tempus, spatio novem dierum, ambæ acquisitæ sunt, opportunissimum fuit, anomaliam orbis ejusdem emendare, siquidem unius minuti in hac mutatio, trium pene secundum longitudinem erat, ob maximam tunc Veneris ad tellurem appropinquationem. Observationes autem hasce binas, ut cœlitus acceptas, & in longum latumque digestas, ideo retinere duxi, ut refractiones longe majores in limine quasi finitoris, quam quæ à parallaxibus exhaudiri potuerant, mutua ipsarum probatione rectius ostenderem, & caverem, signiferi

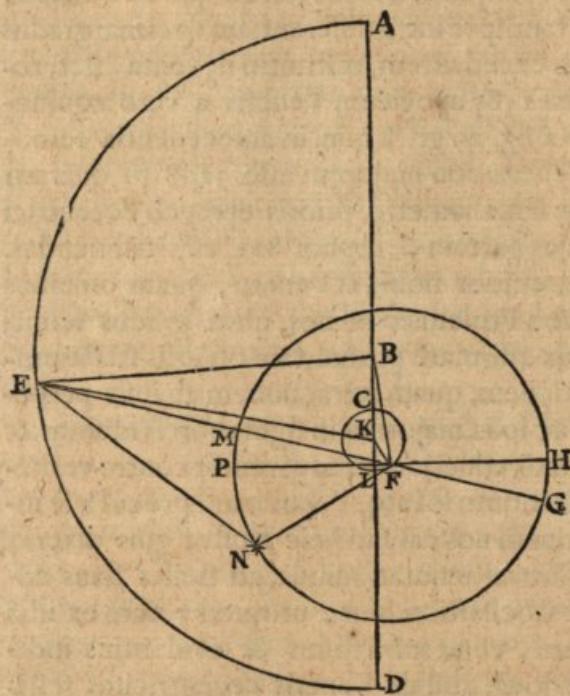
signiferi in occasu ortuve dispositionis ratione habita; unde e refractionum utrinque redundantia sesqui quasi plus isti, quam illi attribuimus. Atqui sic semel anomaliae dictae restauratione obtenta, quæ fiebat, Prutenicæ 1 gr. 18 m. additis, & eadem inter alias, per sextam numero observationem probatio redita, ubi Venus apogæo epicycli sui fuit propinquior, iterum iterumque de omnibus quoq; reliquis periculum feci, donec tantisper intra differentiam decimæ gradus partis, nusquam sensibiliter in reliquis excedentem, restitutio deventa eset; reperique ad finem anni Salvatoris nostri 1585 apogæum Veneris a vero æquinoctio verno 2 fig. 29 $\frac{1}{2}$  gr. sed a medio 2 fig. 29 gr. 8 min. in antecedentia removeri: porro totam eccentricitatem Veneris non majorem esse 3208 p. quarum radius eccentrici est 100000; proinde semidiametro prioris epicycli eccentrici 2406 p. posteriori autem tertiam hujus partem, utputa 802 esse tribuendas. Quæ quidem eccentricitas licet coarctatior nobis in Venere, quam omnibus prædecessoribus, oboriantur, sensimque a Ptolemæo ad nos, ultra gradus semisem deficiat: tamen vere mutatam vix affirmare possim, tam ob solis stellarumque apud antiquos dubiam consignationem, quam refractionem ab ipsis perpetuo neglectam, quæ Veneris perinde ac solis, majorem in signis boreis moram, & idcirco laxiorem quoque eccentricitatis educationem apparenter contra veritatem efflagitat, siquidem apogæorum intuitu sol atq; Venus haud procul a se invicem disfident. Et certe si refractionem nos causari heic frustra quis dixerit, siquidem ista omnia Theonis & Ptolomæi annotationibus, ad stellas fixas admittuntur; tamen hæ adeo lubricæ & stochasticæ sunt, ut quod verum ex ipsis statuatur, impossibile fuerit cognoscere, velut infra fusius & evidentius indicabitur. Per eadem autem observata loca, quibus Veneris eccentricitas restituta est, & alia in perigæo prope orbis contactus, postquam de amplitudine ejusdem per partem 300, ut supra retuli, augenda satis certo constitisset, proinde centro orbis in apogæo eccentrici rite locato, prodit circa contactum semidiameter hujus ( qualium quoque radius eccentrici est 100000 ) 72248 $\frac{1}{2}$ , quæ Copernico fuit 71930.

Atque sic ex hisce integrum Veneris hypothesin extruximus, & ex eadem ulterius restitutionem motuum, in hoc sidere per omnia præmissa ejus observata loca probavimus, calculo in triangulorum analysin ( ne quid error, numeris Prutenicis forte admissus, nobis incommodaret ) directo: quemadmodum nunc unum istorum, paradigmatis loco, eliciemus, & quidem secundum utramque præmissam hypothesin, quo æquipollentia in numeris quoq; præcise satis ostendatur.

Affumamus itaq; ad hanc rem observationem numero primam, quæ in Huæna facta est anno 1585, Septemb. 15, mane h. 5 $\frac{1}{2}$ . ubi exclusis parallaxibus atq; refractionibus, cæterisque ad nostram fixarum suppositionem peractis, inventa est stella Veneris in 15 grad. 58 minut. 2. Eodem autem tempore fuit media longitudo solis five Veneris ab æquinoctio vernali vero 6 sign. 3. grad. 48 $\frac{1}{2}$  min. sed apogæus restitutus etiam à vero æquinoctio erat 2 sign. 29 grad. 14 $\frac{1}{2}$  minut. qua longitudini abstracta, remanet anomalia eccentrici 3 sign. 4 gr. 33 $\frac{1}{2}$  min. Præterea anomalia epicycli seu orbis Veneris similiter ad idem tempus juxta indicatam rationem restituta reperitur 7 sign. 7 gr. 10 min.

Hisce sic inventis substernuntur binæ hypotheses, quarum altera Copernicæ, altera Ptolemaica potius quam Tychonis, positione solummodo epicyclorum eccentrici diversa ab iis quas superius dedimus, ut cognosci possit, adhuc in planetis superesse hypothesin illam, cuius similitudinem in luna, sub diversa tamen convolutione, reliquimus, quæ nihil plane ad phænomenon exhibitionem à reliquis discrepat, quem idem fuerit in eccentrici medio, &

pone circumferentiam, primam earundem inæqualitatem repræsentare. Prius igitur suppositioni Copernicææ διδόμενα præmissa pro vero loco Veneris ad tempus præscriptum habendo, applicentur hoc modo,



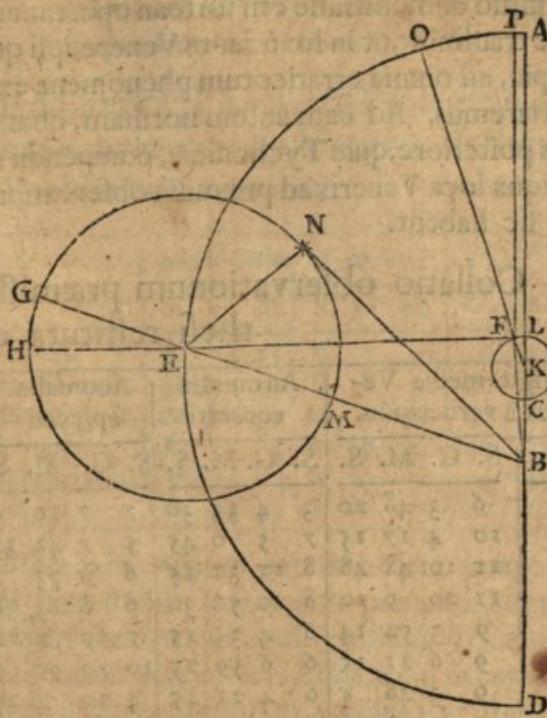
Descripta hypothesi Copernicææ per omnia ei simili, quæ superius expressa est, nisi quod ad datam revolutionem E telluris, seu distantiam ab A apogeo, deinde N planetæ in orbe suo, cetera heic conformantur. idcirco quoniam AE anomalia eccentrici concessa erat 3 sign. 4 gr. 33 $\frac{1}{2}$  minut. cognoscitur in complemento ad semicirculum angulus DBE 8 $\frac{1}{2}$  gr. 26 $\frac{1}{2}$  min. qui cum lateribus comprehensis BE 100000, utputa radio eccentrici, & BK 2406 eccentricitate restituta, primum triangulum trium datorum constituit; propter quæ etiam datur angulus BEK 1 gr. 22 min. 36 sec. una cum latere EK 99837. porro quoniam lege duplicitis revolutionis centri orbis F ad E tellurem in suo orbe, inveniatur

nunc F à C in consequentia remotum 189 gr. 7 min. & angulus BKE constet 93 gr. 10 min. 54 sec. idcirco hoc ab illo distracto remanet angulus FKE 95 gr. 56 min. 6 sec. cum circumiectis lateribus cognitis, nempe EK 99837, & KF 802, tertia scilicet parte BK: quapropter non latebit angulus KEF 0 gr. 27 min. 26 sec. qui cum superiore BEK totam eccentrici prosthaphæresin Veneris hoc loco constituit 1 gr. 50 min. 2 sec. quam primo hic quæsivimus. deinde in eodem posteriore triangulo KEF datur latus EFK 99925: tertio quandoquidem constat anomalia media orbis Veneris HPN 7 sign. 7 gr. 10 m. proinde addito angulo HFG 1 gr. 50 min. (neglectis 2 sec. quando nullius momenti fuerint) æquali BEF, qui differentia est inter veram anomaliam & medianam, sit dicta anomalia vera 7 sign. 9 gr. 0 min. & propterea angulus EFN 39 gr. 0 min. dantur quoque in trigono EFN latera EFK 99925 & EN semidiometer orbis Veneris restituta 72248 $\frac{1}{2}$ . quapropter ex hisce ultimo inveniatur angulus FEN 46 gr. 5 min. 0 sec. commutatio seu parallaxis orbis Copernico nuncupata; cum quo conjuncto BEF 1 gr. 50 mi. quando uterque ablatus heic fuerit, datur differentia medii motus Veneris à vero 47 gr. 55 minut. 0 sec. quum autem medius prius constiterit 6 sign. 3 gr. 48 $\frac{1}{2}$  min. proinde dicta differentia hinc ablata, reperitur Venus ex calculo in 15 gr. 53 $\frac{1}{2}$  min. 0, distans saltem à longitudine observata 4 $\frac{1}{2}$  min. quod certe perexiguum est, & propter orbis ejus, ad signiferi inclinationem, aliaque quæ observatis interveniunt, vix unquam ulla hypothesi præcisius determinandum. Nunc eosdem Veneris motus alteri de quo diximus hypothesi aliquando explorabimus, an eadem illinc phænomena educi queant. Quod si sic, de reliquis omnibus dubium esse nequit, quin ad eandem δοκιμασίας præcise sequentur.

Sit, (in seq. fig.) ut prius, linea recta AD, super qua statuitur terra juxta Ptolemæum in B: ac data eccentricitate BK: delineatur super K circellus CL, cuius semidiometer in subtripla proportione est BK. in hoc autem circello,

circello, centrum eccentrici in signorum consequentia revolvit intelligitur in F conversione dupla centri epicycli planetæ. Igitur centro F describatur semiorbis ipsius planetæ secundum Ptolemaeum A E D, secundum Ptolemaeum, inquam; etenim nec Copernici, nec Tychonis hypothesis permittit orbem istum à terræ seu solis orbe esse alienū; & propterea centrum illius minime ad alterius planetæ eccentricitatem circūducibile. Sed instet Ptolemaeus aliquis; neq; alibi uspiam permitti, ut eccentricitas unquam super alieno orbe se explicet, unde haud immerito concludi posse dicat, quod cuivis planetæ proprius eccentricus rectius adsignetur. nam quāvis intra epicyclū simul eccentricitas statui possit, quomodo nos præcedentibus aliquot suppositionibus effecimus; ubi tota circumferentia orbis primarii, in forma Tychonis adstringitur; tamen semper revolutionis dispositio apogæū in primario ceu ecliptico respiciet. Quæ certe causa non minima inter alias erat, cur hypotyposi Ptolomæi locum inter Copernicæam & Tychonicam concessimus; prius tamen ad normam Geometriæ (*ut fecimus*) reductæ. at in instituto nostro pergamus.

igitur in hoc planetæ orbe A E D remoto è centro epicycli ab A apogæo 3 fig. 4 gr. 33 $\frac{1}{2}$  min. consequens est, ut centrum F à C dupla mensura distet, scilicet 6 fig. 9 gr. 7 min. etiam in signorum consequentia. quapropter reliquum ad circulum complementum FC 5 fig. 20 gr. 53 minut. angulum mensurat CKF, circa quem latera concessa sunt BK, 2406, & KF 802. qualium radius orbis FE supponitur 100000. ex his itaque invenitur, primum angulus KBF 2 gr. 16 $\frac{1}{2}$  min. deinde latus BF 3204 fere: sed angulus heic KBF (cui æqualis est arcus PO, quando KA & EP sint parallelæ) auferatur à media anomalia eccentrici, & remanet angulus OFE 3 fig. 2 gr. 17 min. & propterea angulus BFE 2 fig. 27 gr. 43 min. proinde in trigono BFE, datis (ut supra) duobus lateribus circa angulum BFE similiter datum, offertur e calculo primum prosthaphæresis integra FEB 1 gr. 50 mi. 4 sec. à superiore insensibiliter discrepans; deinde latus BE 99925 cum superiori FE plane conveniens, ob quam ubique convenientiam, nescit quoque angulus EBÑ ab angulo FEN in antecedente Copernicæa suppositione quicquam differre, quando διδόμενα utrobique plane similia fuerint; nam & angulus hic HEG, angulo isthic HFG est æqualis; unde supposita eadem utrobique orbis anomalia HN, erit hic NEB illic angulo NFE æqualis; & quia BE & EN in hac hypothesi æquantur in priore EF & FN, datur propterea & hic angulus EBN, angulo isti FEN æqualis, utputa 46 grad. 5 minut. atque sic æquipollentiam in his duabus suppositionibus ostendimus. quod haud difficile fuerit, in reliquis omnibus quoque demonstrare, ut apparentiae non nisi revolutionibus (quod plerunque) & epicyclorum semi-



semidiametris (quod in singulis planetis contingit) variatis, variari queant, quod ab initio demonstrasse et si fortean oportunius fuisset: occasio tamen primum nos huc transmisit, ut in luxuriante Venere, ipsi quoque hypothesum affluentia atque copia, ad omnia erraticorum phænomena exponenda & promiscue salvanda, luxuriaremus. Ad eam autem normam, quam in una harum suppositionum, in primis posteriore, quæ Tychonicæ, compendii ratione, similis est, reliquimus, etiam reliqua loca Veneris ad præmissa observationum tempora supputata, in collatione sic habent.

### Collatio observationum præmissarum Veneris cum hypothesi restituta ejusdem.

Vide paulo supera loca Veneris observata cum suis temporibus. &c.

Nu.	Longit. media Veneris à vero æquin.			Anomalia eccentrici			Anomalia epicycli			Vera longit. Veneris sup.			Longi. Veneris obse.		Differ.	
	S.	G.	M.	S.	G.	M.	S.	G.	M.	S.	G.	M.	S.	G.		
1	6	3	48 20	3	4	33 30	7	7	10 0	δ	15	53 1/2	Ω	15	58	4 1/2 —
2	10	4	17 15	7	5	0 45	5	7	42 17	λ	16	50 1/2	λ	16	55	4 1/2 —
3	11	10	48 48	8	11	32 15	6	0	33 7	λ *	15	49 1/2	λ *	16	1	* 11 1/2 —
4	11	20	9 10	8	20	52 30	6	6	23 38	λ *	10	14 1/2	λ *	10	7	* 7 1/2 +
5	9	3	52 14	6	4	33 15	7	19	2 10	m	17	6	m	17	10	4 —
6	9	6	21 15	6	6	59 25	10	20	57 9	⇒	20	4 1/2	⇒	20	0	4 1/2 +
7	9	3	48 5	6	4	21 45	4	20	4 20	≈≈≈	21	6 1/2	≈≈≈	21	0	6 1/2 +
8	9	0	57 48	6	1	9 30	4	21	8 38	≈≈≈	18	4 1/2	≈≈≈	17	58	6 1/2 +
9	11	28	0 53	8	28	6 15	8	1	28 40	≈≈≈	15	24 1/2	≈≈≈	15	24	0 1/2 +

### C A P V T X I X.

#### De motuum periodicorum Veneris educatione.

Hæc motuum Veneris secundum longitudinem, ad nostrum seculum restitutio suit. Quoniam autem solis medius cursus communis quoq; hisce, Veneri scilicet & Mercurio statuitur; restat igitur, ut hoc capite de utraque Veneris anomalia, quemadmodum ad cuncta secula educi queat, agamus, veterum observata monumenta in disquisitionem assumendo; velut superius in reliquis à nobis factitatum est. De apogæi itaque eccentrici in hoc fidere prorogatione prima cura erit. Hanc à Ptolemæo ad nos usq; longe concitatiorem fuisse, quam Copernicus eandē suo tempore statuit, nos in præmissa restitutione reperiebamus. Etenim punctum Augis Veneris, quod ille præter portionem præcessionis æquinoctii interea, immobile cum Ptolemæo esse voluit, atq; in  $48\frac{1}{2}$  gr. orbis stellarum fixarum quiescere, nos supra ad finem anni 1585, ab æquinoctio verno vero remotum fuisse reperiebamus  $89\frac{1}{2}$  gr. & sublata ad mentem Copernici æquinoctii præcessione,  $61\frac{1}{2}$  gr. differentia satis notabili, quæ ad 13 gr. fere extenditur. Verum uterque Ptolemæus atque Copernicus deceptus hic est; ille quod præter lubricas & incertas pene observations, quibus confisus est, etiam judicium de tardissimo puncti hujus motu, & vix quidem inter Theonem & ipsum perceptibili fecerat; hic vero quod suum, ut in aliis, judicium ad Ptolemæi suspenderat, nec amplius per proprias ad cælum experimentationes hujus rei veritatem elicuerat. Quas autem Ptolemæus è Theone & seipso annotationes Veneris ad fixas nobis reliquerat; unde non modo situm apogæi eo tempore, sed universam Veneris à medio motu digressionem æstimaverat, primum discutientes, invenimus easdem, contra verba ipsius, nimium à maximis digressionibus, quæ penes epicycli contactum unice fiunt, ultra citraque fuisse remotas. Quod ut omnibus manifestum fiat, dictas observationes una cum temporum momentis, plurimum ad vetus exemplar Græcum restitutis, pariterq; nostram solis & fixarum restitutionem exhibentibus, utraque sequenti synopsi includamus; addita quoque epicycli anomalia

Ptolem. lib. 10.  
cap. 2. Copern.  
lib. 5. cap. 20.

Lib. 10. cap.  
1. & 2.

anomalia media temporibus hujusmodi ubique congruente, quam è tabulis Prutenicis deprompsimus, atque per  $\frac{1}{4}$  gradus unius abstractionem correximus, prout restitutioni ejusdem isto seculo quamproxime convenerat.

Summa observationum Veneris ad fixas à Theone & Ptolemæo Alexandriae olim factarum, una cum loco Solis, Veneris, & hujus ab illo digressione (ut vult Ptolemæus) maxima.

Nu.	Epochē	An.	Mensf.	D.	Moment.	Med. Solis		Loc. Ven.		Digres. Vener. à Sole.
						S.	G. M.	S.	G. M.	
1	Hadriani	16	Pharmuthi	21	Vesperi	X	14 15	ꝝ 1	30	47 15
2	Antonii	4	Thot.	11	Mane sequēt.	ꝝ	5 45	II 18	30	47 15
3	Hadriani	12	Athy.	21	Mane sequēt.	ꝝ	17 52	ꝝ 0	20	47 32
4	Hadriani	21	Mechyr.	9	Vesperi	ꝝ	2 4	ꝝ 19	36	47 32
5	Hadriani	13	Epiphi	2	Mane sequēt.	ꝝ	25 24	V 10	36	44 48
6	Hadriani	21	Tybi	2	Vesperi	m	25 30	ꝝ 12	50	47 20

Lib. 10. cap. 1.

Lib. 10. cap. 2.

Hæc summa fuit annotationis Ptolemæi. Quum autem eadem tempora Christi epocham respexerint, menses item & dies Iulianos, & præterea horam unam mane ante ortum solis; ac vesperi tantundem, post ejusdem occasum, quando scilicet Venus à fixis, quas Ptolemæus percenset, observabilis utcunque fuerit; quumque nostra in sole ac stellis à vero æquinoctio acceperit restitutio, & una orbis anomalia; omnia in tabella sequente & horizonte Alexandrino oculis subjiciuntur.

Nu.	Ann. post Chr.	Mensf.	D.	H. M.	Medium Solis motus.		Longitudo Veneris	Distantia Solis.	Anomalia orbis Veneris.	
					S.	G. M.			S.	G. M.
1	132	Mart.	8	7 15	X	14 49	ꝝ 1 39	46 50	4 26 22	
2	140	Iuli.	29	16 12	ꝝ	6 12	II 19 1	47 11	7 26 13	
3	127	Octob.	11	17 20	ꝝ	18 20	ꝝ 2 6	46 14	7 24 2	
4	136	Decemb.	25	6 0	ꝝ	2 36	ꝝ 19 36	47 0	4 27 5	
5	129	Maj.	19	16 10	ꝝ	25 53	V 10 57	45 4	7 25 16	
6	136	Novemb.	18	6 10	m	26 9	ꝝ 13 4	46 55	4 4 17	

Tales evadunt consignationes locorum Veneris, atque ejusdem à sole digressiones, postquam solis & stellarum præmissa libro priore restitutio retro ad seculum Ptolemæi fuerit extensa. Vnde quisque intelligens facile perspexerit, ubi simul quoque anomaliam orbis singulis adjectam examinaverit, quantum cœlum ipsum ipsiusq; constantes revolutiones à Ptolemaico proposito de Theoria Veneris, super hujusmodi observationibus, exstruenda, deflexerant. Nos autem, etiamsi nihil admodum certi, ex hisce incertis colligere possumus: id tamen inde exportamus, quod posito apogæo eccentrici Veneris in  $25\frac{1}{2}$  gr. ꝝ: & deinde tam eccentricitate, quam digressione maxima, ut nos invenimus, retentis; tunc nobis observationes præsentes, rectius quam Ptolemæo plerumque militent; quando scilicet legitimo examini subjiciuntur: nam quod tertia, quam Ptolemæus Theoni adscribit, integro gradu, tam à nobis, quam veritate diffideat, causam conjecto, aut unius diei, in Theone citando, apud Ptolemæum anticipationem fuisse, aut alium voluntarium errorem, qui proposito inservire potuit, quod in examine exquisito satis se prodit; quum eandem stellam, quæ quinta in Asterismo ꝝ est, in Canone Ptolemaico ipsoque cœlo quis intueatur atq; pendat. Nec est quod quis temere propter hanc à Ptolemæo discrepantiam, arietem fundamento reductionis restitutæ solis atque fixarum admoveat. Vbi-

que enim absque retorsione satis periculosa id fieri nequit, quandoquidem solis atque stellarum uniformis pene utroque, nostro ac Ptolemaico seculo, sic è restituzione nostra dispositio, & supra numeros Ptolemaicos redundantia offeruntur. Apogæum itaque Veneris, ut à Ptolemæo acceptum, & fortasse aliis melioribus observatis simul ab ipso inventum, saepiusq; probatum, & insuper quoque nostra solis provectionis proportione auctum retinebimus; quippe in  $25\frac{1}{2}$  gr. ad annum completum post natum mundi Salvatorem 140; qui nostro seculo, id fuit anno completo 1585, supra inventus erat in  $29\frac{1}{2}$  gr. II ab æquinoctio vero. Inæqualitate itaque præcessionis æquinoctii rite interea applicata, quæ illic erat 20 min. addenda, heic 7 min. auferenda, promotum est dictum apogæi punctum Veneris 33 gr. 18 min. idque intervallo 1445 annorum Julianorum. Ea proportione convenienter

	Gr.	Min.	Sec.	Tert.
Annis	1000	23	2	41
	100	2	18	16
	20		27	39
	1		1	22
				$57\frac{1}{2}$

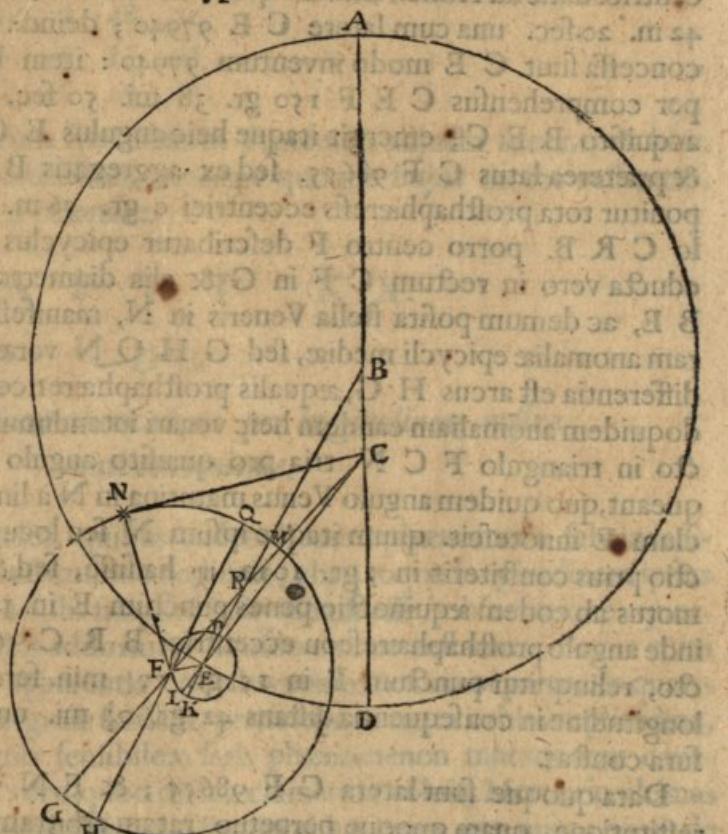
Hæc à medio solis convenienter subducta relinquunt ubique anomaliam eccentrici tabulæ infra inserendam.

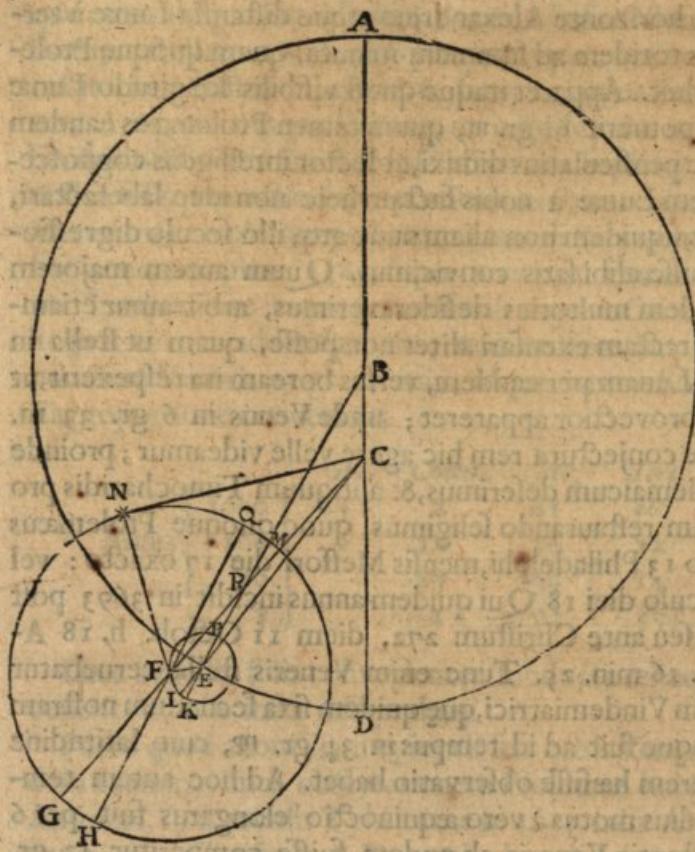
Porro quod anomaliam epicycli seu orbis Veneris concernit. Primo pro eadem examinavimus observationem Ptolemæi habitam anno, ut refert, secundo Antonini, 29 d. mensis Tybi mane h. 4, 45 min. Alexandrini, quod tempus fuit anno à nato Christo 138, Decemb. d. 15, h.  $15\frac{1}{2}$ , in nostro horizonte. & quia sol eodem tempore, è nostra restituzione, secundum medium suum motum reperiatur à vero æquinoctio in 22 gr. 43 min. → versari: stella autem in fronte m (ut nil de spica ν dicam, à cuius dimensione instrumento Ptolemaico aberrari potuit) in 6 gr. 54 min. m. Quapropter Venus secundum annotationem Ptolemæi  $7\frac{1}{2}$  gr. m occupavit. Nam quamvis visum locum Lunæ secundum ejus supputationem, verius, ut reor, quam observationem, ad signatum reperiamus in 6 gr. 45 min. m, adeo ut tunc lineam rectam cum Venere & clara frontis m constitueret, & eo modo planetæ locus amplius certificari posset; istam tamen Lunæ in tali linea ad signorum consequentia cum planeta & stella dispositionem fuisse, nemo sibi persuadebit, qui cursus Lunæ è legitima & cælestibus phænomenis congruente hypothesi recte cognoverit. Quum enim ad tempus à Ptolemæo præscriptum & horizonta Alexandrinum motus Solis medius, secundum restitucionem nostram in 22 gr. 43 minut. → à vero æquinoctio repertus sit; lunæ item à sole distantia 10 sign. 19 gr. 14 min. quapropter ex hisce complicatis colligitur motus medius Lunæ in 11 gr. 57 min. ν fuisse, quem Ptolemæus ponit 11 gr. 24 min. m. Sed & anomalia lunæ, seu distantia ejus ab apogæo 87 gr. 49 min. quam quoque Ptolemæus habet 87 gr. 30 min. Vnde etiam lunam tunc & media fere elongatione inter quadraturam ultimam atque conjunctionem cum sole, & similiter in maxima propemodum prosthaphæresi eccentrici ablativa constitutam cernimus; at hæc nobis cum Ptolemæo penè eadem est, nempe 4 gr. 58 min. sed in reliqua lunæ deviatione satis notabilis inter nos differentia. Quam enim ipse priori accumulat 41 min. duntaxat, id quod distantia inter medianam veramq; longitudinem lunæ 5 gr. 39 min. arguit; eam nos 1 gr. 6 min. Ptolemaica majorem fuisse, certissime in illa lunæ ad solem terramq; dispositione asserimus. Vnde ipsius lunæ prosthaphæresis apud nos ad 6 gr. 45 m. accreverat à proposita longitudine media auferenda, ut sit vera longitudine ejus in 5 gr. 12 m. m, quam Ptolemæus ponit in 5 gr. 45 m. ejusdem m.

Deinde quod parallixin lunæ secundum longitudinem attinet, eam nos in altitu-

altitudine 20 gr. circiter ab horizonte Alexandrino atque distantia Lunæ à terra 57 semidiam. invenimus totidem ad summum minuta, quam quoque Ptolemaeus gradus integri esse voluit. Apparet itaque quod visibilis longitudo Lunæ eo tempore major esse non potuerit  $6\frac{1}{2}$  gr. m, quum tamen Ptolemaeus eandem posuerit 6 gr. 45 m. m. Hæc pensiculatus diduxi, ut lector intelligens cognosceret universalem restitutionem Lunæ à nobis factam heic non ideo labefactari, quod à Ptolemaeo discrepet, siquidem non aliam nunc atq; illo seculo digressio- nem Lunæ à medio cursu fuisse, alibi satis convicimus. Quum autem majorem in observatis Ptolemaicis fidem multoties desideraverimus, arbitramur etiam- num hoc loco lineam illam rectam excusari aliter non posse, quam ut stella in fronte m. Venerem atque Lunam per eandem, versus boream ita respexerit, ut ipsa Luna dodrante gradus proiectior appareret; unde Venus in 6 gr. 33 m. m cerni potuisset. Verum ne conjectura rem hic agere velle videamus; proinde potius observatum hoc Ptolemaicum deserimus, & antiquum Timocharidis pro motu Veneris per epicyclum restaurando feligimus, quod quoque Ptolemaeus describit factum fuisse anno 13 Philadelphi, mensis Messori die 17 exacto: vel hora 12, id est mane in diluculo diei 18. Qui quidem annus incidit in 3693 post primum mundi bisextilem, seu ante Christum 272, diem 11 Octob. h. 18 Alexандriæ; Hafniæ vero h. 16 min. 25. Tunc enim Veneris stella cernebatur exakte obscurasse oppositam Vindematriaci, quæ quidem fixa secundum nostram restitutionem reductionemque fuit ad id tempus in  $3\frac{1}{2}$  gr. m, cum latitudine 1 gr. 16 m. B. ubi & Venerem hæfisse observatio habet. Ad hoc autem tem- poris momentum, Solis medius motus à vero æquinoctio elongatus fuit per 6 sig. 16 gr.  $6\frac{1}{2}$  min. unde distantia Veneris ab eodem fuisse comperitur 42 gr.  $56\frac{1}{2}$  min. adeo ut hæc maximam elongationem matutinam esset transvecta.

Porro quoniam motus apogæi Veneris proportionaliter ab iis, quæ de eodem modo præmisimus, huc reductus inveniatur in  $16\frac{1}{2}$  gr.  $\vartheta$ . Quare cum hujus à Solis loco fiat subductio, ostenditur in residuo anomalia eccentrici 4 sig. 29 gr.  $56\frac{1}{2}$  min. His sic præparatis, delineetur hypothesis Veneris adhuc in alia, & qui- dem in sexta cum præ- missis forma, quæ Co- pernico cum expressa juxta medium eccentrici, & epicyclo penes circumferentiam eccentrici, in superiori- bus est familiarissima; sed ob epicycli seu or- bis Veneris positionem, Ptolemaeo, aut Tycho- ni congrua, hoc modo. Super B centro de- scripti eccentrici Vene- ris A D ducatur dia- meter A D, in qua po- sita tellure in C, fiat eccentricitas B C 2406, qualium radius eccentrici B A est 100000. deinde circel- lo æquatoreo, ad cir- cumferentiam eccen-





dicti æquantis; proinde angulus P E F semper æqualis est angulo A B E. In resolutione itaque præsentis hypotheseos, primo in triangulo C B E, dantur B C 2406; B E radius, utputa 100000, & præterea angulus comprehensus C B E 30 gr. 3 $\frac{1}{2}$  min. est siquidem iste complementum anomaliae eccentrici datæ ad semicirculum: quare ex hisce invenitur angulus B E C o gr. 42 m. 20 sec. una cum latere C E 97940; deinde in triangulo E C F quia concessa sunt C E modo inventum 97940: item E F 802, & angulus insuper comprehensus C E F 150 gr. 38 mi. 50 sec. superans B E F angulo acquisito B E C, emergit itaque heic angulus E C F o gr. 13 mi. 34 sec. & præterea latus C F 98655. sed ex aggregatis B E C & E C F, componitur tota prosthaphæresis eccentrici o gr. 56 m. 3 sec. determinata angulo C R B. porro centro F describatur epicyclus Veneris H M Q N G: educta vero in rectum C F in G & alia diametro epicycli Q H parallela B E, ac demum posita stella Veneris in N, manifestum est H Q N mensuram anomaliae epicycli mediæ, sed G H Q N veræ continerē, cuius quidem differentia est arcus H G, æqualis prosthaphæretico B R C. cæterum quandoquidem anomaliam eandem heic venari intendimus; videndum est, quo pacto in triangulo F C N tria pro quæsito angulo C F N  $\delta\delta\mu\epsilon\nu\alpha$  haberi queant, quo quidem angulo Venus matutina in N à linea perigaea M per epicyclum E innotescit. quum itaque ipsum N seu locus Veneris, à vero æquinoctio prius constiterit in 3 gr. 10 m.  $\eta\eta$  hæfisse, sed & medius Solis seu Veneris motus ab eodem æquinoctio penes punctum E in 16 gr. 6 $\frac{1}{2}$  m.  $\Delta\Delta$  fuisse, proinde angulo prosthaphæreton eccentrici B R C 56 m. 3 sec. huic subtrahito, relinquitur punctum F in 15 gr. 10 $\frac{1}{2}$  min. fere  $\Delta\Delta$ , à Veneris observata longitudine in consequentia distans 42 gr. 0 $\frac{1}{2}$  mi. unde anguli F C N mensura constat.

Data quoque sunt latera C F 98655; & F N 72248 $\frac{1}{2}$ ; è suprema nostra restituione, quam quoque perpetuo ratam arbitramur. quocirca in apertum produ-

producitur angulus quæsus C F N 71 gr. 55 minut. qui arcum in epicyclo M N metitur; à quo quum auferatur M Q 56 min. & residuo addatur semi-circulus H Q, conflatur quæsita media anomalia commutationis Veneris, ad momentum antiquæ hujus observationis 250 gr. 59 min. quam tabulae Prutenicæ exputatam exhibent 252 gr. 6 min. cum Ptolemaeo quam proxime convenientem. Differentiam autem hic inter Ptolemaicam ac nostram restitucionem paulo ultra integrum gradum exsurgentem nemo admirabitur, qui intelligit & multum emendationi Solis ac fixarum deberi, & πραγμάτειαν hanc de tali anomalia restituenda haud oportune satis, imo vix satis certo, juxta maximam pene Veneris digressionem institui; siquidem apparentiæ heic per exigua mutatio, maximam anomaliæ inferat, ut propterea longe certior, apogæum aut perigæum epicycli proprius, experimentatio facta fuisset, modo præcæ observationes similiter ut nostræ in iis locis suppetiissent, quibus quando destituimur, invento acquiescendum est.

Pro extensione autem dictæ anomaliæ ( quam commutationis appellamus communiter ) ad omnia mundi secula, expedito ac majore quam in superioribus compendio heic utimur; postquam enim Rheinholdi diligentiam in mediis motibus per tabulas suas Prutenicas supputatis, probatam satis invenissemus, & hic quoque intervallum annorum Iulianorum computationi subjecissemus, quod scilicet anno à primo bisextili mundi 3693, 1 gr. 7 m. dictæ tabulæ in motu commutationis Veneris redundant; sed tempore nostræ restitutiois, quod fuit anno mundi dicto 5550, qui incidit in annum à nato Salvatore 1586, eidem motu 1 gr. 18 m. in tabulis Prutenicis deficiant; quocirca utraque complicata differentia, nempe 2 gr. 25 mi. intervallo 1857 annorum Iulianorum, Prutenicam supputationem exsuperans, ubi rite in singulas temporum species distributa fuerit, competunt ex hac,

	Gr.	Mi.	Sec.	Tert.
Annis	{ 1000	1	18	5 0
	{ 100	0	7 48	30
	{ 20	0	1 33	42
	{ 1	0	0 4	41

Quæ ubi singulis annorum speciebus in Prutenicis adjecta fuerint, & hinc epochæ usitatæ postea constitutæ, emergit quoque hujus motus restitutio, quam tabula infra suo loco ostendet.

## C A P V T X X.

## D E

*Mercurii motuum emendatione per longitudinem nostræ etati conveniente.*

PLures diversas hypotheses, quibus eadem Veneris phænomena salvanda fituntur, superiore ejus restitutio dedimus; ubi quoque longitudinem ipsius medianam per eclipticam, à Solis simplici individuam esse, observationes quotquot in restaurationem hujus adduximus liquido omnes testantur. Secus enim constitutæ eccentricitati, apparentiæ coelestes minime ex omni parte, & quavis Solis à tellure distantia, congruæ fuissent, præsertim in tanta orbis amplitudine, ubi exigua distantia mutatio sensibilem satis phænomenon mutationem cæteroquin induxisset. Nunc vero, quod divina clementia voluit, Mercurio ultimas manus injiciemus, de cuius lubricitate Astronomi hactenus non minus quam de terrestri

terrestri Mercurio Alchimistæ conquesti sunt, qui vestigiis & suspicionibus veterum de eodem potius quā veris cælestibus observationibus pertinaciter & ignoreranter inhærebant. Nos autem, postquam immensam inter calculum Alphonsi-  
num & Copernicæum discrepantiam in hoc fidere, & eam interdum quæ ultra  
7 gr. adsurget, deprehendimus: primo (ut in cæteris) observationes, quæ  
raræ nobis in Mercurio, ob sphæræ nostræ situm obliquorem, contingunt, quan-  
do breviores ipsius, celerioresque à sole semper digressiones fiunt, conquirere  
coepimus; deinde easdem cum hypothesi Copernicae diligenter conferre, me-  
dio solis motu similiter & heic retento, & ubique ad temporum factarum obser-  
vationum momenta è Tychonica restitutione, quæ coelo satis hoc seculo con-  
gruit, pro medio Mercurii in eccentrico supposito. Vbi ex collatione inter lo-  
ca Mercurii observata, & ea quæ calculo Copernicæo prodeunt, maximas dif-  
ferentias juxta apogæum & perigæum eccentrici reperiebamus, phænomenis  
cœlestibus semper amplitudinem majorem orbis ultra binos gradus requirenti-  
bus, & celeriorem aliquanto Mercurii motum ibidem (ut par est) efflagitanti-  
bus. Heic statim conjicere coepi, epicyclum Copernicæum, quem orbi Mercu-  
rii annexit, & in quo stellæ hujus ascensum descensumque in directum parat, il-  
legitimum esse; quod sic altero æquante ab ipso in medio una assumpto, duplex  
penes apogæum eccentrici diminutio orbis phænomenon respectu creetur: al-  
tera ob distantiam longiorem à terra; altera dimensionem planetæ imas epicy-  
cli partes hic perpetuo occupantis, veluti hæc satis in opere revolutionum  
apud Copernicum liquent. Pro prima itaque restitutionis experimentatione,  
postquam de loco apogæo eccentrici juxta principium Sagittarii seculo nostro  
harentis ad Ptolemæi *περιγματίαν* mediocriter constitisset, simplicem eccentrici-  
tatem in Mercurio, ut prius in sole, supposui, sed eam quæ ad 3 gr. prosthæ-  
phæreos maximæ, seu 524 part. qualium radius eccentrici est 10000, extende-  
batur. Hinc operatione per universa observata ad placita triangulorum derivata,  
licet minores aliquanto differentias inter ejusdem semidiametri orbis exspecta-  
tam mensuram ubique ex observationibus prodeuntes, quam prius è collatione  
per Copernicum reperi; inter alia tamen majorem in apogæo eccentrici rela-  
xationem hinc inde fieri intellexi, quam ipsa phænomena requirebant. Quapropter omnibus rursus generaliter, ut maxime decet, persensis, circello seu  
epicyclo opus esse vidi, in quo centrum five eccentrici, secundum Ptolemæum,  
five orbis Mercurii, juxta Copernicum, commensurabili cum puncto in eccen-  
trico conversione fieret; nec tamen in antecedentia dupla, ut Copernicus, vel  
æquali, ut Ptolemæus voluit; sed tripla potius ad istud in consequentia revolu-  
tione, & ita quidem, ut nihilominus formas præmissarum hypothesium singulas  
suscipere posset; veluti sequentes tres figuraciones, easdem ad omnium trium  
artificum imitationem, uno intuitu generaliter exhibent.

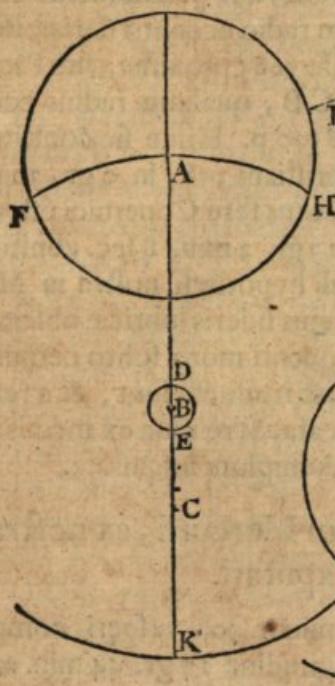
Lib. 5. Revol.  
cap. 25.

Hypo-

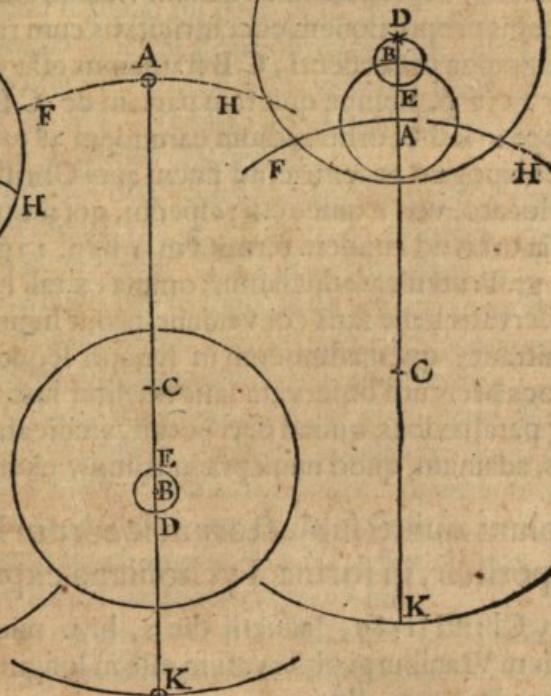
*Hypothesis Mercurii in forma.*

Tychonica.

Ptolemaica.



Copernicæa.



Primo super linea ACK ponatur pro tellure C in forma Ptolemaica & Tychonica, quod signum quoq; centro orbis magni telluris Copernico heic attribuimus: deinde assumatur in prioribus duabus eccentricitas B, cui in Tychonica respondet AB; hinc facto in B centro, describatur circellus seu epicyclus ED è quinta saltem (ut reperio) eccentricitatis parte CB seu AB. in hoc autem circello AD, in E, volvatur centrum epicycli seu orbis Mercurii HF in signorum consequentia, hac quidem lege, ut quoties centrum orbis planetæ, aut etiam terræ, juxta Copernicum, fuerit in apogæo eccentrici, erit centrum hujus vel orbis in D: in perigæo autem K, idem in E.

Quoniam vero reductio seu periodus dicti E triplici convolutione è nostro invento mensurabit unam ab A provenientem, contingit, ut non solum in hisce, sed etiam aliis certis per eccentricum locis, D in summam & infimam distantiam à C juxta Ptolemæum & Copernicum, sed ab A secundum Tychonem incidat. Atque illud est, quod postea omnes errores, quos Copernicus Mercurio tribuit, emendat, adeo ut & phænomenis cælestibus nostro seculo satisfiat, & Ptolemaicæ observationi de ampliore Mercurii digressione juxta sextilem ejus in eccentrico constitutionem talis nostra hypothesis quamproxi-  
me ab ea parte conveniat, qua à Ptolemæo, in Aquario mane, vesperi vero Ge-  
minis, ejus digressio maxima à media longitudine mensurata, profertur. Nam  
quod idem Ptolemæus probare nititur, Mercurium scilicet in Sextili quasi à pe-  
rigæo propinquiores telluri utrinque reperi, quam cum in ipso perigæo fuerit,  
id certe vix ab iis observationibus quas ibidem adducit, ne dum verioribus pro-  
bare sustinet; dum in ipsa sua *τετραγωνία*, nec rationem prosthaphæreos ec-  
centrici in illis locis, hoc est alterna vespertina & matutina maxima digressione,  
una rite applicandæ; nec limitum digressionum maximarum satis exquisitè ha-  
buerit;

Ptol. l. 9. t. 8

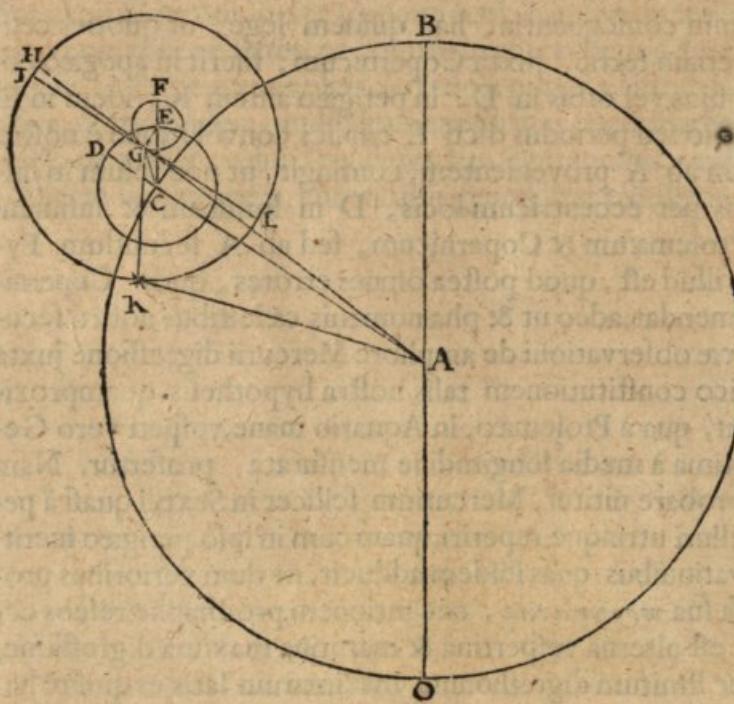
buerit; id quod collatione facile probabitur, si vel quis Ptolemæum hypothesi propriæ, & numeris hinc inde provenientibus adstrinxerit: ut nihil dicam de veriore Mercurii ad præscripta tempora, ex restitutis solis & fixarum locis, emendatione, quam nos in sequentibus exsequimur; cui quidem ulterius insistentes, in præmissa hypothesi nostra, postquam novem, quæ sequuntur in Mercurio, observationes recentiores diligenter examinatae à nobis essent, & calculo aliquoties reiterato, deprehendimus nullam vicinorem, aut phænomenis consentaneam magis proportionem eccentricitatis cum radio eccentrici dari posse, quam ut, in diagrapha præcedenti, C B statuamus esse 5685 proxime, cum Ptolemæo, & B D 1137 p. nempe quintam partem de C B, qualium radius eccentrici est 100000: sed & orbis radium earundem 38500 p. Hisce sic constitutis, & præterea apogæo eccentrici ad finem anni Christiani 1585 in 0 gr. 30 min. Sagittarii locato, veri æquinoctii respectu, qui motus fere Copernici est; denique anomalia orbis ad eundem terminum 1 sign. 13 gr. 2 min. 8 sec. constituta, ut heic 2 $\frac{1}{2}$  gr. Prutenicæ adjitantur, omnia ex tali hypothesi nostra in Mercurio cum observatis bene satis convenient, prout hujus fideris lubricæ observationes ea permittant; quemadmodum in synopsi sequenti more solito cernuntur, in qua & loca Mercurii observata satis fideliter huc traducta sunt, & à refractiōnibus & parallaxibus, quoad fieri potuit, vindicata, & reliqua ex mediis adjectis motibus, ad unum, quod nunc præmittimus, exemplum supputata.

Exemplum quinti subjectorum locorum Mercurii, ex nostra nova hypothesi, in forma Tychoniana exputati.

Anno Christi 1587, Ianuarii die 9, h. 4. minut. 50 vesperi comperimus Mercurium Vraniburgi observatum esse in longitudine 17 gr. 44 min.  $\frac{1}{2}$ , cum latitudine vix 2 min. Bor.

Ad idem autem tempus reperitur à vero æquinoctio, primo mediis motus solis seu Mercurii in eccentrico hujus 9 sign. 28 gr. 22 mi. 30 sec. cum anomalia eccentrici correcta 1 sign. 27 gr. 53 min. proxime, & anomalia orbis similiter correcta 4 sign. 2 gr. 28 min.

Atqui hi medii motus sunt Mercurii, ex quibus mediante hypothesi verum secundum longitudinem venamur in hunc modum.



In hypothesi Tychoniana adjuncta, cui hac vice hosce medios motus Mercurii accommodare lubet, describatur super A centro telluris orbis primarius solis fixe Mercurii B C. deinde diameter pro indice absidum, in primario hoc circulo ducatur B O. hinc pro anomaliæ mensura hujus eccentrici (licet enim illam heic quoque ad reliquo constitutionem vocitare) quæ data est 57 gr. 53 m. removeatur in

in consequentia a B punctum C, super quo rursus describitur epicyclus primus Tychonicus; & acta ab A tellure A C D ostenditur in D apogæum epicycli hujus, in cuius circumferentia, pari arcu cum B C, nempe 57 gr. 53 min. E in antecedentia moveri concipitur: super quo centro rursus circinatur secundus epicyclus Tychonicus F G; & ducta per F linea C F, commonstratur quoq; apogæum hujus epicycli in F; a quo in consequentia per hoc epicyclum G distabit 173 gr. 39 min. juxta triplicatam cum B C seu D E revolutionis mensuram; quo modo haec omnia superius generaliter fuerant exposita.

Postremo igitur e G centro descripto orbe Mercurii H I K, & inducta diametro I L parallela D A; & alia acta linea ab A per G in H: unde H apogæum orbis hujus verum ab I medio discernitur.

In peripheria autem hujus orbis in consequentia supponatur planeta in b signo, juxta anomaliam medium datam 122 gr. 28 min. ad quod quoque signum profertur e centro G semidiameter orbis G K, & ultimo linea A K a tellure A. hisce sic preparatis, calculus per triangulorum planorum inductionem, sequentibus rationibus, pro vera longitudine Mercurii, ex datis mediis instituendus est, & juxta ea quæ in trigonometria præmisimus absolvendus.

Primo omnium in trigono G C E, ex  $\delta\delta\mu\epsilon\nu\alpha$  CF 5685, item EG 1137, qualium radius A C fuerit 100000, una cum angulo comprehenso C E G, qui complementum est FG 6 gr. 21 min. datur admodum compendiose (per dogma planorum) primum angulus E C G 1 gr. 35 mi. deinde latus CG 4551; sed angulus E C G subducitur heic ab angulo E C D 57 gr. 53 min. & relinquitur D C G anomalia eccentrici coæquata 56 gr. 18 min.

Porro in triangulo A C G, pro angulo C A G, & latere G A,  $\delta\delta\mu\epsilon\nu\alpha$  sunt A C, radius 100000 C G 4551, una cum angulo comprehenso G C A 123 gr. 42 m. est siquidem complementum anguli seu anomaliæ coæquatae D C G ad semicirculum. proinde  $\zeta\eta\mu\epsilon\nu\alpha$  ex hisce eliciuntur: primum angulus C A G 2 gr. 7 min. proxime; deinde latus A G 102600 fere. sed angulus inventus C A G, qui eccentrici prosthaphæreticus est, ubi medio motui Mercurii per signiferum præscripto 28 gr. 22 $\frac{1}{2}$  min. subtractus fuerit, & anomaliæ orbis correctæ 4 fig. 2 gr. 28 min. adjectus, illic ab æquinoctio vero 9 fig. 26 gr. 15 $\frac{1}{2}$  min. heic 4 fig. 4 grad. 35 min. apparent, motu scilicet hoc ab H vero apogæo orbis in K deducto.

Postremo in triangulo K G A, propter  $\delta\delta\mu\epsilon\nu\alpha$  G A 102600, item G K 38500, quam semidiametrum orbis Mercurii in superioribus restitutam aestimavimus, cum angulo K G A 55 grad. 25 minut. excessum ultra semicirculum de H K exhibente: idcirco ex hisce acquiritur prosthaphæresis secunda G A K 21 grad. 29 minut. proxime; quæ cum addatur vero loco eccentrici Mercurii, qui prius erat 9 fig. 26 gr. 15 $\frac{1}{2}$  min. tandem assequimur verum locum longitudinis quæsumum a vero æquinoctio 17 gr. 45 minut.  $\eta$  fere. At observatus verus erat in 17 gr. 44 minut.  $\eta$ . differentia itaque saltim est 1 min. Ad hoc exemplum, vel etiam ex tabula prosthaphæreion sequente (quippe super eodem fundamento exstructa) reliqua subjecta Mercurii loca supputata sunt, quomodo sequente synopsi apparent.

Synopsis collationis locorum observatorum Mercurii,  
cum hypothesi restituta.

Anni	Mens.	D.	H. M.	Longit. obser. vera.	Latit. obser. vera.	Longitud. à vero æquinoct.	Anomalia eccen- tric.	Anomalia orbis.	Longitud. Supp.	Diffe- rencia tia.
				S. G. M.	G. M. S.	S. G. M. S.	S. G. M. S.	S. G. M. S.	S. G. M.	M. M.
1585	Novē.	14	19	0 m 13 4	B 2 18	8 4 0 15	0 3 30	8 16 22 20	m 12 57	7
2 1585	Novē.	23	12	20 m 25 3	B 1 25	8 12 53 20	0 12 23	9 14 22 30	m 24 58	5
3 1586	Octō.	24	19	10 22 35	Non obf.	7 13 4 30	11 12 34	0 8 5 6 30	22 28	7
4 1586	Octō.	28	18	30 26 33	B 2 17	7 16 49 30	11 16 29	0 8 17 27	26 28	5
5 1587	Ianua.	9	4	50 m 17 48	B 0 1	9 28 22 50	1 16 52	0 4 2 28 20	m 17 49	1
6 1590	Mart.	6	6	50 13 44	B 1 42	11 23 55 20	3 23 20	0 3 11 41 10	13 36	8
7 1592	Febr.	3	5	40 X 12 20	B 0 47	10 22 50 45	2 22 15	0 3 23 8 30	X 12 29	9
8 1593	Majus	11	9	30 II 23 16	B 2 0	11 29 23 0	5 28 51	0 3 22 4 0	II 23 4 12	
9 1607	April.	15	9	0 21 5	B 1 40	1 3 20 50	5 2 18 0 2 15 50	6	21 12	7
10 1610	Decē.	5	19	0 2 42	Non obf.	8 24 40 0	0 23 34 0 8 10 11 0	2 35	7	

Eo itaque restitutio phænomenon Mercurialium etiam deducta est, ut paralaxium atque refractionum ratione in iis habita, differentia inter apparentias coelitus acquisitas, & quas reformata nunc à nobis hypothesis Mercurii exhibit, nusquam sextam gradus partem excedat, præterquam in antepenultima, quam ab illustrissimi Guilielmi Lantgravii observationibus mutuati sumus. Quæ cum in sextante per unicum, ut illic tunc fiebat, observatorem, & eo anni tempore acquisita sit, quo perpetuum crepusculum eo etiam in loco continuatur; non mirum est, si Mercurius horizonti vicinior 12 min. circiter, proiectior justo secundum longitudinem apparuerit, tum ob refractiones fixis sideribus deputatis majores, tum scintillationem suam, qua sèpius juxta occasum nos fecellit fidus hoc versatile, quippe altius justo se visui ingerendo.

Præterea satis hac restitutione constare arbitror, Mercurium similiter, ut & Venerem, simplicem Solis cursum potius quam verum in suis revolutionibus respicere, secus longe majorem, quam superiores anomaliam ostensuros, si vero Solis tramiti, ut illi, motus suos per eccentricos attemperassent; ut ob id, inter alia, causam conjiciamus, quod Luna, & superiores seorsim tellurem ambientes, in radios Solis detrudantur; hisce vero, qui nunquam, nisi cum Sole, eandem tellurem ob breviorem circulorum suorum dimensionem circumambulant, apud simplicem ejus cursum, juxta veterum de omnibus sententiam, contineri permittatur.

## C A P V T   X X I .

### De mediorum motuum Mercurii secundum longitudinem expansione.

*Llib. 9. cap. 5.* Observationibus vetustis in Mercurio, quas Ptolemaeus in unum caput collegerat, ulterius pro restitutione ipsius examinandis abstinnimus, similē heic, qui prius in Venere, δοκιμασίας exitum certo sperantes: siquidem & hæ, vel veterum rudi & stoichaistica ad fixas configuratione habitæ reperiuntur, vel astrolabio Ptolemaico acceptæ; cui nec hic fidendum, id quod cognita ipsius fabrica, præcisionem inter alia, intra dena, si non plura, scrupula excludens, item alia nota inter observandum impedimenta suaferunt. Interim autem Ptolemaeum de apogæo Mercurii in 6 gr. ≈ prisco seculo, anno scilicet mundanæ nostræ epoches 3700 commorante, rectius quam ad suam ætatem pronunciaisse invenimus, quod tum ex aliis collationibus, tum vel maxime iis, quæ è veterum monumentis in anomaliæ orbis restitutionem, mox infra adducturi sumus, liquebit. Proinde cum apogæum ejusdem Mercurii à medio æquinoctio, nostro seculo, id est, anno à Christo completo 1586, in 8 fig. 0 gr. 12 min. è superioribus possideamus; sed prisco,

prisco, hoc est, ante Christum 264 anno, eundem ab eodem æquinoctio in 6  
fig. 6 gr. 5 mi. spatio itaque 1850 annorum Julianorum prorogatus est apogæi  
motus in Mercurio à medio æquinoctio per 54 gr. 7 mi. qui cum in intervallum  
annorum proposit. distributi fuerint, competit annis Julianis

	Gr.	Min.	Sec.	Tert.	
{ 1000	29	15	8	6	Ex qua quoque proportione e-
{ 100	2	55	30	49	pochæ usitatæ constituuntur. Ha-
20	0	35	6	10	rum autem singulis speciebus à pa-
1	0	1	45	18	ribus medii solis à medio æquino-
					ctio subtractis, relinquitur anom-

alia eccentrici Mercurii, quæ in tabula mediorum motuum ipsius postea conspi-  
cietur.

Restat motus planetæ hujus ultimi, in epicyclo, seu potius orbe proprio, quem  
anomaliam commutationis communiter appellamus. Hunc certe curandum, &  
ad posteritatem producendum Ptolemaeus non satis feliciter attigit, dum ipsum  
longe remissiorem tardioremq; constituit, quam vel postea Copernicus emen-  
dare potuit, id quod in nostra restitutione superius apparet; quandoquidem  $\frac{2}{3}$   
insuper nostro seculo addenda efflagitabantur. Et certe hic error qualicunque  
absidum deviatione est longe intolerabilior, præsertim in absidas orbis aut præ-  
ter propter incidens, ubi unus gradus, in remotiore, quartam circiter sui par-  
tem; in inferiore, bessem de se parit, licet ultro citroque prope contactus exigua  
differentia appareat. Proinde nos pro hujus motus examinatione atque diduc-  
tione prisco observato commodissime utemur, quod illud in justa infra conta-  
ctum orbis distantia reperiatur. Hujusmodi autem observationem factam fuisse  
Ptolemaeus ad hunc modum describit,

Anno 22 secundum Dionysium, quod tempus est annus 484 a Nabonassaro,  
Scorpionis die 22, secundum Ægyptios Thot 18, sequente 19, Mercurius ma-  
tutinus distabat a linea, quæ est per borealem frontem Scorpiorum, & per medium  
*eis τὰ ὑπολιπόμενα*, seu in præcedentia lunam unam; ad Septentrionem vero di-  
stabat à fronte boreali, per duas lunas. hactenus Ptolemaeus. Tempus vero hu-  
jus factæ observationis quando annis Christi seu mundi, & horizonti nostro  
Hafniensi accommodatur, incidit in annum ante Christum 265, qui erat a primo  
mundi bissextili 3700, præterea diem 14 Novemb. & horam matutinam, 17 à  
meridie dicti 14 antecedentis. Ad quod quidem momentum hi motus e tabulis  
antecedentibus colliguntur,

	Sig.	Gr.	Min.
Simplex solis a medio æquinoctio	7	20	$1\frac{1}{4}$
Præcessio æquinoctii	1	21	$11\frac{2}{3}$
Anomalia ejusdem	0	10	$\frac{1}{3}$
Vnde inæqualitas æquinoctialis			4 $\frac{1}{4}$
Quæ cum auferatur a medio solis, relinquitur ille a vero æquinoctio	7	19	$56\frac{1}{2}$
Similiter ab æquinoctii præcessione, fit illa	1	21	$6\frac{1}{4}\frac{1}{2}$
Hæc iterum ab epocha præcessionis nostro seculo reli- quum facit	0	25	$59\frac{5}{8}$

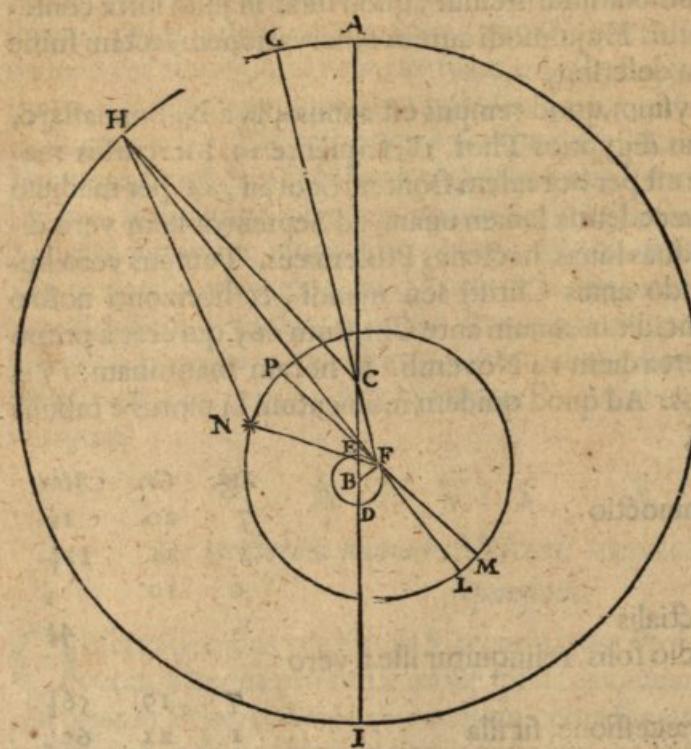
præcessionis nimirum effluxum à prisco illo, ad seculum nostrum. Portionem  
itaque istam quando à stellis duabus nominatis in fronte m auferamus, reponitur  
longitude borealis claræ in 1 gr. 36 mi. m (cuius latitudo quoque est 1 grad. 16  
mi. B) sed & tertiae ejusdem Scorpiorum longitud. in 0 gr. 59 min. m. Hisce ad nor-  
mam observationis diligenter trutinatis reperimus longitudinem Mercurii in 2  
grad. 35 min. m cum latitudine borea 2 gr. 20 min.

Quum vero Præscriptum medium longitudinis solis, seu Mercurii hujus hy-  
pothesi applicemus, ut inde de dicta orbis anomalia ratiocinari queamus, dispo-

sitio in forma Copernici sic apparet; postquam è supposito heic quoque apogæo secundum Ptolemæum in 6 gr. ≈ anomalia eccentrici dispaluerit 43 grad. 56 $\frac{1}{2}$  minut.

Primo quandoquidem AH in magno orbe telluris annuo ex anomalia eccentrici datus sit 43 gr. 56 $\frac{1}{2}$  min. erit hujus triplus 131 grad. 49 $\frac{1}{2}$  mi. arcus. DF; proinde quum in trigono CBF duo latera CB & BF è restituzione nostra concessa sint, quorum illud 5685 p. hoc 1137, qualium radius CH 100000 censemur: datur præterea angulus ab hisce inclusus 48 gr. 10 min. quippe complementum externi DBF. quapropter invenitur ex hisce primo angulus BCF 9 gr. 45 min. proxime; deinde latus CF 5002.

Porro in triangulo CHF datorum pariter laterum CH 100000, item CF 5002 cum angulo comprehenso FCH 145 gr. 48 min. constat enim iste per complementum anomaliæ ACH, ac angulo prius quæsito FCB, acquiritur tandem prosthaphæresis eccentrici in angulo unico CHF 1 g. 33 m. fere quæ quum hoc loco auferatur à medio motu telluris in H, quidem Copernico est cum solis seu Mercurii in eccentrico, Tychonis ac Ptolemæi censura; relinquuntur 7 fig. 18 gr. 24 min. proxime, pro motu eccentrico H coæquato à verno æquinoctio vero; invenitur quoque præterea in eodem proposito triangulo CHF latus HF 103902. quoniam vero stellæ Mercurii locus verus à vero æquinoctio prius, prisca animadversione, repertus fuerat 7 fig. 2 grad. 35 min. in differentia itaque horum, visibilis digressio Mercurii per orbem proprium, qui hic describitur LMPN, è centro mobili F constat 15 g. 49 min. quum ergo duocatur HIL, verus apogæus epicycli seu orbis ostenditur in L, similiiter medius in M, ducta scilicet MP parallela CH. cæterum quia constat digressio Mercurii matutina ab eccentrico æquato 15 gr. 49 mi. agatur à tellure H in orbem planetæ linea HN, quæ triangulum FHN claudit; in quo FHN dictam digressionem includit. dantur præterea in eodem triangulo FHN duo latera, ut



puta FHN 103902, & FN 38500. non itaque latere potest angulus HFN 31 gr. 33 min. ferei ad quem quum prius addatur semicirculus 180 gr. deinde à summa subtrahatur arcus LM 1 grad. 33 min. cui æqualis fuit antea CHF, relinquitur ultimo motus Mercurii quæsitus ab M apogæo orbis medio in N planetam continuatus, 210 gr. 0 min. quem Copernicus 1 gr. & dodrantem; Ptolemæus vero 2 gr. 34 min. majorem reperit. quoniam autem sola haec inter priscas observatio maxime ad anomaliam orbis in Mercurio explorandam oportu-

oportuna fuerat, ob minorem à sole digressionem, idcirco in eadem acquiescimus, & quando anomaliam hanc compendii causa, ad finem anni epoches prioris nostræ 3700 deduxerimus, invenimus eam 356 gr. 55 min. 20 sec. in horizonte nostro ad meridiem Calendas Ianuarii sequentem; & quia hic annus bisextilis est, recte in collationem assumimus nostro seculo annum à nato Christo 1588, seu mundi primo bissextili 5552, ad cujus quoque exitum, eandem ex observatis prioribus Tychonicis ac nostris, correctam habemus, 208 gr. 1 min. 20 sec. quam proxime, Prutenica ad nostrum finitorem reducta, & 2 gr. 10 min. 40 sec. eidem pro emendatione ad annum suppositum adjectis. Quum itaque intervallo annorum Julianorum 1852 Mercurium in epicyclo, seu orbe proprio revolutiones integras 5837, & insuper 211 gr. 6 min. confessè ratiocinemur; proinde ex hac motus temporisque proportione in singulas annorum Julianorum sequentium classes motus præter integras revolutiones tribuuntur.

	Sig.	Gr.	Min.	Sec.	Tert.
Annis	1000	0	16	0	54 25
	100	2	13	36	5 26
	20	0	14	43	13 6
Comm.	I	I	23	57	33 35

Præterea & epochæ motus hujuscæ, quæ canoni sequenti mediorum motuum Mercurii præfiguntur, eadem proportione proveniunt.

N n 3

Tabula

## TABVLA MEDIORVM MOTVV M

Anni collecti	Anomalia		Veneris		Anomalia		Mercurii	
	Eccentrici		Orbis		Eccentrici		Orbis	
Epoc.	S. G. M. S.							
Mūdi	9 17 18 31		9 24 13 46		5 20 42 54		5 4 40 0	
Christ.	7 16 1 45		4 6 21 20		2 24 49 49		1 18 13 48	
20	II 29 41 27		6 3 41 38		II 29 34 0		0 14 43 13	
40	II 29 22 54		0 7 23 15		II 29 8 0		0 29 26 26	
60	II 29 4 20		6 11 4 52		II 28 42 0		1 14 9 39	
80	II 28 45 47		0 14 46 30		II 28 16 0		1 28 52 52	
100	II 28 27 14		6 18 28 10		II 27 50 0		2 13 36 5	
200	II 26 54 29		1 6 56 20		II 25 40 0		4 27 12 11	
300	II 25 21 44		7 25 24 29		II 23 30 1		7 10 48 16	
400	II 23 48 59		2 13 52 39		II 21 20 1		9 24 24 21	
500	II 22 16 13		9 2 20 48		II 19 10 1		0 8 0 27	
600	II 20 43 28		9 20 48 58		II 17 0 1		2 21 36 33	
700	II 19 10 43		10 9 17 7		II 14 50 1		5 5 12 38	
800	II 17 37 57		4 27 45 17		II 12 40 1		7 18 48 44	
900	II 16 5 12		II 16 13 26		II 10 30 2		10 2 24 49	
1000	II 14 32 27		6 4 41 37		II 8 20 2		0 16 0 54	
1100	II 12 59 43		0 23 9 46		II 6 10 2		2 29 37 0	
1200	II 11 26 58		7 11 37 56		II 4 0 2		5 13 13 5	
1300	II 9 54 12		2 0 6 6		II 1 50 2		7 26 49 11	
1400	II 8 21 27		8 18 34 16		10 29 40 3		10 10 25 16	
1500	II 6 48 42		3 7 2 25		10 27 30 3		0 24 1 22	
1600	II 5 15 57		9 25 30 35		10 25 20 3		3 7 37 27	
1700	II 3 43 12		4 13 58 44		10 23 10 3		5 21 13 32	
1800	II 2 10 26		II 2 26 54		10 21 0 3		8 4 49 38	
1900	II 0 37 41		5 20 55 4		10 18 50 4		10 18 25 43	
2000	10 29 4 56		0 9 23 14		10 16 40 4		1 2 1 49	
2500	10 21 21 10		9 11 44 2		10 5 50 5		1 10 2 16	
3000	10 13 37 24		6 14 4 51		9 25 0 6		1 18 2 43	
3500	10 5 53 38		3 16 25 39		9 14 10 7		1 26 3 10	
4000	9 28 9 52		0 18 46 28		9 3 20 7		2 4 3 48	
4500	9 20 26 6		9 21 7 16		8 22 30 8		2 12 4 5	
5000	9 12 42 20		6 23 28 5		8 11 40 9		2 20 4 32	
5500	9 4 58 34		3 25 48 13		8 0 50 10		2 28 4 59	
6000	8 27 14 48		0 28 9 42		7 20 0 11		3 6 5 27	
6300	8 22 36 32		8 23 34 11		7 13 30 12		10 17 53 43	

In an-

## VENERIS ET MERCVRII.

In annis singulis ad 20.

Anomalia Eccentrici	Veneris Orbis	Anomalia Eccentrici	Mercurii Orbis
S. G. M. S.	S. G. M. S.	S. G. M. S.	S. G. M. S.
1 II 29 44 17	7 15 1 50	1 II 29 43 55	1 23 57 34
2 II 29 28 34	3 0 3 40	2 II 29 27 50	3 17 55 7
3 II 29 12 52	10 15 5 30	3 II 29 11 45	5 11 52 41
4 II 29 56 17	6 0 44 20	4 II 29 54 48	7 8 56 39
5 II 29 40 34	1 15 46 10	5 II 29 38 43	9 2 54 12
6 II 29 24 52	9 0 48 0	6 II 29 22 38	10 26 51 46
7 II 29 9 9	4 15 49 50	7 II 29 6 33	0 20 49 19
8 II 29 52 34	0 1 28 39	8 II 29 49 35	2 17 53 17
9 II 29 36 52	7 16 30 29	9 II 29 33 30	4 11 50 51
10 II 29 21 9	3 1 32 19	10 II 29 17 25	6 5 48 24
11 II 29 5 26	10 16 34 9	11 II 29 1 20	7 29 45 58
12 II 29 48 52	6 2 12 59	12 II 29 44 33	9 26 49 56
13 II 29 33 9	1 17 14 49	13 II 29 28 18	11 20 47 29
14 II 29 17 26	9 2 16 38	14 II 29 12 12	1 14 45 3
15 II 29 1 44	4 17 18 29	15 II 29 56 8	3 8 42 36
16 II 29 45 9	0 2 57 18	16 II 29 39 11	5 5 46 34
17 II 29 29 26	7 17 59 8	17 II 29 23 6	6 29 44 8
18 II 29 13 44	3 3 0 58	18 II 29 7 1	8 23 41 41
19 II 28 58 2	10 18 2 48	19 II 28 50 56	10 17 39 15
20 II 29 41 27	6 3 41 28	20 II 29 34 0	0 14 43

N n 4

In

## In mensibus communibus.

Mensis denomin.	Anomalia Veneris			Anomalia Mercurii		
	Eccentrici		Orbis	Eccentrici		Orbis
	S. G. M. S.	S. G. M. S.		S. G. M. S.	S. G. M. S.	
Ianuarius	1 0 33 11	0 19 6 43		1 0 33 9	3 6 18 31	
Februarius	1 28 8 57	1 6 22 30		1 28 8 53	6 3 17 51	
Martius	2 28 42 9	1 25 29 13		2 28 42 3	9 9 36 22	
Aprilis	3 28 16 11	2 13 58 58		3 28 16 3	0 12 48 30	
Majus	4 28 49 23	3 3 5 41		4 28 49 13	3 19 7 1	
Iunius	5 28 23 25	3 21 35 6		5 28 23 14	6 22 19 10	
Iulius	6 28 56 37	4 10 42 10		6 28 56 23	9 28 37 41	
Augustus	7 29 29 48	4 29 48 53		7 29 29 32	1 4 56 13	
September	8 29 3 52	5 18 18 38		8 29 3 33	4 8 8 20	
October	9 29 37 3	6 7 25 22		9 29 36 43	7 14 26 52	
November	10 29 12 6	6 25 55 6		10 29 10 44	10 17 38 59	
December	11 29 44 17	7 15 1 50		11 29 43 55	1 23 57 32	

## In mensibus bissextilibus.

Mensis denomin.	Anomalia Veneris			Anomalia Mercurii		
	Eccentrici		Orbis	Eccentrici		Orbis
	S. G. M. S.	S. G. M. S.		S. G. M. S.	S. G. M. S.	
Ianuarius	1 0 33 11	0 19 6 43		1 0 33 9	3 6 18 31	
Februarius	1 29 8 6	1 6 59 29		1 29 8 1	6 6 24 15	
Martius	2 29 41 17	1 26 6 12		2 29 41 11	9 12 42 46	
Aprilis	3 29 15 20	2 14 35 57		2 29 15 11	0 15 54 54	
Majus	4 29 48 31	3 3 42 41		4 29 48 21	3 22 13 26	
Iunius	5 29 22 34	3 22 12 26		5 29 22 22	6 25 25 34	
Iulius	6 29 55 45	4 11 19 8		6 29 55 31	10 1 44 5	
Augustus	8 0 28 47	5 0 25 54		8 0 28 40	1 8 2 37	
September	9 0 3 1	5 18 55 38		9 0 2 41	4 11 14 44	
October	10 0 36 12	6 8 2 21		10 0 35 51	7 17 33 17	
November	11 0 10 15	6 26 32 6		11 0 9 52	10 20 45 24	
December	0 0 43 26	7 15 38 50		0 0 43 3	1 27 3 56	

Anomalia

Anomalia Veneris & Mercurii  
in diebus simul.

Anomalia Eccentrici Veneris & Mercurii	Anomalia Orbis Veneris	Anomalia Orbis Mercurii
G. M. S.	G. M. S.	S. G. M. S.
1 0 59 8	0 36 59 0	3 6 24
2 1 58 17	1 13 59 0	6 12 48
3 2 57 25	1 50 58 0	9 19 13
4 3 56 32	2 27 58 0	12 25 37
5 4 55 41	3 4 57 0	15 32 1
6 5 54 49	3 41 57 0	18 38 25
7 6 53 57	4 18 56 0	21 44 50
8 7 53 5	4 15 56 0	24 51 14
9 8 52 13	5 32 55 0	27 57 38
10 9 51 21	6 9 55 1	1 4 2
11 10 50 30	6 46 54 1	4 10 27
12 11 49 37	7 23 54 1	7 16 51
13 12 48 45	8 0 53 1	10 23 15
14 13 47 54	8 37 53 1	13 29 39
15 14 47 2	9 14 52 1	16 36 3
16 15 46 9	9 51 51 1	19 42 28
17 16 45 17	10 28 51 1	22 48 52
18 17 44 26	11 5 50 1	25 55 16
19 18 43 34	11 42 49 1	29 1 40
20 19 42 42	12 19 49 2	2 8 5
21 20 41 50	12 56 48 2	5 14 29
22 21 40 58	13 33 48 2	8 20 53
23 22 40 7	14 10 47 2	11 27 17
24 23 39 14	14 47 47 2	14 33 42
25 24 38 22	15 24 47 2	17 40 6
26 25 37 31	16 1 46 2	20 46 30
27 26 36 39	16 38 45 2	23 52 54
28 27 35 46	17 15 45 2	26 59 19
29 28 34 54	17 52 44 3	0 5 43
30 29 34 3	18 29 44 3	3 12 7
31 30 33 10	18 6 43 3	6 18 31

Anomalia Veneris & Mercurii in horis & scrupulis horarum.

H. Hor. & Min. Simul	Anom. Eccen. & Vener. & Mer. Simul	Ano. Orbis Vene.	Animal. Orbis Mercurii	Minut.	Ano. Eccē & M. simul	Ano. Orb. Ven.	Ano. Orb. Mer.
G. M. S.	M. S.	G. M. S.	M.	M. S.	M. S.	M. S.	M. S.
1 2 28	1 32	7 46	31	1 16	0 48	4 1	
2 4 56	3 5	15 32	32	1 19	0 49	4 9	
3 7 24	4 37	23 18	33	1 21	0 51	4 16	
4 9 51	6 10	31 4	34	1 24	0 52	4 24	
5 12 19	7 42	38 50	35	1 26	0 54	4 32	
6 14 47	9 15	46 36	36	1 29	0 55	4 40	
7 17 15	10 47	54 22	37	1 30	0 57	4 47	
8 19 34	12 20	1 2	8	38	1 34	0 58	4 55
9 22 11	13 52	1 9	54	39	1 36	1 05	3
10 24 38	15 25	1 17	40	40	1 39	1 25	11
11 27 6	16 57	1 25	26	41	1 41	1 35	18
12 29 34	18 30	1 33	12	42	1 43	1 55	26
13 32 22	20 2	1 40	58	43	1 46	1 65	34
14 34 30	21 35	1 48	44	44	1 48	1 85	42
15 36 58	23 7	1 16	30	45	1 51	1 95	50
16 39 26	24 40	2 4	16	46	1 53	1 105	57
17 41 53	26 12	2 2	47	1 56	1 126	1 5	
18 44 21	27 45	2 19	48	48	1 58	1 146	13
19 46 49	29 17	2 27	37	49	2 1 1 156	21	
20 49 17	30 50	2 35	20	50	2 3 1 176	28	
21 51 45	32 22	2 43	6	51	2 6 1 186	36	
22 45 13	33 55	2 50	52	52	2 8 1 206	44	
23 46 40	35 27	2 58	38	53	2 11 1 226	52	
24 59 Sec.	8 36	2 59	3 6	24	54	2 13 1 236	59
25 1 2	0 39	0 3	14	55	2 15 1 257	7	
26 1 4	0 40	0 3	22	56	2 18 1 267	15	
27 1 7	0 42	0 3	30	57	2 20 1 287	23	
28 1 9	0 43	0 3	37	58	2 23 1 297	30	
29 1 11	0 44	0 3	45	59	2 25 1 417	38	
30 1 14	0 46	0 3	53	60	2 28 1 427	46	

## C A P V T XXII.

*De structura canonum prosthaphæreticorum duorum inferiorum Veneris & Mercurii.*

**M**odus horum duorum simplices, qui præcessere, quia superioribus constitutione & usu similes sunt, nihil de ipsis amplius præcipimus; nec etiam quoad canonis sequentis in Venere texturam; siquidem *διδομένοις* semidiame-trorum ad cœlestium apparentiarum veritatem suppositis, eodem quo Coper-nico, modo, hypothæsis Veneris in numeros tabulamque nobis resoluta est, adeo ut ne heic quidem scrupula proportionalia à Prutenicis diversa fieri putaremus.

Theoriæ autem Mercurialis renovatio, neque multum heic à structura vul-gari canonis prosthaphæretici, in duobus superioribus, aut Venere declinat, tri-plici saltim revolutionis commensurabilis æquantis circelli ad ecceccentrū analo-gia considerata. Nam hujus theoriæ in numeros restitutæ scrupula proportionalia à distantia centri orbis planetæ seu epicycli, à tellure proportionaliter e-ducuntur. Quum enim maximæ & minimæ distantiarum differentia, quam ab-fides appositæ etiam in hoc fidere exhibent; nempe 11370, qualium radius ec-centrici est 100000, in 60 fuerit permutata, medioque regulæ aureæ loco posita, in qua primum differentia dicta 11370 occupabit; tertium vero quævis à maxima seu 106822, per anomaliam eccentrici prius exputatam, ac modo sub-sumptam; emergunt de facili scrupula proportionalia cujusvis gradus, per ec-centricum competentia. Idem in cæteris quoque præstamus, postquam distan-tias una cum æquationibus eccentrici, è constituta superius hujus fideris hypo-thesi, per debitas operationes essemus assequuti.

Hanc vero rationem constituendi scrupula proportionalia, quam etiam luna-ribus apparentiis supra adhibuimus, omnium judico esse certissimam, & rectissimam, maxime ad distantias, è quibus scrupula ista nascentur, rursum repa-randas, quum iisdem interdum, nempe pro parallaxibus & latitudinibus accu-ratiis censendis, opus fuerit.

De cætero vero, & quod commutationum apparentias attingit, nihil novum in hoc fidere reperitur, quum satis manifestum intelligentibus fuerit, quod pa-rallaxis seu commutatio orbis è maxima in apogæo eccentrici data dist. 106822, & radio orbis Mercurii 38500; excessus vero ultra hanc è minima similiter di-stantia in perigæo eccentrici 95452, & eodem radio orbis retento, proveniat, idque ad singulos anomaliæ gradus subsumptæ.

Hæc pauca de structura canonum sequentium prosthaphæreticorum in Vene-re & Mercurio indicanda sufficient, cuius usus in singulis postea præceptiunculis & exemplis commonstrabitur.

## Tabula prosthaphæreſeon Veneris.

o Sig.

Gradus.	Subtrah.	Add.	Ad.	Adde	Ad.	Ad.	Ad.	Gradus.
	Eccentr.	Diff.	Scru.	Dif.	Orbis	Diff.	Excef.	Diff.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	G.
0	0 0 0	1 54	0 0	0	0 0 0	24 57	0 0 0	30
1	0 1 54	1 54	0 0	0	0 24 57	24 57	0 0 28	29
2	0 3 48	1 54	0 0	1	0 49 54	24 56	0 0 56	28
3	0 5 42	1 54	0 1	1	1 14 50	24 55	0 1 24	27
4	0 7 36	1 53	0 2	1	1 39 45	24 55	0 1 52	26
5	0 9 29	1 53	0 3	2	2 4 40	24 55	0 2 20	25
6	0 11 22	1 53	0 5		2 29 35	24 55	0 2 48	24
7	0 13 15	1 53	0 8	3	2 54 30	24 54	0 3 16	23
8	0 15 8	1 53	0 11	4	3 19 24	24 54	0 3 44	22
9	0 17 1	1 52	0 15		3 44 18	24 54	0 4 12	21
10	0 18 53	1 52	0 20	5	4 9 12	24 54	0 4 40	20
11	0 20 45	1 52	0 25	6	4 34 6	24 53	0 5 8	19
12	0 22 37	1 51	0 31	6	4 58 59	24 53	0 5 36	18
13	0 24 28	1 51	0 37	7	5 23 52	24 52	0 6 4	17
14	0 26 19	1 50	0 44	8	5 48 44	24 52	0 6 32	16
15	0 29 9	1 50	0 52	8	6 13 36	24 51	0 7 0	15
16	0 29 59	1 49	1 0		6 38 27	24 51	0 7 28	14
17	0 31 48	1 49	1 8	8	7 3 17	24 50	0 7 56	13
18	0 33 37	1 49	1 17	9	7 28 6	24 48	0 8 24	12
19	0 35 26	1 48	1 26	10	7 52 54	24 47	0 8 53	11
20	0 37 14	1 47	1 36	11	8 17 41	24 47	0 9 22	10
21	0 39 1	1 47	1 47	10	8 42 28	24 47	0 9 51	9
22	0 40 48	1 46	2 57	11	9 7 14	24 46	0 10 20	8
23	0 42 34	1 45	2 8	11	9 31 59	24 45	0 10 49	7
24	0 44 19	1 45	2 19	12	9 56 43	24 44	0 11 19	6
25	0 46 2	1 44	2 30	12	10 21 26	24 43	0 11 49	5
26	0 47 46	1 43	2 42	12	10 46 7	24 41	0 12 19	4
27	0 49 28	1 42	2 54	13	11 10 46	24 39	0 12 49	3
28	0 51 9	1 41	3 7	13	11 35 24	24 36	0 13 19	2
29	0 52 49	1 40	3 20		12 0 0	24 36	0 13 50	1
30	0 54 28	1 39	3 33		12 24 35	24 35	0 14 21	0
	Adde	S.	S.		S.	S.	S.	

ii Sig.

Tabula

## Tabula prosthaphærecon Veneris.

I Sig.

Subtra. Gradus	Adde			Orbis Prosthap. G. M. S.	Add.			Excessus in perig. G. M. S.	Add. Diff. M. S.	Gradus 30
	Eccent. prostha.	Ad. Diff.	Scru. Prop.		Ad. Dif.	M. S.	S.			
G. M. S.	M. S.	M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.		
○ 54 28.		3 33	14	12 24 35	24 33	○ 14 21	○ 31			30
1 ○ 56 7	1 39	3 47	14	12 49 8	24 32	○ 14 52	○ 31			29
2 ○ 57 45	1 38	4 1	15	13 13 40	24 31	○ 15 23	○ 31			28
3 ○ 59 22	1 37	4 16	16	13 38 11	24 30	○ 15 54	○ 31			27
4 1 ○ 58	1 36	4 32	16	14 2 41	24 28	○ 16 25	○ 31			26
5 1 2 33	1 35	4 48	16	14 27 9	24 26	○ 16 56	○ 31			25
6 1 4 6	1 33	5 4	17	14 51 35	24 24	○ 17 27	○ 31			24
7 1 5 38	1 32	5 21	18	15 15 59	24 22	○ 17 58	○ 31			23
8 1 7 9	1 31	5 39	18	15 40 21	24 20	○ 18 29	○ 31			22
9 1 8 39	1 30	5 57	19	16 4 41	24 18	○ 19 0	○ 31			21
10 1 10 8	1 29	6 16	19	16 28 59	24 16	○ 19 31	○ 31			20
11 1 11 35	1 27	6 35	19	16 53 15	24 14	○ 20 2	○ 32			19
12 1 13 1	1 26	6 54	19	17 17 29	24 12	○ 20 34	○ 32			18
13 1 14 26	1 25	7 13	20	17 41 41	24 9	○ 21 6	○ 32			17
14 1 15 50	1 24	7 33	20	18 5 50	24 7	○ 21 38	○ 32			16
15 1 17 12	1 22	7 53	20	18 29 57	24 5	○ 22 16	○ 32			15
16 1 18 33	1 21	8 13	21	18 54 2	24 2	○ 22 42	○ 32			14
17 1 19 53	1 20	8 34	21	19 18 4	23 59	○ 23 15	○ 33			13
18 1 21 11	1 18	8 55	22	19 42 3	23 56	○ 23 48	○ 33			12
19 1 22 28	1 17	9 17	22	20 5 59	23 54	○ 24 21	○ 33			11
20 1 23 43	1 15	9 39	22	20 29 53	23 51	○ 24 54	○ 34			10
21 1 24 56	1 13	10 1	23	20 53 44	23 48	○ 25 28	○ 34			9
22 1 26 8	1 12	10 24	23	21 17 32	23 45	○ 26 2	○ 34			8
23 1 27 19	1 11	10 47	23	21 41 17	23 42	○ 26 36	○ 34			7
24 1 28 29	1 10	11 10	23	22 4 59	23 39	○ 27 10	○ 34			6
25 1 29 37	1 8	11 33	23	22 28 38	23 35	○ 27 44	○ 34			5
26 1 30 43	1 6	11 57	24	22 52 13	23 32	○ 28 19	○ 35			4
27 1 31 47	1 4	12 21	24	23 15 45	23 28	○ 28 54	○ 35			3
28 1 32 49	1 2	12 45	25	23 39 13	23 19	○ 29 29	○ 35			2
29 1 33 49	1 0	13 10	25	24 2 36	23 19	○ 30 5	○ 36			1
30 1 34 48	○ 59	13 35	25	24 25 55	23 19	○ 30 41	○ 36			0
	Adde	S.		S.	S.				S.	

10 Sig.

Tabula

## Tabula prosthaphærecon Veneris.

2 Sig.

Gradus.	Subtrah.	Add.	Ad.	Adde	Ad.	Excef.	Ad.	Gradus.
	Eccentr.	Diff.	Scru.	Dif.	Orbis prosthap.	Diff.	in Peri.	Diff.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	G.
0	1 34 48	o 58	13 35	25	24 25 55	23 16	o 30 41	30
1	1 35 46	o 56	14 0	25	24 49 11	23 12	o 31 18	37 29
2	1 36 42	o 55	14 25	26	25 12 23	23 8	o 31 55	37 28
3	1 37 37	o 52	14 51	26	25 35 31	23 4	o 32 33	38 27
4	1 38 29	o 51	15 17	27	25 58 35	23 0	o 33 11	38 26
5	1 39 20	o 49	15 44	27	26 21 35	22 56	o 33 50	39 25
6	1 40 9	o 47	16 11	28	26 44 31	22 51	o 34 29	39 24
7	1 40 56	o 45	16 39	28	27 7 22	22 46	o 35 8	39 23
8	1 41 41	o 43	17 7	28	27 30 8	22 41	o 35 47	39 22
9	1 42 24	o 42	17 35	28	27 52 49	22 36	o 36 26	39 21
10	1 43 6	o 40	18 3	28	28 15 25	22 31	o 37 6	40 20
11	1 43 46	o 38	18 31	29	28 37 56	22 25	o 37 46	40 19
12	1 44 24	o 36	19 0	29	29 0 21	22 29	o 38 27	41 18
13	1 45 0	o 34	19 29	29	29 22 41	22 14	o 39 9	42 17
14	1 45 34	o 32	19 58	29	29 44 55	22 8	o 39 51	42 16
15	1 46 6	o 30	20 27	30	30 7 3	22 2	o 40 34	43 15
16	1 46 36	o 29	20 57	29	30 29 5	21 55	o 41 17	43 14
17	1 47 5	o 27	21 26	30	30 51 0	21 49	o 42 1	44 13
18	1 47 32	o 24	21 56	30	31 12 49	21 43	o 42 45	44 12
19	1 47 56	o 22	22 26	29	31 34 32	21 37	o 43 30	45 11
20	1 48 18	o 21	22 55	30	31 56 9	21 30	o 44 16	46 10
21	1 48 39	o 19	23 25	31	32 17 39	21 22	o 45 2	46 9
22	1 48 58	o 17	23 56	30	32 39 1	21 14	o 45 48	46 8
23	1 49 15	o 14	24 26	31	33 0 15	21 5	o 46 35	47 7
24	1 49 29	o 13	24 57	31	33 21 20	20 57	o 47 22	47 6
25	1 49 42	o 11	25 28	31	33 42 17	20 49	o 48 10	48 5
26	1 49 53	o 8	25 59	31	34 3 6	20 40	o 48 59	49 4
27	1 50 1	o 6	26 30	31	34 23 46	20 32	o 49 48	49 3
28	1 50 7	o 5	27 1	31	34 44 18	20 24	o 50 38	50 2
29	1 50 12	o 3	27 32	31	35 4 42	20 15	o 51 29	51 1
30	1 50 15	o 3	28 13	31	35 24 57	o 52 21	o 52 0	0
	Adde	S.	S.	Subtr.	S.		S.	

9 Sig.

Oo

Tabula

## Tabula prosthaphærecon Veneris.

3 Sig.

Gradus.	Subtrahe		Add.		Adde		Add.		Excessus		Add.		Gradus.
	Eccentri	Prosthap.	S. Diff.	Scrup.	Ad.	Orbis	Diffe.	in perig.	Dif.	G. M. S.	M. S.	G.	
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G.	M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	G.	M. S.	G.	
0	1 50 15	0 1	28	3	35	24 57	20 5	0 52 21	0	53	30		
1	1 50 16	0 1	28	35	32	35 45 2	19 54	0 53 14	0	53	29		
2	1 50 15	0 4	29	6	31	36 4 59	19 43	0 54 7	0	54	28		
3	1 50 11	0 5	29	38	32	36 24 39	19 32	0 55 1	0	55	27		
4	1 50 6	0 8	30	9	31	36 44 11	19 21	0 55 56	0	56	26		
5	1 49 58	0 10	30	41	32	37 3 32	19 10	0 56 52	0	57	25		
6	1 49 48	0 11	31	21	31	37 22 42	18 58	0 57 49	0	58	24		
7	1 49 37	0 13	31	44	32	37 41 40	18 46	0 58 47	0	58	23		
8	1 49 24	0 16	32	15	31	38 0 26	18 33	0 59 45	0	59	22		
9	1 49 8	0 18	32	47	32	38 18 59	18 20	1 0 44	1	0	21		
10	1 48 50	0 19	33	18	31	38 37 19	18 6	1 1 44	1	1	20		
11	1 48 31	0 21	33	50	32	38 55 25	17 52	1 2 45	1	3	19		
12	1 48 10	0 24	34	21	31	39 13 17	17 37	1 3 48	1	4	18		
13	1 47 46	0 25	34	52	31	39 30 54	17 22	1 4 52	1	5	17		
14	1 47 21	0 27	35	24	32	39 48 16	17 7	1 5 57	1	6	16		
15	1 46 54	0 29	35	56	32	40 5 23	16 51	1 7 3	1	7	15		
16	1 46 25	0 32	36	27	31	40 22 14	16 33	1 8 10	1	8	14		
17	1 45 53	0 34	36	59	32	40 38 47	16 14	1 9 18	1	10	13		
18	1 45 19	0 35	37	30	31	40 55 1	15 55	1 10 28	1	11	12		
19	1 44 44	0 37	38	1	31	41 10 56	15 36	1 11 39	1	13	11		
20	1 44 7	0 40	38	22	31	41 26 32	15 16	1 12 52	1	14	10		
21	1 43 27	0 41	39	3	31	41 41 48	14 55	1 14 6	1	15	9		
22	1 42 46	0 43	39	44	31	41 56 43	14 34	1 15 21	1	17	8		
23	1 42 3	0 45	40	5	31	42 11 17	14 12	1 16 38	1	18	7		
24	1 41 18	0 45	40	35	30	42 25 29	13 50	1 17 56	1	19	6		
25	1 40 31	0 47	41	5	30	42 39 19	13 26	1 19 15	1	22	5		
26	1 39 43	0 48	41	34	29	42 52 45	13 0	1 20 36	1	23	4		
27	1 38 53	0 40	42	4	30	43 5 45	12 32	1 21 59	1	24	3		
28	1 38 0	0 53	42	33	29	43 18 17	12 3	1 23 23	1	26	2		
29	1 37 6	0 54	43	1	29	43 30 20	11 33	1 24 49	1	28	1		
30	1 37 10	0 56	43	30	29	43 41 53	1 26 17				0		
	Adde	S. A.				Sub tr	S.			S.			

8 Sig.

Tabula

## Tabula prosthaphæreſeon Veneris.

4 Sig.

Gradus	Subtra.	Sub.	Ad.	Adde		Add.	Exceſſ.	Ad.	Gradus
	Eccent.			Scru.	Orbis An.				
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	Prop.	Proſthap.	S.		S.	G.
0	I 36 10	0 58	43 30	28	43 41 53	II 2	I 26 17	I 30	30
1	I 35 12	0 59	43 58	29	43 52 55	10 33	I 27 47	I 32	29
2	I 34 13	I 1	44 27	28	44 3 28	10 0	I 29 19	I 35	28
3	I 33 12	I 3	44 55	28	44 13 28	9 26	I 30 54	I 37	27
4	I 32 9	I 5	45 23	28	44 22 54	8 50	I 32 31	I 39	26
5	I 31 4	I 7	45 51	28	44 31 44	8 11	I 34 10	I 40	25
6	I 29 57	I 8	46 19	28	44 39 55	7 31	I 35 50	I 43	24
7	I 28 49	I 9	46 47	27	44 47 26	6 50	I 37 33	I 45	23
8	I 27 40	I 11	47 14	27	44 54 16	6 8	I 39 18	I 47	22
9	I 26 29	I 13	47 41	27	45 0 24	5 15	I 41 5	I 49	21
10	I 25 15	I 15	48 8	26	45 5 39	4 30	I 42 54	I 52	20
11	I 24 1	I 17	48 34	25	45 10 9	3 42	I 44 46	I 54	19
12	I 22 44	I 19	48 59	25	45 13 51	2 49	I 46 40	I 57	18
13	I 21 25	I 19	49 24	25	45 16 40	I 52	I 48 37	I 59	17
14	I 20 6	I 19	49 49	24	45 18 32	0 48	I 50 36	I 59	16
15	I 18 46	I 22	50 13	24	45 19 20	0 13	I 52 38	I 59	15
16	I 17 24	I 22	50 37	24	45 19 7	I 27	I 54 42	I 57	14
17	I 16 0	I 24	51 1	24	45 17 40	2 17	I 56 49	I 59	13
18	I 14 34	I 27	51 24	23	45 15 23	3 40	I 58 58	I 62	12
19	I 13 7	I 28	51 47	22	45 11 43	4 50	I 10 10	I 15	11
20	I 11 39	I 29	52 9	22	45 6 45	6 20	I 3 25	I 17	10
21	I 10 10	I 30	52 31	22	45 0 25	7 46	I 5 42	I 18	9
22	I 8 40	I 32	52 53	22	44 52 39	9 19	I 8 0	I 20	8
23	I 7 8	I 33	53 15	21	44 43 20	10 55	I 10 20	I 22	7
24	I 5 35	I 35	53 36	20	44 32 25	12 39	I 12 42	I 24	6
25	I 4 0	I 36	53 56	20	44 19 46	14 28	I 15 6	I 26	5
26	I 2 24	I 37	54 16	19	44 5 18	16 23	I 17 32	I 27	4
27	I 0 47	I 38	54 35	19	43 48 55	18 26	I 19 56	I 27	3
28	0 59 9	I 39	54 54	18	43 30 29	20 38	I 22 26	I 26	2
29	0 57 30	I 40	55 12	18	43 9 51	22 55	I 24 52	I 24	1
30	0 55 50		55 30		42 46 56	22 16	I 27	I 0	
	Adde	Ad.		S.	Subtr.	S. A.		S. A.	

7 Sig.

## Tabula prosthaphæreion Veneris.

5 Sig.

Gradus.	Subtrahe	Subt.	Scrup. propo.	A.	Add.	Subt.	Excess. in perig.	Subt.	Gradus.
	Eccentri Prosthap.	Diffe.		Di.	Orbis Prosthap.	Differ.		G. M. S.	
G.	G. M. S.	M. S.	M.	S.	G. M. S.	G. M. S.	G. M. S.	M. S.	G.
0° 55 50	1 41	55 30	17	42 46 56	2 27 16	2 23	30		
1° 54 9	1 43	55 47	16	42 21 33	2 29 39	2 21	29		
2° 52 26	1 44	56 3	16	41 53 34	2 32 0	2 19	28		
3° 50 42	1 45	56 19	15	41 22 49	2 34 19	2 13	27		
4° 48 57	1 45	56 34	15	40 49 8	2 36 22	2 6	26		
5° 47 13	1 46	56 49	14	40 12 19	2 38 38	1 56	25		
6° 45 27	1 47	57 3	14	39 32 12	2 40 34	1 46	24		
7° 43 40	1 48	57 17	14	38 48 34	2 42 20	1 46	23		
8° 41 52	1 49	57 31	13	38 1 12	2 43 54	1 34	22		
9° 40 3	1 50	57 44	13	37 9 54	3 45 11	1 17	21		
10° 38 13	1 50	57 57	12	36 14 27	2 46 5	0 54	20		
11° 36 23	1 51	58 9	12	35 14 34	2 46 42	0 37	19		
12° 34 22	1 51	58 21	12	34 10 4	2 46 49	0 7	18		
13° 32 41	1 52	58 33	11	33 0 42	2 46 24	0 25	17		
14° 30 49	1 53	58 44	10	31 46 17	1 4 25	1 4	16		
15° 28 56	1 53	58 54	8	30 26 34	1 19 43	1 46	15		
16° 27 3	1 54	59 2	7	29 1 25	1 25 9	2 37	14		
17° 25 9	1 54	59 9	7	27 30 36	1 30 49	3 33	13		
18° 23 15	1 55	59 16	7	25 54 3	1 36 33	4 36	12		
19° 21 20	1 55	59 23	7	24 11 38	1 42 25	5 43	11		
20° 19 25	1 56	59 28	6	22 23 25	1 48 13	7 1	10		
21° 17 30	1 56	59 34	5	20 29 21	1 54 4	8 15	9		
22° 15 34	1 56	59 39	4	18 29 45	1 59 36	9 46	8		
23° 13 38	1 56	59 43	4	16 24 42	2 5 3	1 1 9	7		
24° 11 42	1 57	59 47	4	14 14 33	2 10 9	12 32	6		
25° 9 45	1 57	59 50	3	11 59 52	2 14 41	13 58	5		
26° 7 48	1 57	59 53	3	9 41 2	2 18 12	1 9 17	4		
27° 5 51	1 57	59 56	3	7 18 56	2 22 6	16 22	3		
28° 3 54	1 57	59 58	2	4 54 4	2 24 52	17 8	2		
29° 1 57	1 57	59 59	1	2 27 31	2 26 33	17 44	1		
30° 0 0	1 57	60 0	1	0 0 0	2 27 31	18 4	0		
	Adde	Ad.		S.	Subt.	Add.		Add.	

6 Sig.

Tabula

## Tabula prosthaphærecon Mercurii.

o Sig.

Gradus.	Subtrahe	Add.	Ad.	Add.	Orbis	Add.	Excessus	Diff.	Gradus.
	Eccentr.	Diff.	Scru.	Dif.	Prosthap.	Diff.	in perig.		
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	G.
0	0 0 0		0 0	0	0 0 0	15 54	0 0 0	1 20	30
1	0 1 54	1 54	0 1	0	0 15 54	15 54	0 1 20	1 20	29
2	0 3 47	1 53	0 2	1	0 31 48	15 53	0 2 40	1 20	28
3	0 5 41	1 54	0 3	1	0 47 41	15 53	0 4 1	1 21	27
4	0 7 35	1 54	0 6	3	1 3 34	15 53	0 5 22	1 21	26
5	0 9 29	1 54	0 10	4	1 19 26	15 52	0 6 43	1 21	25
6	0 11 23	1 54	0 17	7	1 35 18	15 52	0 8 4	1 21	24
7	0 13 18	1 55	0 24	7	1 51 9	15 51	0 9 25	1 21	23
8	0 15 13	1 55	0 32	8	2 6 59	15 50	0 10 46	1 21	22
9	0 17 9	1 56	0 42	10	2 22 49	15 50	0 12 8	1 22	21
10	0 19 6	1 57	0 53	11	2 38 40	15 50	0 13 30	1 22	20
11	0 21 4	1 59	1 4	11	2 54 30	15 50	0 14 51	1 21	19
12	0 23 3	1 59	1 16	12	3 10 19	15 49	0 16 12	1 21	18
13	0 25 2	1 59	1 29	13	3 26 8	15 49	0 17 32	1 20	17
14	0 27 1	1 59	1 31	12	3 41 57	15 49	0 18 53	1 21	16
15	0 29 0	1 59	1 43	12	3 57 46	15 49	0 20 14	1 21	15
16	0 31 0	2 0	1 55	12	4 13 34	15 48	0 21 34	1 20	14
17	0 33 0	2 0	2 8	13	4 29 22	15 48	0 22 55	1 21	13
18	0 35 0	2 0	2 26	18	4 45 9	15 47	0 24 16	1 21	12
19	0 37 0	2 0	2 47	21	5 0 55	15 47	0 25 38	1 22	11
20	0 39 0	2 0	3 10	23	5 16 41	15 46	0 27 0	1 22	10
21	0 41 0	2 0	3 35	25	5 32 25	15 44	0 28 22	1 22	9
22	0 43 0	2 0	4 0	25	5 48 3	15 38	0 29 44	1 22	8
23	0 45 0	2 0	4 26	26	6 3 35	15 32	0 31 7	1 23	7
24	0 47 0	2 0	4 50	24	6 19 1	15 26	0 32 30	1 23	6
25	0 49 1	2 1	5 15	25	6 34 21	15 20	0 33 53	1 23	5
26	0 51 4	2 3	5 39	24	6 49 34	15 13	0 35 16	1 23	4
27	0 53 9	2 5	6 4	25	7 4 42	15 8	0 36 39	1 23	3
28	0 55 17	2 8	6 28	24	7 19 45	15 3	0 38 2	1 24	2
29	0 57 28	2 11	6 52	24	7 34 44	14 59	0 39 26	1 24	1
30	0 59 42	2 14	7 16	24	7 49 40	14 56	0 40 50	1	0
	Adde	Sub.		S.	Subtr.	Sub.		A.	

II Sig.

## Tabula prosthaphærecon Mercurii.

i Sig.

Gradus.	Subtrahe	Add.	Ad.	Adde	Add.	Excessus	Add.	Gradus.
	Eccentri prosthap.	Diff.	Scrup. propo.	Dif.	Orbis Prosthaph.	Diffe.	in perig.	Diff.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.
0	0 59 42	2 16	7 16	24	7 49 40	14 54	0 40 50	1 24
1	1 1 58	2 18	7 40	24	8 4 34	14 51	0 42 14	1 24
2	1 4 16	2 20	8 4	25	8 19 25	14 49	0 43 38	1 24
3	1 6 36	2 22	8 29	25	8 34 14	14 47	0 45 2	1 24
4	1 8 58	2 24	8 54	25	8 49 1	14 45	0 46 26	1 24
5	1 11 22	2 25	9 19	26	9 3 46	14 43	0 47 50	1 24
6	1 13 47	2 24	9 45	27	9 18 29	14 41	0 49 14	1 24
7	1 16 10	2 24	10 12	29	9 33 10	14 39	0 50 58	1 24
8	1 18 34	2 24	10 41	31	9 47 49	14 37	0 52 2	1 24
9	1 20 58	2 24	11 13	33	10 2 26	14 35	0 53 26	1 24
10	1 23 22	2 24	11 46	34	10 17 1	14 32	0 54 50	1 25
11	1 25 46	2 24	12 20	35	10 31 33	14 27	0 56 15	1 25
12	1 28 10	2 25	12 55	34	10 46 0	14 22	0 57 40	1 25
13	1 30 35	2 25	13 29	34	11 0 22	14 17	0 59 5	1 25
14	1 33 0	2 25	14 3	34	11 14 39	14 11	1 0 30	1 25
15	1 35 25	2 25	14 37	34	11 28 50	14 5	1 1 55	1 26
16	1 37 50	2 25	15 11	34	11 42 55	13 58	1 3 21	1 26
17	1 40 15	2 25	15 45	35	11 56 53	13 51	1 4 47	1 26
18	1 42 40	2 25	16 20	35	12 10 44	13 44	1 6 13	1 26
19	1 45 5	2 26	16 55	36	12 24 28	13 36	1 7 39	1 26
20	1 47 31	2 26	17 31	36	12 38 4	13 30	1 9 5	1 27
21	1 49 57	2 26	18 7	36	12 51 35	13 26	1 10 32	1 27
22	1 52 23	2 26	18 43	37	13 5 1	13 20	1 11 59	1 27
23	1 54 49	2 26	19 20	36	13 18 21	13 14	1 13 26	1 27
24	1 57 15	2 27	19 56	37	13 31 35	13 9	1 14 53	1 27
25	1 59 32	2 27	20 33	37	13 44 44	13 3	1 16 20	1 28
26	2 1 59	2 27	21 10	37	13 57 47	12 56	1 17 48	1 28
27	2 4 26	2 27	21 47	38	14 10 43	12 49	1 19 16	1 28
28	2 6 53	2 27	22 25	37	14 23 32	12 41	1 20 44	1 28
29	2 9 20	2 27	23 2	37	14 36 13	12 34	1 22 12	1 28
30	2 11 47	2 27	23 39	37	14 48 47	12 34	1 23 40	1 28
	Adde	Subt.		S.	Subtr.	S.		S.

io Sig.

## Tabula prosthaphærecon Mercurii.

2 Sig.

Gradus.	Subtrahe	Add.	Ad.	Adde	Add.	Excessus	Add.	Gradus.
	Eccentr. prosthap.	Diff.	Scrup. Propo.	Dif.	Orbis Prosthap.	Diff.	in perig.	Diff.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	S.	G.
0	2 11 47		23 39		14 48 47	12 33	1 23 40	1 29
1	2 14 15	2 28	24 16	37	15 1 20	12 22	1 25 9	1 29
2	2 16 43	2 28	24 54	38	15 13 42	12 12	1 26 38	1 29
3	2 19 11	2 28	25 31	37	15 25 54	12 1	1 28 7	1 29
4	2 21 39	2 28	26 9	38	15 37 55	11 50	1 29 36	1 29
5	2 24 7	2 28	26 46	37	15 49 45	11 39	1 31 7	1 29
6	2 26 35	2 28	27 23	37	16 1 24	11 28	1 32 37	1 30
7	2 29 3	2 28	28 0	37	16 12 52	11 18	1 34 7	1 30
8	2 31 31	2 28	28 37	37	16 24 10	11 8	1 35 37	1 30
9	2 33 59	2 28	29 14	37	16 35 18	10 58	1 37 7	1 30
10	2 36 28	2 29	29 51	37	16 46 16	10 49	1 38 37	1 30
11	2 38 57	2 29	30 28	37	16 57 5	10 41	1 40 8	1 31
12	2 41 24	2 27	31 4	36	17 7 46	10 33	1 41 39	1 31
13	2 43 51	2 27	31 41	37	17 18 19	10 25	1 43 10	1 31
14	2 46 14	2 23	32 17	36	17 28 44	10 18	1 44 41	1 31
15	2 48 33	2 19	32 53	36	17 39 2	10 9	1 46 12	1 31
16	2 50 47	2 14	33 29	36	17 49 11	10 0	1 47 42	1 30
17	2 53 0	2 13	34 4	35	17 59 11	9 52	1 49 12	1 30
18	2 55 10	2 10	34 38	34	18 9 3	9 45	1 50 42	1 30
19	2 57 15	2 5	35 11	33	18 18 48	9 36	1 52 12	1 30
20	2 59 18	2 3	35 44	33	18 28 24	9 26	1 53 40	1 30
21	3 1 18	2 0	36 17	33	18 37 47	8 49	1 55 11	1 31
22	3 3 14	1 56	36 50	33	18 46 53	8 32	1 56 42	1 30
23	3 5 6	1 52	37 24	33	18 55 42	8 15	1 58 12	1 30
24	3 6 50	1 44	37 57	33	19 4 14	8 58	1 59 13	1 30
25	3 6 30	1 40	38 30	33	19 12 29	7 42	2 2 45	1 31
26	3 10 8	1 38	39 3	33	19 20 27	7 25	2 4 16	1 31
27	3 11 41	1 33	39 37	34	19 28 9	7 8	2 5 46	1 30
28	3 13 8	1 27	40 11	34	19 35 34	6 50	2 7 17	1 31
29	3 14 30	1 22	40 44	33	19 42 42	2 8 47	2 8 47	1 30
30	3 15 47	1 17	41 16	32	19 49 32	Sub.	Sub.	0
	Adde	S.	S.	Subtr.	Sub.	Sub.	Sub.	

9 Sig.

## Tabula prosthaphærecon Mercurii.

3 Sig.

Gradus.	Subtrahe			Adde			Excessus			Gradus.
	Eccentri	Diffe.	Scrup.	Orbis	Diffe.	Excessus	in perig.	Diff.		
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	G.	
0	3 15 47	1 12	41 16		19 49 32	6 35	2 8 47	1 29	30	
1	3 16 59	1 10	41 47	30	19 56 7	6 20	2 10 16	1 29	29	
2	3 18 9	1 9	42 17	30	20 2 27	6 4	2 11 45	1 28	28	
3	3 19 18	1 7	42 46	29	20 8 31	6 51	2 13 13	1 28	27	
4	3 20 25	1 6	43 15	29	20 14 22	5 37	2 14 41	1 28	26	
5	3 21 31	1 5	43 43	28	20 19 59	5 24	2 16 9	1 28	25	
6	3 22 36	1 4	44 11	28	20 25 23	5 10	2 17 37	1 28	24	
7	3 23 40	1 4	44 38	27	20 30 33	4 56	2 19 5	1 28	23	
8	3 24 44	1 3	45 6	28	20 35 29	4 39	2 20 33	1 27	22	
9	3 25 47	1 2	45 33	27	20 40 8	4 20	2 22 0	1 26	21	
10	3 26 49	1 1	46 0	27	20 44 28	3 50	2 23 26	1 25	20	
11	3 27 50	1 0	46 26	26	20 48 18	3 30	2 24 51	1 24	19	
12	3 28 50	0 59	46 51	25	20 51 48	3 10	2 26 15	1 23	18	
13	3 29 49	0 58	47 16	25	20 54 58	2 50	2 27 38	1 21	17	
14	3 30 47	0 56	47 40	24	20 57 48	2 30	2 28 59	1 20	16	
15	3 31 43	0 50	48 4	24	21 0 18	2 10	2 30 19	1 19	15	
16	3 32 33	0 46	48 18	24	21 2 38	1 48	2 31 38	1 18	14	
17	3 33 19	0 46	48 52	24	21 4 26	1 25	2 32 56	1 17	13	
18	3 34 0	0 31	49 15	23	21 5 51	0 56	2 34 13	1 16	12	
19	3 34 0	0 0	49 38	23	21 6 47	0 31	2 35 29	1 16	11	
20	3 33 56	0 4	50 0	22	21 7 18	0 15	2 36 45	1 15	10	
21	3 33 50	0 6	50 22	22	21 7 33	0 10	2 38 0	1 13	9	
22	3 33 42	0 8	50 43	21	21 7 23	0 20	2 39 13	1 10	8	
23	3 33 31	0 11	51 3	20	21 7 3	1 0	2 40 23	1 8	7	
24	3 33 13	0 18	51 22	19	21 6 3	1 25	2 41 31	1 5	6	
25	3 32 51	0 22	51 41	19	21 4 38	1 50	2 42 36	1 2	5	
26	3 32 25	0 26	52 0	19	21 2 48	2 20	2 43 38	0 59	4	
27	3 31 55	0 30	52 18	18	21 0 28	2 50	2 44 37	0 56	3	
28	3 31 25	0 34	52 36	18	20 57 38	3 17	2 45 33	0 53	2	
29	3 30 45	0 40	52 53	17	20 54 21	3 43	2 46 26	0 50	1	
30	3 30 0	0 45	53 10	17	20 50 38	2 47 16			0	
	Adde	S. A.		S.	Subt	Su. Ad			S.	

8 Sig.

Tabula

## Tabula prosthaphæreſeon Mercurii.

4 Sig.

Gradus	Subtra.				Adde				Gradus			
	Eccent.	Proſtha.	Diff.	Scru.	Prop.	Dif.	Orbis	Proſthap.	Diff.	Excess.	in perig.	Diff.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.		G. M. S.	M. S.		G. M. S.	M. S.		G.
0	3 30 0	0 50	53 10	17		20 50 38			2 47 16		0 48	30
1	3 29 10	0 54	53 27	16		20 46 23	4	15	2 48 4		0 45	29
2	3 28 16	1 0	53 43	16		20 41 39	4	44	2 48 49		0 41	28
3	3 27 16	1 6	53 59	15		20 36 26	5	13	2 49 30		0 38	27
4	3 26 10	1 14	54 14	15		20 30 45	5	41	2 50 8		0 34	26
5	3 24 56	1 22	54 29	14		20 24 36	6	9	2 50 42		0 30	25
6	3 23 34	1 32	54 43	14		20 17 57	6	39	2 51 12		0 25	24
7	3 22 2	1 57	54 57	14		20 10 49	7	8	2 51 37		0 22	23
8	3 20 19	1 43	55 11	13		20 3 9	7	40	2 51 59		0 19	22
9	3 18 24	2 6	55 24	13		19 54 53	8	55	2 52 18		0 18	21
10	3 16 18	2 18	55 37	13		19 45 58	9	25	2 52 36		0 16	20
11	3 14 0	2 30	55 49	12		19 36 33	9	56	2 52 54		0 6	19
12	3 11 30	2 37	56 1	12		19 26 37	10	30	2 53 0		0 7	18
13	3 8 53	2 45	56 13	11		19 16 7	11	6	2 52 53		0 12	17
14	3 6 8	2 53	56 24	11		19 5 1	11	40	2 52 41		0 19	16
15	3 3 15	2 57	56 35	10		18 53 21	12	22	2 52 22		0 25	15
16	3 0 18	3 0	56 45	10		18 40 59	13	8	2 51 57		0 31	14
17	2 57 18	3 0	56 55	10		18 27 51	13	56	2 51 26		0 39	13
18	2 54 14	3 4	57 5	10		18 13 55	14	18	2 50 47		0 44	12
19	2 51 9	3 6	57 15	9		17 59 37	14	45	2 50 3		0 52	11
20	2 48 3	3 7	57 24	8		17 44 52	15	30	2 49 11	I	3	10
21	2 44 56	3 8	57 32	9		17 29 22	16	0	2 48 8	I	12	9
22	2 41 48	3 9	57 41	8		17 13 22	16	34	2 46 56	I	18	8
23	2 38 39	3 10	57 49	8		16 56 48	17	6	2 45 38	I	24	7
24	2 35 29	3 12	57 57	8		16 39 42	2	44 14	I	31	6	
25	2 32 17	3 14	58 5	8		16 21 36	17	46	2 42 43	I	38	5
26	2 29 3	3 16	58 13	8		16 3 25	18	31	2 41 5	I	50	4
27	2 25 47	3 19	58 21	8		15 44 0	19	25	2 39 15	2	6	3
28	2 22 28	3 22	58 29	7		15 23 45	20	15	2 37 9	2	22	2
29	2 19 6	3 26	58 36	6		15 2 40	21	5	2 35 47	2	34	1
30	2 15 40	3 26	58 42			14 40 44	21	56	2 33 13		0	
	Adde	Ad.		S.		Subtr.	A.			S. A.		

7 Sig.

## Tabula prosthaphærecon Mercurii.

5 Sig.

Gradus.	Subtrahe Eccentri prosthaph.	Diff.	Scrup. propo.	Dif.	Orbis Prosthaph.	Diffe.	Excessus in perig.	Diff.	Gradus.
G.	G. M. S.	M. S.	M. S.	S.	G. M. S.	M. S.	G. M. S.	M. S.	G.
0	2 15 40	3 30	58 42	5	14 40 44	22 34	2 33 13	2 36	30
1	2 12 10	3 34	58 47	5	14 18 12	23 2	2 30 37	2 40	29
2	2 8 36	3 38	58 52	4	13 55 10	23 37	2 27 57	2 44	28
3	2 4 58	3 42	58 56	4	13 31 33	24 2	2 25 13	2 48	27
4	2 1 16	3 46	59 0	5	13 7 31	24 24	2 22 25	2 5	26
5	1 57 30	3 50	59 5	4	12 43 7	24 44	2 19 24	2 54	25
6	1 53 40	3 56	59 9	5	12 18 23	25 19	2 16 30	3 4	24
7	1 49 44	4 1	59 14	4	11 53 4	25 54	2 13 26	3 15	23
8	1 45 43	4 7	59 18	5	11 27 10	26 32	2 10 11	3 31	22
9	1 41 38	4 13	59 23	4	11 0 38	27 13	2 6 40	3 47	21
10	1 37 25	4 20	59 27	4	10 33 25	27 54	2 2 53	4 10	20
11	1 33 5	4 27	59 31	4	10 5 31	28 35	1 58 43	4 40	19
12	1 28 38	4 35	59 35	3	9 36 56	29 11	1 54 3	5 10	18
13	1 24 3	4 43	59 38	3	9 7 45	29 41	1 48 53	5 40	17
14	1 19 20	4 49	59 41	2	8 38 4	30 6	1 43 13	5 5	16
15	1 14 31	4 53	59 43	3	8 7 58	30 26	1 37 8	6 15	15
16	1 9 38	4 55	59 46	2	7 37 32	30 46	1 30 53	6 20	14
17	1 4 43	4 56	59 48	2	7 6 46	31 7	1 24 33	6 23	13
18	0 59 47	4 57	59 50	2	6 35 39	31 27	1 18 10	6 24	12
19	0 54 50	4 58	59 52	2	6 4 12	31 48	1 11 46	6 25	11
20	0 49 52	4 58	59 54	2	5 32 24	32 17	1 5 21	6 27	10
21	0 44 54	4 58	59 56	1	5 0 7	32 36	0 58 54	6 29	9
22	0 39 56	4 59	59 57	1	4 27 31	32 56	0 52 25	6 30	8
23	0 34 57	4 59	59 58	1	3 54 35	33 10	0 45 55	6 31	7
24	0 29 58	4 59	59 59	0	3 21 25	33 20	0 39 24	6 32	6
25	0 24 59	4 59	59 59	0	2 48 5	33 30	0 32 52	6 33	5
26	0 20 0	5 0	59 59	0	2 14 35	33 35	0 26 19	6 34	4
27	0 15 0	5 0	59 59	0	1 41 0	33 39	0 19 45	6 34	3
28	0 10 0	5 0	60 0	0	1 7 21	33 40	0 13 11	6 35	2
29	0 5 0	5 0	60 0	0	0 33 41	33 41	0 6 36	6 36	1
30	0 0 0	5 0	60 0	0	0 0 0	33 4	0 0 0	6 36	0
	Adde	S.		S.	Subtr.	A.			A.

6 Sig.

CAPVT

## C A P V T X X I I .

*De ratione computandi veras longitudines Veneris & Mercurii  
per canones præcedentes.*

**R**atio phænomena horum fiderum secundum longitudinem computandi, video paulo quam in reliquis facilior est, nec quicquam fere à Prutenica discrepat, quod medium motum Solis ubique supponat.

Primo, autem ad tempus postulatum extrahitur medius motus Solis è tabula solari, libro superiori inserta, idque medii (ut habet) æquinoctii verni respectu, cui quum applicatur hujus inæqualitas, constat in hoc motu Solis elongatio media horum planetarum ab æquinoctio vero.

Secundo, similiter ad idem tempus expediuntur & exscribuntur motus medii anomaliarum cujusvis horum planetarum, tabulis modo præmissis contenti.

Tertio, per anomaliam eccentrici cujusque queritur prosthaphæresis hujus, una cum scrupulis proportionalibus adjunctis. Dicta autem prosthaphæresi motui eccentrici medio juxta titulos canoni adscriptos applicata, efficitur verus planetæ motus in eccentrico à vero æquinoctio. Contrario autem modo eadem prosthaphæresis applicabitur anomaliæ commutationis, ut hæc quoque coæquata existat.

Quarto, per anomaliam commutationis sic coæquatam, indagatur in tabula prosthaphæreos cujusque æquatio orbis; quam Copernicus parallaxin vocat; una cum excessu, de quo juxta scrupula servata sumitur pars proportionalis, semper æquationi addenda, ut illa in omni situ centri orbis in eccentrico perspiciat, postea juxta titulos subductionis vel additionis elongationi veræ planetæ in eccentrico applicanda, quod ubi factum fuerit, constabit quæsita longitudine planetæ à vero æquinoctio, quod fuit propositum.

Exemplum in utroque, Venere scilicet & Mercurio simul.

Anno 1607, mense April. d. 14, vesperi hora 8 $\frac{1}{2}$ , quando Venus erat supra horizontem nostrum quasi 2 gr. & Mercurius supra hanc in recta fere linea, tendens ad Capellam, à qua tamen satis sensibiliter in Septentrionem declinabat, observabam heic per radium Astronomicum faltem distantiam horum planetarum ab invicem 2 $\frac{1}{2}$  gr. fuit autem eo tempore Veneris latitudo aliqua meridionalis circiter 10 (ut plurimum) minuta, ut postea ostendetur; at Mercurii circiter 1 $\frac{1}{2}$  gr. Septen. veluti sequentibus diebus, hanc per alias observationes exploravi enucleatus. His in coelo prænotatis, videndum nunc est, quam dispositionem secundum longitudinem calculus reformatarum hypothesium hisce ad invicem tribuat.

Primo itaque tempori adsumpto convenit communiter longitudine Solis à medio æquinoctio 1 fig. 2 grad. 11 minut. 41 secund. cui cum inæqualitas præcessionis addatur, nempe 8 minut. 9 sec. fit elongatio media utriusque à vero æquinoctio 1 fig. 2 gr. 19 min. 50 sec. Deinde ad idem tempus inveniuntur.

		Sig.	Gr.	Mi.	Sec.
anomalia in	Venere	Eccentri	10	1	34 16
		Orbis	1	6	23 7
	Mercurio	Eccentri	5	1	24 5
		Orbis	2	12	48 11

Ad

Ad hæc è tabula prosthaphæreos cujusque datur  
prosthaphæresis eccentrici in Venere

cum scrupulis proportionalibus

At in Mercurio similiter

cum scrupulis proportionalibus

Prosthaphæresibus autem hisce rite juxta titulos suos applicatis, provenit

	Gr.	Mi.	Sec.
I	33	15	add.
	12	56	
2	10	46	ablat.
	58	48	

	Sig.	Gr.	Mi.	Sec.
in { Venere {		Longitudo eccentrici vera	I	3 53 5
		Anomalia coæquata	I	4 49 52
{ Mercurio {		Longitudo eccentrici vera	I	0 9 4
		Anomalia orbis coæquata	2	14 58 57

Porro cum coæquata cujusque orbis anomalia præscripta, invenitur quoque  
è tabulis præmissis æquatio orbis.

	Gr.	Mi.	Sec.	Mi.	Sec.
In { Venere {	I	4	23	I	add. cum excessu
				16	25
		Pars ideo proport.		3	27
{ Mercurio {	Gr.	Mi.	Sec.	Gr.	Mi.
	I	7	38	I	33 18
		53		I	44 10
		add. cum excess.			
		unde pars proportion.			

Quum vero orbium æquationibus in apogæo addantur suæ partes proportionales, & illæ quoque, ut tituli ferunt, elongationibus eccentricis à vero æquinoctio prius habitis, emergit tandem longitudo Veneris quæ sita 18 gr. 19 m. 33 sec. ♏. Similiter quoque Mercurii quæ sita longitud. 19 gr. 32 m. 7 sec. ♏, ut appareat Mercurium è calculo nostro Venerem subsequutum esse, quoad solam longitudinem quasi  $1\frac{1}{2}$  gr. reliqua distantiae ipsorum parte, quæ æqualis huic quasi fuerat, in latitudinum utriusque contrariarum abscessu, faceſſente.

Atqui tantum de horum quoque planetarum Veneris & Mercurii per longitudines suas restituzione.

## C A P V T   X X I V .

*De latitudinum Veneris & Mercurii demonstratione, apparentiis  
cœlestibus congruentium cum ipsarum canone.*

L Atitudines horum planetarum rite consideratæ, non minus longitudinum suarum hypotheses, quam trium superiorum certificant, quin etiam magna hisce cum superioribus convenientia est, modo eam recte perpendamus. Nam ut ibi inclinatio orbium eccentricorum ad eclipticam utrinq; sensibilis est, adeo quidem, ut non nisi communibus sectionibus horum circulorum tractu temporis longiusculi varientur, eodem quoque modo latitudines horum se habent, ut epicycli seu potius orbes ipsorum ad eclipticam sensibili inclinatione utrinque reperiantur, ita quidem ut non nisi segmenta communia successu temporis in his mutentur.

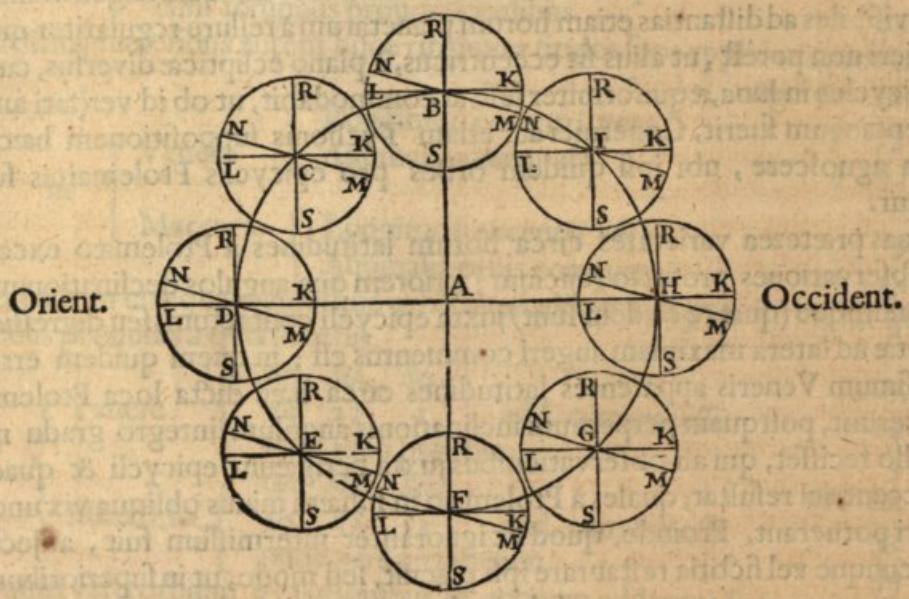
Cæterum quod ad hujusmodi circulorum segmenta attinet, quæ in superioribus, absidū motibus haudquaquam æqualiter adstringebantur; contra ac veterum, & in primis Ptolemaica fuit opinio, quam Copernicus imitatus est, quamquā in Mercurio per absidas suas, quas nostro seculo in principio  $\leftrightarrow$  & II hæc ostendimus, transire intelligentur; tamen in Venere hæc eadem sectionū puncta absidas ejus, quæ circa finem II &  $\leftrightarrow$  repertæ fuerunt, 16 gradibus antevertunt, ut sit hoc seculo quasi in 13 gr. II, velut cœlestes nos observationes docuerunt.

Ad dictas vero communes sectiones eclipticæ atque orbis planetæ, stabilem & invariatam reperimus latitudinis inclinationem, in omni per eccentricum

five centri orbis planetæ cum Ptolemæo ac Tychone, five terræ ipsius cum Copernico, circumductione: Veneris quidem è primis egressibus sectionis eclipticæ & orbis, in Septentrionem; Mercurii vero in Austrum; sicque vicibus juxta sectionis rationem ubique in contrarium mutatis. Et quia anguli inclinationum visibiles ad distantias etiam horum planetarum à tellure regulariter mutantur, fieri non potest, ut aliis sit eccentricus, à plano eclipticæ diversus, cui hic, ut epicyclus in luna, æquiformiter sese accommodabit, ut ob id veritati amodo consentaneum fuerit, Copernici aut etiam Tychonis suppositionem hæc duo sidera agnoscere, ubi ipsi quidem orbes pro epicyclis Ptolemaicis substituantur.

Binas præterea varietates circa horum latitudines à Ptolemæo excogitas, observationes profecto rejiciunt; priorem qua angulos declinationum reflexionumque (quæ re eadem sunt) juxta epicycli contactum, seu digressionem planetæ ad latera maximam augeri commentus est; in quem quidem errorem potissimum Veneris apparentes latitudines circa hæc dicta loca Ptolemæum induxerunt, postquam perpetuum inclinationis angulum integro gradu minorē illo fecisset, qui ab observationibus juxta perigæum epicycli & quadrantes eccentrici resultat; quales à Ptolemæo in sphæra minus obliqua vix unquam haberi potuerant. Proinde, quod sic ignoranter intermissum fuit, adjectione qualicunque vel fictitia restaurare ipsi placuit, sed modo, ut in superioribus, pene contrario; quum tamen omnis latitudo quinque horum planetarum in universum, eiusque variatio, remotione centri orbis planetæ, à dicta communi sectione, (penes quam angulus perpetuæ inclinationis residet, ante omnia in singulis cognoscendus) motu item planetæ in epicyclo seu orbe proprio; nec non distantia ejus à terra juxta hypotheseos per longitudinem exigentiam, dependent. Alteram similiter latitudinum in his planetis varietatem, quam deviationem vocant, prope absidas eccentrici maxime apparituram, quippe quæ in Venere Septentrionem versus ad sextantem gradus; in Mercurio vero contra in Meridiem maxima perpetuo declinatione ad dodrantem se extenderet, vere deviationem seu errorem Ptolemaicum vocabimus, quum nec causa hujus in hypothesi longitudinis uspiam manifesta sit, nec satis adhuc in nostris aut etiam veterum observationibus rite examinatis & restitutis, ejus certa firmaque vestigia ulla deprehendamus; quandoquidem neque illa variatio, quæ penes latitudes Mercurii in apogæo & perigæo infra ab apparentiis cœlestibus producatur, & hypothesi reformata longitudinis excusabitur, huc quadrat, ut ob id experientia cœlestis potius, quam vulgares imitationes, nobis partem Augiae stabuli purgandi, & latitudinum suppositiones hic quoque genuinæ suæ simplicitati restituendi occasionem præbuerit. Collatis autem inter se observationibus, angulum mediæ inclinationis in Venere invenimus 3 $\frac{1}{2}$  gr. integro scilicet gradu suppositione Ptolemaica & Copernicæ auctiorem; in Mercurio vero 5 $\frac{1}{3}$  grad. Quibus suppositis, cæterisque, quæ modo ad latitudinum indagationem requiri inculcavimus, epilogismum ipsarum coelo longe magis consonum uniformi pene facilitate absolvemus: cui quidem in utroque horum generalis typus per receptas formas præmittendus est, & breviter explicandus; ut uno quasi intuitu oculis lectoris pateat, in quam longitudinem quisque horum planetarum quovis tempore per totum eccentricum ab ecliptica transeat, in forma scilicet Ptolemaica & Tychonica simul; quando utrique epicyclus seu orbis planetæ eccentrico oblique quidem ad planum eclipticæ insistit.

*Schema latitudinum Veneris & Mercurii in forma Ptolemaica & Tychonica.*



Super A centro describatur eccentricus B D F &c. ductisque ad angulos rectos diametris B F & D H, supponatur in locis B C D E F G H I epicyclus seu orbis Veneris, aut etiam Mercurii; eccentricitate scilicet, quæ inæqualitatem horum per longitudinem salvat, brevitatis & facilitatis ergo omissa.

Porro hic epicyclus in quovis per eccentricum positu, similes cum eccentrico sectiones fortiatur, & easdem plane parallelas, adeo ut R S respondeat B F, & K L respiciat H D, idque in omni per eccentricum epicycli circumductione.

Quoniam autem orbis seu epicyclus planetæ inclinis esse ad eclipticam percipitur, ultimo ducatur ubique diameter M N per centrum epicycli, ubi communis intersectio fiat cum L K, ita ut angulus L B N seu K B M inclinatio-  
nis mediae mensuram in singulis hisce planetis obtineat, quem in Venere  $3\frac{1}{2}$  gr.  
in Mercurio autem  $5\frac{1}{2}$  à nobis cœlitus inventum esse superius asseruimus, & infra quoque planius faciemus.

Schema latitudinum horum planetarum, dum in forma sive Ptolemaica sive Tychonica hoc modo constituitur, satis in conspectu sunt latitudinum denotiones ac varietates, quæ quamvis revolutionem planetæ, tam per eccentricum quam epicyclum, seu orbem proprium sequuntur. Sic nos, verbi gratia. contemplationem latitudinum in Venere ab interfectione B exorsi, quæ apogæum grad. 16 præcedit, ut ante dictum est, pronunciamus totum hemicyclum R N S, quod ortum spectat, latitudinis septentrionalis esse perpetuo ac in omni revolutione: reliquum vero S M R meridianæ. mutantur autem vices per omnia, ut hemisphærium epicycli, ortum versus, latitudo austrina, alterum vero ad occasum, borea compleat. transitus autem penes R & S, quæ linea apogæi lineæ B F, in his planetis perpetuo est parallela.

Tantum de latitudinum generali indicatione in hisce duobus planetis secundum formam Ptolemaicam, vel Tychonicam. Sequitur Copernicæa, quæ adhuc in eadem æquipollentia facilior est, dum orbis planetæ medium invariabiliter occupat, hoc modo.

Diagram-

*Diagramma latitudinum Veneris & Mercurii in forma Copernicea.*

Super A centro eccentrici (ut prius) describatur ipse eccentricus seu orbis telluris magnus BD; huic autem orbis planetæ homocentricus inclinis KC facilitatis causa imponatur, licet rectius in eccentricitatis termino mobili centrum hujus figeretur, quod id in latitudinibus Mercurialibus momenti aliquid habeat, quamquam in Venere tum propter eccentricitatem, tum orbis inclinationem, duplo pene atque in Mercurio minorem, nihil ferme sensile importet. ducatur autem linea intersectionis communis BD; quæ in Mercurio apogæa est, in Venere apogæam 16 gr. anticipat: hæc autem per communia segmenta K & C transit, cui EF per centrum, & ad angulos rectos constituatur, planum eclipticæ seu orbis magni telluris ostendens, ultima autem traducatur per A centrum GH, quæ hic cum EF utrinque angulum efficit HAF aut GAE inclinationi perpetuae orbis planetæ à plano eccentrici, seu orbis telluris magno æqualem. his sic constitutis, nec non contrario latitudinum positu in Venere & Mercurio (ut supra ostensum est) considerato, erit in quocunque telluris situ, per circulum suum BD semper latitudo Veneris hemicyclum ortivum orbis KHC pergrantis septentrionalis. in altero vero hemicyclo CGK omnia se modo contrario habent, ut Veneris latitudo per illud meridionalis fiat, Mercurii contra septentrionalis. Nec plura ad statum latitudinum in hisce planetis generaliter cognoscendum requiruntur; quin & quod eventu speravimus, in nulla re a superioribus differunt, quum utrobique orbium ad eclipticam certam & stabilem in latitudinem digressionem contemplemur; cæteraque quæ distantias attingunt e longitudinis cujusque hypothesi metiamur. Quæ nunc quemadmodum fiant, & uniformi triangulorum planorum inductione latitudo cujusque horum quovis tempore acquiri possit, in adjecto exemplo planum faciemus.

Illud sumamus exemplum à prima Veneris apud nos observatione, ubi veram latitudinem ejus meridionalem, abstracta parallaxi, reperiebamus 2 gr. 8 min. nempe circa finem gradus 16 & quod contigit anno 1585 September d. 15 mane h. 5<sup>1</sup> ut supra adnotatum est.

Sig. Gr. Mi.

Erat autem anomalia eccentrici coæquata	3	2	43	} quamvis idem
Orbis vero epicycli similiter coæquatus	7	9	0	

(fuerint simplices has utrinque adhibuisse)

Porro distantia Veneris à tellure 63120, qualium radius eccentrici est 100000.

Hisce datis, & simul concessò, quod nodus Boreus in Venere 16 gr. apogæum anticipet, supponitur in forma Ptolemaica seu Tychonica schema latitudinis Veneris, ut prius.

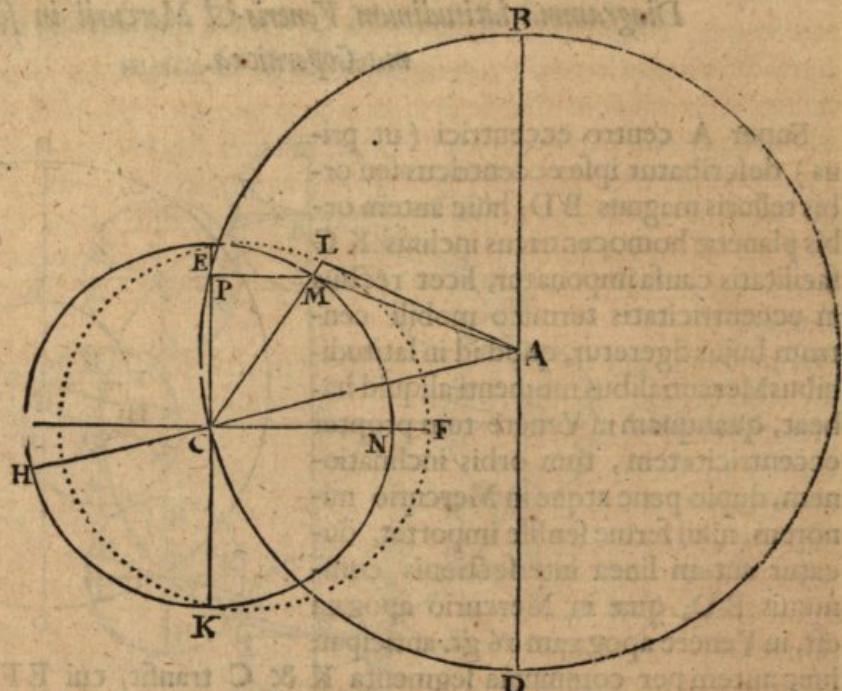
Nam arcus eccentrici BC conflatitur, anomaliae eccentrici addita anticipatione nodi, nempe 16 gr. fitque 3 sign. 18 gr. 43 minut. cui æqualis est in orbe EH, quum BD & EK parallelæ fuerint: sed Venere in M versante est HM 7 si. 9 gr. additis itaque EH

& HM aggregantur EH M 10 sign. 27 grad. 43 min. quia vero NC perpendicularis est EK, constat quoque angulus NCM seu arcus NM 57 gr. 43 minut. subducto scilicet dodrante circuli à solo arcu dato EH M. & quia Venus partem occiduam sui epicycli heic tenet, respectu lineæ intersectionis EK: idcirco juxta ea quæ superius ostensa sunt, latitudo ejus austrina esse pronunciatur, quæ hoc modo elicienda est, atque cum observata conferenda. primum ut habeatur latus ML in triangulo LME, quadrendum est istud prius in proportione cum sinu recto MP, nempe sinu complementi anguli MCN: ut enim radius 10000 ad dictum sinum, qui in hoc exemplo est 53411: sic angulus perpetuae inclinationis orbis Veneris antea 3 gr. 30 min. demonstratus LEM, ad dictum ML 3261, quod ocyus κατὰ τεσσαφαιρετων oblatum, & secunda vice cum radio orbis Veneris 72248 proportionatum, evadit 2356. ultimo autem in triangulo AML e datis MA distantia Veneris à tellure 63120; item latere recens invento ML 2356, & angulo ad L veluti eclipticam semper recto, invenitur penes angulum MAL latitudo quæsita Veneris A 2 gr. 8 min. quæ observationi plane convenit. hanc inventam atque observatam Veneris latitudinem calculus Alphonsinus hoc in loco satis competenter exhibit, à qua tamen Copernicus per semissem gradus deficit.

Hæc de Venere. de alia autem insuper exigua varietate penes apogæum & perigæum eccentrici Mercurii animadversa, observationes cœlestes nos informant, quæ superiori synopsi insertæ sunt. Nam anno Dn. 1585, die 15 Novembris, mane h. 7 circa maximam digressionem Mercurii à sole, ut puta, in anomalia orbis correcta 8 sign. 16 gr. 22 min. erat vera observata latitudo Mercurii Vraniburgi 2 gr. 18 min. B. idque juxta apogæum eccentrici, aut saltim 3½ gr. ab eodem in consequentia.

Porro anno Dn. 1593 deprehendo Mercurium similiter juxta perigæum, & vespertinam digressionem maximam Cassellis à Landgravianis, per aliquot continuos dies, circa medium Maji esse observatum: neque id absque admiratione, cum perpetua fere crepuscula, etiam illic loci, tunc durent, licet non forte ita ut apud nos conspicua.

Inter istas autem observationes, quando illam, quæ 11 Maji vesperi h. 9½ habita est,



ta est, quæque ex observatione illorum latitudinem Mercurii visam 2 gr. 47 m. B prodit, assumptero, & à refractionibus parallaxes in contrariam partem exuperantes utcunque liberavero, non invenio eandem latitudinem 2 gr. fuisse revera majorem. Erat autem tunc anomalia eccentrici Mercurii 5 fig. 29 gr. fere, id est 1 gr. a perigæo : commutationis autem anomalia 3 fig. 22 gr. aut circiter, ut hi quoque motus correcti supra præcisius conspiciuntur. Fuit igitur tunc Mercurius etiam juxta maximam à sole digressionem. Inter has autem observatas latitudines, differentia quæ 18 minut. est, quia hypothesi longitudinis plane contraria videtur, dum angulus abscessus orbis planetæ ab ecliptica, in apogæo major, quam perigæo appareat, qui ratione optica minor esse deberet; & ideo nec deviatio Ptolemaica, nec solis majore tunc a terra remotione, quum planeta in perigæo eccentrici fuerat, & contra, salvari poterit, quippe quod illa saltus latitudinum (de quibus Copernicus conqueritur) subito in diversas partes facit, & insuper hic apparentiam juxta apogæum repugnantem habet; hæc vero simul digressiones Mercurii in longitudinem circa perigæum in orbe suo breviores relinquit, quod quoque apparentiæ longitudinis hic ad versatur. Quocirca quod Copernicus suæ hypothesi longitudinis Mercurii, ad Ptolemaicam deviationem repræsentandum, inesse existimabat, quippe epicyclum à se inventum, id ipsum meliori jure parvo nostro circello tribuimus, æquantis loco concessò, dum scilicet in apogæo ad septentrionem, in perigæo vero tantundem ad meridiem inclinis statuatur; quandoquidem ad dimidiā mensuram eccentrici, ejus sesquialtera fiat restitutio, ut ob id contrariam partem ad absidas eccentrici contrarias fortiantur. Inclinatio autem ista utrinque penes latitudinem, ad dimidiā fere apparentiam longitudinis esse sentitur, nempe circa apogæum 15 m. perigæum vero 18 min. Proinde posito angulo inclinationis perpetuæ orbis Mercurii ad eclipticam 5 gr. 40 min. & cæteris, ut in hypothesi reformata longitudinis supra à nobis stabilita sunt, retentis, nempe distantia Mercurii in apogæo eccentrici 106822, in perigæo 95452, qualium radius eccentrici est 100000; item radio orbis, ad eandem analogiam 38500 provenit in ultimo hoc planeta declinatio circa quadrantes in apogæo quidem orbis 1 gr. 34 minut. in perigæo autem 3 gr. 33 min. sed obliquatio seu reflexio maxima in apogæo eccentrici 2 gr. 3 min. in perigæo 2 gr. 19 min. quæ ad inclinationem parvi circelli ita limitantur, ut illic 2 gr. 18 min. hic 2 gr. 1 min. reliqua fiat, dum scilicet octava pars cuiusvis illarum pro dicta inclinatione reputetur, septentrionali obliquationi juxta apogæum addenda, meridionali juxta perigæum subtrahenda, quod in reliquis contrariis orbis quadrantibus ac latitudinibus contrariam vicem obtinet.

Ad hunc modum phænomena latitudinum Mercurialium curantur, & tabula earum sequens contexitur, ita quidem ut inclinatio parvi istius circelli prænominata reflexionis latitudinibus includatur, quæ quoque simul cum nodis rectius determinari, nec ad declinationis latitudines quicquam admodum sensibiliter de se transfundere nobis putatur. Ultimo quoque in Venere latitudinum quantitates tam circa declinationem, quam reflexionem, ut vocant, Canon proxime sequens exhibet.

## Tabula latitud. declinationis Veneris.

Grad. def.	Grad. asc.	Scrupula proport.			Declinat. Sept.			Declinat. Austr.		
		Dodecatemoria			Dodecatemoria			Anomaliae		
		o	I	2	G.M.	I	2	3	4	5
G.	G.	M. S.	M. S.	M. S.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
o	30	o 0	30 11	51 49	1 28	1 19	0 51	o 0	1 25	4 12
I	29	I 3	31 5	52 19	I 28	I 18	0 50	o 1	1 29	4 21
2	28	2 5	31 58	52 48	I 28	I 18	0 48	o 3	1 33	4 30
3	27	3 8	32 50	53 16	I 28	I 17	0 47	o 6	1 37	4 39
4	26	4 10	33 41	53 44	I 28	I 17	0 45	o 8	1 40	4 48
5	25	5 12	34 31	54 11	I 28	I 16	0 44	o 10	1 44	4 58
6	24	6 14	35 21	54 37	I 27	I 15	0 42	o 13	1 48	5 8
7	23	7 16	36 16	55 2	I 27	I 15	0 41	o 15	1 52	5 18
8	22	8 18	36 58	55 27	I 27	I 14	0 40	o 18	1 56	5 28
9	21	9 21	37 46	55 51	I 27	I 13	0 38	o 21	2 1	5 38
10	20	10 23	38 33	56 14	I 27	I 12	0 36	o 24	2 6	5 48
II	19	II 25	39 20	56 36	I 26	I 11	0 35	o 26	2 11	5 59
12	18	12 26	40 6	56 59	I 26	I 10	0 33	o 29	2 16	6 10
13	17	13 27	40 52	57 17	I 26	I 9	0 32	o 31	2 21	6 22
14	16	14 28	41 37	57 36	I 26	I 8	0 30	o 34	2 26	6 34
15	15	15 28	42 22	57 54	I 25	I 7	0 29	o 37	2 31	6 47
16	14	16 29	43 6	58 11	I 25	I 6	0 27	o 40	2 36	6 59
17	13	17 29	43 49	58 27	I 25	I 5	0 25	o 43	2 42	7 11
18	12	18 29	44 33	58 41	I 24	I 4	0 24	o 46	2 48	7 23
19	11	19 30	45 16	58 54	I 24	I 3	0 22	o 48	2 54	7 34
20	10	20 30	45 58	59 5	I 24	I 2	0 20	o 51	3 0	7 44
21	9	21 29	46 39	59 15	I 23	I 1	0 18	o 54	3 6	7 54
22	8	22 28	47 19	59 24	I 23	I 0	0 16	o 57	3 12	8 3
23	7	23 26	47 57	59 32	I 22	0 59	0 14	I 0	3 19	8 12
24	6	24 24	48 34	59 39	I 22	0 58	0 12	I 4	3 26	8 21
25	5	25 22	49 9	59 45	I 21	0 57	0 10	I 7	3 33	8 29
26	4	26 20	49 43	59 50	I 21	0 56	0 8	I 10	3 40	8 37
27	3	27 18	50 16	59 54	I 20	0 55	0 6	I 14	3 48	8 44
28	2	28 16	50 48	59 57	I 20	0 54	0 4	I 17	3 55	8 50
29	1	29 14	51 19	59 59	I 19	0 52	0 2	I 21	4 3	8 56
30	o	30 11	51 49	60 0	I 19	0 51	0 0	I 25	4 12	9 2
G.	G.	5	4	3	II	10	9	8	7	6

Anomalia Fccentrici

Orbis seu Epicycli

Tabula

## Tabula latitud. declinationis Veneris.

Grad. desc.	G. G.	Scrupula proporti.			Declina. Austr.			Declina. Septen.			
		Dotecatemoria			Dodecatemoria			Anomalia			
		6.	7	8	0	1	2	3	4	5	
M.	S.	M.	S.	M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	
0	30	0	0	30 11	51 49	1 28	1 19	0 51	0 0	1 25	4 12
1	29	1	3	31 5	52 19	1 28	1 18	0 50	0 1	1 29	4 21
2	28	2	5	31 58	52 48	1 28	1 18	0 48	0 3	1 33	4 30
3	27	3	8	32 50	53 16	1 28	1 17	0 47	0 6	1 37	4 39
4	26	4	10	33 41	53 44	1 28	1 17	0 45	0 8	1 40	4 48
5	25	5	12	34 31	54 11	1 28	1 16	0 44	0 10	1 44	4 58
6	24	6	14	35 21	54 37	1 27	1 15	0 42	0 13	1 48	5 8
7	23	7	16	36 10	55 2	1 27	1 15	0 41	0 15	1 52	5 18
8	22	8	18	36 58	55 27	1 27	1 14	0 40	0 18	1 56	5 28
9	21	9	21	37 46	55 51	1 27	1 13	0 38	0 21	2 1	5 38
10	20	10	23	38 33	56 14	1 27	1 12	0 36	0 24	2 6	5 48
11	19	11	25	39 20	56 36	1 26	1 11	0 35	0 26	2 11	5 59
12	18	12	26	40 6	56 57	1 26	1 10	0 33	0 29	2 16	6 10
13	17	13	27	40 52	57 17	1 26	1 9	0 32	0 31	2 21	6 22
14	16	14	28	41 37	57 36	1 26	1 8	0 30	0 34	2 26	6 34
15	15	15	28	42 22	57 54	1 25	1 7	0 29	0 37	2 31	6 47
16	14	16	29	43 6	58 11	1 25	1 6	0 27	0 40	2 36	6 59
17	13	17	29	43 49	58 27	1 25	1 5	0 25	0 43	2 42	7 11
18	12	18	29	44 33	58 41	1 24	1 4	0 24	0 46	2 48	7 23
19	11	19	30	45 16	58 44	1 24	1 3	0 22	0 48	2 54	7 34
20	10	20	30	45 56	59 5	1 24	1 2	0 20	0 51	3 0	7 44
21	9	21	29	46 39	59 15	1 23	1 1	0 18	0 54	3 6	7 54
22	8	22	28	47 19	59 24	1 23	1 0	0 16	0 57	3 12	8 3
23	7	23	26	47 57	59 32	1 22	0 59	0 14	1 0	3 19	8 12
24	6	24	24	48 34	59 39	1 22	0 58	0 12	1 4	3 26	8 21
25	5	25	22	49 9	59 45	1 21	0 57	0 10	1 7	3 33	8 29
26	4	26	20	49 43	59 50	1 21	0 56	0 8	1 10	3 40	8 37
27	3	27	18	50 16	59 54	1 20	0 55	0 6	1 14	3 48	8 44
28	2	28	16	50 48	59 57	1 20	0 54	0 4	1 17	3 55	8 50
29	1	29	14	51 19	59 59	1 19	0 52	0 2	1 21	4 3	8 56
30	0	30	11	51 49	60 0	1 19	0 51	0 0	1 25	4 12	9 2
G.	G.	II	II	10	9	II	II	9	8	7	6

Anomalia Eccentri

Orbis seu Epicycli

## Tabula latitud. reflexionis seu obliquationis Veneris.

Grad. def.	Scrupula propor.			Reflexio Septentrionalis.					Reflexio Austrina.							
	Dodecatemoria			Dodecatemoria.					Anomalia orbis seu epicycli.							
	○	I	2	○	I	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11	
G.	M.	M.	S.	M.	S.	M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	
○	30	60	○	51	49	30	11	○	○	45	1	28	2	32	27	25
1	29	59	59	51	19	29	14	0	47	1	29	2	42	37	24	0
2	28	59	57	50	48	28	16	30	48	1	30	2	52	28	23	0
3	27	59	54	50	16	27	18	40	50	1	31	2	62	28	22	0
4	26	59	50	49	43	26	20	60	51	1	33	2	72	28	20	0
5	25	59	45	49	9	25	22	70	53	1	34	2	82	29	21	9
6	24	59	34	48	34	24	24	90	54	1	35	2	92	29	21	7
7	23	59	32	47	57	23	26	100	56	1	37	2	102	30	2	15
8	22	59	24	47	19	22	28	120	58	1	38	2	112	30	2	13
9	21	59	15	46	39	22	29	140	59	1	39	2	122	30	2	10
10	20	59	44	5	58	22	30	0	15	1	0	1	40	2	12	2
11	19	58	54	45	16	19	30	○	17	1	2	1	42	2	13	2
12	18	58	41	44	33	18	29	0	19	1	3	1	43	2	14	2
13	17	58	27	43	49	17	29	0	20	1	5	1	44	2	15	2
14	16	58	11	43	6	16	29	0	22	1	6	1	45	2	15	2
15	15	57	54	42	22	15	28	0	23	1	8	1	46	2	16	1
16	14	57	36	41	37	14	28	0	25	1	9	1	48	2	17	2
17	13	57	17	40	52	13	27	0	26	1	11	1	49	2	18	2
18	12	56	57	40	6	12	26	0	27	1	12	1	50	2	19	2
19	11	56	36	39	20	11	25	0	29	1	13	1	51	2	20	17
20	10	56	14	38	33	10	23	0	30	1	14	1	52	2	22	1
21	9	55	51	37	46	9	21	0	32	1	16	1	53	2	22	1
22	8	55	27	36	58	8	18	0	33	1	17	1	54	2	22	1
23	7	55	2	36	10	7	16	0	35	1	19	1	56	2	23	0
24	6	54	37	35	21	6	14	0	36	1	20	1	57	2	23	2
25	5	54	11	34	31	5	12	0	38	1	21	1	58	2	24	0
26	4	53	44	33	41	4	10	0	39	1	23	1	59	2	25	0
27	3	53	16	32	50	3	8	0	41	1	24	2	0	2	25	2
28	2	52	48	31	58	2	5	0	42	1	25	2	12	26	2	27
29	1	52	19	31	5	1	3	0	44	1	26	2	22	26	0	27
30	0	51	49	30	11	0	0	0	45	1	28	2	32	27	2	27
						II	10	9								

Tabula

## Tabula latitud. reflexionis seu obliquationis Veneris.

Gra. asc.	Scrupula Proporti.			Reflexio Austrina					Reflexio Borea.									
	Dodecatemoria			Dodecatemoria					Anomaliæ Orbis									
	3	4	5	0	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11			
G. M.	M. S.	M. S.	M. S.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.			
0 30	0 0 30	11	51 49	0	0 45	1	28	2	32 27	2 25	0 2 25	2 27	2 31	28	0 45			
1 29	1 3 31	5	52 19	0	1 0	47	1 29	2	42 27	2 24	0 10 2	26	2 26	2 1	260 44			
2 28	2 5 31	58	52 48	0	3 0	48	1 30	2	52 28	2 23	0 19 2	27	2 26	1 1	250 42			
3 27	3 8 32	50	53 16	0	4 0	50	1 31	2	62 28	2 22	0 28	2 25	2 0 1	240	41			
4 26	4 10 33	41	53 44	0	6 0	51	1 33	2	72 28	2 20	0 37	2 28	2 25	1 59	1 230 39			
5 25	5 12 34	31	54 11	0	7 0	53	1 34	2	82 29	2 19	0 46	2 29	2 24	1 58	1 220 38			
6 24	6 14 35	21	54 37	0	9 0	54	1 35	2	92 29	2 17	0 54	2 30	2 23	1 57	1 200 36			
7 23	7 16 36	10	55 20	0	10 0	56	1 37	2	102 30	2 15	1 22	30	2 23	1 56	1 190 35			
8 22	8 18 36	38	55 27	0	12 0	58	1 38	2	112 30	2 13	1 92	31	2 22	1 54	1 170 33			
9 21	9 21 37	46	55 51	0	14 0	59	1 39	2	122 30	2 10	1 16	2	31	2 21	1 53	1 160 32		
10 20	10 23 38	33	56 14	0 15	1	0	1	40	2	122 31	2 7	1 22	32	2 21	1 52	1 140 30		
11 19	11 25 39	20	56 36	0 17	1	2	1	42	2	132 31	2 4	1 28	2	32	2 20	1 51	1 130 29	
12 18	12 26 40	6	56 57	0 19	1	3	1	43	2	142 31	2 0	1 33	2	32	2 19	1 50	1 120 27	
13 17	13 27 40	52	57 17	0 20	1	5	1	44	2	152 31	1 56	1 38	2	32	2 18	1 49	1 110 26	
14 16	14 28 41	37	57 36	0 22	1	6	1	45	2	152 32	1 52	1 43	2	33	2 17	1 48	1 90 25	
15 15	15 28 42	22	57 54	0 23	1	8	1	46	2	162 32	1 48	1 48	2	32	2 16	1 46	1 80 23	
16 14	16 29 43	6	58 11	0 25	1	9	1	48	2	172 33	1 43	1 52	2	32	2 15	1 45	1 60 22	
17 13	17 29 43	49	58 27	0 26	1	11	1	49	2	182 32	1 38	1 56	2	31	2 15	1 44	1 50 20	
18 12	18 29 44	33	58 41	0 27	1	12	1	50	2	192 32	1 33	2	0	31	2 14	1 43	1 30 19	
19 11	19 30 45	16	58 54	0 29	1	13	1	51	2	202 32	1 28	2	42	31	2 13	1 42	1 20 17	
20 10	20 30 45	58	59	0 30	1	14	1	52	2	212 32	1 22	2	72	31	2 12	1 40	1 00 15	
21 9	21 29 46	39	59 15	0 32	1	16	1	53	2	212 31	1 16	2	162	10	2 30	2 12	1 39	0 59 14
22 8	22 28 47	19	59 24	0 33	1	17	1	54	2	222 31	1 9	2	132	30	2 11	1 38	0 58 12	
23 7	23 26 47	57	59 32	0 35	1	19	1	56	2	232 30	1 22	1 15	2	30	2 10	1 37	0 56 10	
24 6	24 24 48	34	59 39	0 36	1	20	1	57	2	232 30	0 54	2	172	29	2 9	1 35	0 54 9	
25 5	25 22 49	9	59 45	0 38	1	21	1	58	2	242 29	0 46	2	192	29	2 8	1 34	0 53 7	
26 4	26 20 49	43	59 50	0 39	1	23	1	59	2	252 28	0 37	2	202	28	2 7	1 33	0 51 6	
27 3	27 18 50	16	59 54	0 41	1	24	2	0	2	252 28	0 28	2	222	28	2 6	1 31	0 50 4	
28 2	28 16 50	48	59 57	0 42	1	25	2	1	2	262 27	0 19	2	232	28	2 5	1 30	0 48 3	
29 1	29 14 51	19	59 59	0 44	1	26	2	2	262	0 26	0	102	24	2 27	2 4	1 29	0 47 1	
30 0	30 11 51	49	60	0 0	45	1	28	2	32	27	2 25	0 2	25	2 27	2 3	1 28	0 45	0 0
		8	7	6														

Anomalia Eccentri.

## Tabula latitud. declinationis Mercurii.

Gra. dec.	Gra. asc.	Scrupula proport.			Declina. Austral.			Declinat. Borea.		
		Dodecatemoria			Dodecatemoria			Anomaliæ orbis		
		○	I	2	G.M.	G.M.	G.M.	3	4	5
G.	G.	M. S.	M. S.	M. S.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0	30	0 0	30 11	51 49	I 34	I 24	0 52	0 0	1 16	2 43
1	29	1 3	31 5	52 19	I 34	I 23	0 50	0 2	1 19	2 46
2	28	2 5	31 58	52 48	I 34	I 23	0 49	0 5	1 21	2 49
3	27	3 8	32 50	53 16	I 34	I 22	0 48	0 7	1 25	2 51
4	26	4 10	33 41	53 44	I 34	I 21	0 47	0 9	1 28	2 53
5	25	5 12	34 31	54 11	I 34	I 20	0 45	0 11	1 30	2 56
6	24	6 14	35 21	54 37	I 33	I 19	0 44	0 14	1 33	3 59
7	23	7 16	36 10	55 2	I 33	I 18	0 42	0 15	1 36	3 0
8	22	8 18	36 58	55 27	I 33	I 17	0 40	0 18	1 38	3 3
9	21	9 21	37 46	55 51	I 33	I 16	0 39	0 20	1 41	3 6
10	20	10 23	38 33	56 14	I 33	I 15	0 37	0 23	1 45	3 8
11	19	11 25	39 20	56 36	I 33	I 15	0 36	0 24	1 48	3 11
12	18	12 26	40 6	56 57	I 33	I 14	0 34	0 27	1 50	3 13
13	17	13 27	40 52	57 17	I 32	I 13	0 32	0 30	1 53	3 15
14	16	14 28	41 37	57 36	I 32	I 12	0 31	0 32	1 56	3 16
15	15	15 28	42 22	57 54	I 32	I 11	0 29	0 35	1 59	3 18
16	14	16 29	43 6	58 11	I 32	I 10	0 27	0 37	2 2	3 19
17	13	17 29	43 49	58 27	I 31	I 9	0 26	0 40	2 5	3 21
18	12	18 29	44 33	58 41	I 31	I 7	0 24	0 42	2 8	3 23
19	11	19 30	45 16	58 54	I 31	I 6	0 22	0 45	2 11	3 24
20	10	20 30	45 58	59 15	I 30	I 5	0 20	0 48	2 14	3 25
21	9	21 29	46 39	59 24	I 30	I 4	0 19	0 51	2 17	3 26
22	8	22 28	47 19	59 24	I 29	I 3	0 17	0 53	2 20	3 27
23	7	23 26	47 57	59 32	I 29	I 2	0 15	0 56	2 23	3 28
24	6	24 24	48 34	59 39	I 28	I 0	0 14	0 59	2 26	3 29
25	5	25 22	49 9	59 45	I 28	0 59	0 11	I I	2 27	3 30
26	4	26 20	49 43	59 50	I 27	0 58	0 9	I 5	2 31	3 31
27	3	27 18	50 16	59 54	I 26	0 57	0 7	I 8	2 34	3 32
28	2	28 16	50 48	59 57	I 26	0 55	0 4	I 10	2 37	3 32
29	1	29 14	51 19	59 59	I 25	0 53	0 2	I 13	2 40	3 33
30	0	30 11	51 49	60 0	I 24	0 52	0 0	I 16	2 43	3 33
		5	4	3	II	IO	9	8	7	6
Anomaliaæ eccentri						Anomaliaæ Orbis				

studis T

7 q9

Tabula

## Tabula latitud. Declinationis Mercurii.

Grad.desc. G.	Scrupula proporti.			Declina. Borea			Declinat. Austr.		
	Dotecatemoria			Dodecatemoria			Anomaliae Orbis		
	6.	7	8.	G.M.	I	2	G.M.	G.M.	G.M.
M. S.	M. S.	M. S.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.	G.M.
0 30	0 0	30 11	51 49	I 34	I 24	0 52	0 0	I 16	2 43
I 29	I 3	31 5	52 19	I 34	I 23	0 50	0 2	I 19	2 46
2 28	2 5	31 58	52 48	I 34	I 23	0 49	0 5	I 21	2 49
3 27	3 8	32 50	53 16	I 34	I 22	0 48	0 7	I 25	2 51
4 26	4 10	33 41	53 44	I 34	I 21	0 47	0 9	I 28	2 53
5 25	5 12	34 31	54 11	I 34	I 20	0 45	0 11	I 30	2 56
6 24	6 14	35 21	54 37	I 33	I 19	0 44	0 14	I 33	2 59
7 23	7 16	36 10	55 2	I 33	I 18	0 42	0 15	I 36	3 0
8 22	8 18	36 58	55 27	I 33	I 17	0 40	0 18	I 38	3 3
9 21	9 21	37 46	55 51	I 33	I 16	0 39	0 20	I 41	3 6
10 20	10 23	38 33	56 14	I 33	I 15	0 37	0 23	I 45	3 8
11 19	11 25	39 20	56 36	I 33	I 15	0 36	0 24	I 48	3 11
12 18	12 26	40 6	56 59	I 33	I 14	0 34	0 27	I 50	3 13
13 17	13 27	40 52	57 17	I 32	I 13	0 32	0 30	I 53	3 15
14 16	14 28	41 37	57 36	I 32	I 12	0 31	0 32	I 56	3 16
15 15	15 28	42 22	57 54	I 32	I 11	0 29	0 35	I 59	3 18
16 14	16 29	43 6	58 11	I 32	I 10	0 27	0 37	2 2	3 19
17 13	17 29	43 49	58 27	I 31	I 9	0 26	0 40	2 5	3 21
18 12	18 29	44 33	58 41	I 31	I 7	0 24	0 42	2 8	3 23
19 11	19 30	45 16	58 54	I 31	I 6	0 22	0 45	2 11	3 24
20 10	20 30	45 58	59 5	I 30	I 5	0 20	0 48	2 14	3 25
21 9	21 29	46 39	59 15	I 30	I 4	0 19	0 51	2 17	3 26
22 8	22 28	47 19	59 24	I 29	I 3	0 17	0 53	2 20	3 27
23 7	23 26	47 57	59 32	I 29	I 2	0 15	0 56	2 23	3 28
24 6	24 24	48 34	59 39	I 28	I 0	0 13	0 59	2 26	3 29
25 5	25 22	49 9	59 45	I 28	0 59	0 11	I 1	2 27	3 30
26 4	26 20	49 43	59 50	I 27	0 58	0 9	I 5	2 31	3 31
27 3	27 18	50 16	59 54	I 26	0 57	0 7	I 8	2 34	3 32
28 2	28 16	50 48	59 57	I 26	0 55	0 4	I 10	2 37	3 32
29 1	29 14	51 19	59 59	I 25	0 53	0 2	I 13	2 40	3 33
30 0	30 11	51 49	60 0	I 24	0 52	0 0	I 16	2 43	3 33
	II	XO	9	II	XO	9	8	7	6

Anomalia Eccentri

Anomalia Orbis

Tabula

## Tabula reflexionis Mercurii.

## Tabula

## Tabula Reflexionis Mercurii.

Gra. defc.	Scrupula Proporti.			Reflexio Borea					Reflexio Auftrina.									
	Dodecat. Eccent.			Dodecateinia					Anomaliæ Orbis									
	3	4	5	0	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	11			
G. G.	M.	S.	M.	M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.	G. M.				
0 30	0 0 30	11	51 49	0 0	46	1 24	1 54	2	0 1 23	0 1	53	2 35	2 26	1 48	0 56			
1 29	1 3 31	5	52 19	0	20	47	1 25	1 55	2 0 1 26	0 1	55	2 35	2 25	1 46	0 56			
2 28	2 5 31	58	52 48	0	30	49	1 27	1 55	1 59	1 24	0 1	57	2 35	2 24	1 45	0 55		
3 27	3 8 32	50	53 16	0	40	50	1 28	1 56	1 59	1 21	0 1	59	2 35	2 23	1 43	0 52		
4 26	4 10 33	41	53 44	0	50	51	1 29	1 56	1 59	1 19	0 1	17	2 35	2 22	1 42	0 51		
5 25	5 12 34	31	54 11	0	70	53	1 30	1 57	1 58	1 17	0 1	21	2 42	3 36	2 21	1 40	0 49	
6 24	6 14 35	27	54 37	0	90	54	1 31	1 57	1 57	1 15	0 1	25	2 62	3 36	2 20	1 39	0 47	
7 23	7 16 36	10	55	20	110	55	1 33	1 57	1 57	1 12	0 1	30	2 8	2 36	2 19	1 37	0 45	
8 22	8 18 36	58	55	27	120	57	1 34	1 57	1 56	1 9	0 1	34	2 10	2 36	2 18	1 35	0 43	
9 21	9 21 37	46	55	51	0	140	58	1 35	1 58	1 55	1 6	0 1	38	2 12	2 36	2 17	1 33	0 41
10 20	10 23 38	33	56	14	0	150	59	1 36	1 58	1 55	1 4	0 1	42	2 14	2 36	2 16	1 32	0 39
11 19	11 25 39	20	56	36	0	17	1 0	1 37	1 59	1 54	1 2	0 1	46	2 16	2 36	2 14	1 30	0 37
12 18	12 26 40	6	56	57	0	18	1 1	1 30	1 59	1 53	1 0	0 1	51	2 17	2 36	2 13	1 28	0 35
13 17	13 27 40	52	57	17	0	20	1 3	1 40	2	0 1	52	0 57	0 55	2 18	2 35	2 12	1 27	0 33
14 16	14 28 41	37	57	36	0	21	1 5	1 41	2	0 1	51	0 53	0 59	2 19	2 35	2 11	1 25	0 31
15 15	15 28 42	22	57	54	0	23	1 6	1 42	2	0 1	50	0 50	1 32	2 21	2 35	2 10	1 23	0 29
16 14	16 29 43	6	58	11	0	24	1 7	1 43	2	0 1	49	0 47	1 7	2 23	2 34	2 9	1 22	0 27
17 13	17 29 43	49	58	27	0	26	1 9	1 44	2	0 1	47	0 44	1 11	2 24	2 34	2 8	1 20	0 24
18 12	18 29 44	33	58	41	0	27	1 10	1 45	2	1	47	0 40	1 16	2 26	2 33	2 6	1 18	0 22
19 11	19 30 45	16	58	54	0	29	1 11	1 45	2	1	46	0 37	1 18	2 27	2 33	2 5	1 16	0 20
20 10	20 30 45	58	59	50	0	31	1 13	1 46	2	1	45	0 34	1 22	2 28	2 34	2 3	1 15	0 19
21 9	21 29 46	39	59	15	0	32	1 14	1 47	2	1	44	0 31	1 25	2 28	2 32	2 2	1 13	0 17
22 8	22 28 47	19	59	24	0	34	1 15	1 48	2	1	43	0 28	1 27	2 29	2 31	2 0	1 12	0 15
23 7	23 26 47	57	59	32	0	36	1 16	1 49	2	1	41	0 24	1 32	2 30	2 30	1 59	1 10	0 13
24 6	24 24 48	34	59	39	0	37	1 17	1 50	2	1	39	0 20	1 33	2 31	2 30	1 57	1 8	0 11
25 5	25 22 49	9	59	45	0	39	1 18	1 51	2	1	37	0 16	1 38	2 32	2 29	1 56	1 7	0 9
26 4	26 20 49	43	59	50	0	41	1 19	1 51	2	1	36	0 13	1 41	2 33	2 28	1 54	1 5	0 7
27 3	27 18 50	16	59	54	0	42	1 20	1 52	2	0	33	0 10	1 44	2 33	2 28	1 52	1 3	0 5
28 2	28 16 50	48	59	57	0	43	1 21	1 53	2	0	31	0 7	1 47	2 34	2 27	1 51	1 2	0 3
29 1	29 14 51	19	59	59	0	45	1 22	1 54	2	0	20	0 4	1 50	2 35	2 26	1 49	1 0	0 2
30 0	30 11 57	49	60	0	46	1 24	1 54	2	0	23	0 1	53	2 35	2 26	1 48	0 56	0	0
	8	7	6															

## Anomalia Eccentri.

CAPVT

## CAPVT XXV.

*De latitudinum Veneris ac Mercurii è tabulis præcedentibus computatione.*

**Q**uoniam canones hosce latitudinum in Venere & Mercurio ad formam Prutenicorum usus expeditioris, tum quoque erroris in hoc vitandi causa, per omnia construximus; proinde nihil ferme à præcepto Reinholdi ibidem circa latitudinem horum representationem discrepamus: quamvis profecto immanis alias in ipsis phænomenis differentia interdum reperiatur, & tanta quidem, quæ saepe ternos gradus adæquat, in Venere præcipue, ut tabulæ reformatio in collatione cum veteri commonistrat. Latitudinem igitur, quæ licet per se uniformis sit, velut calculus ejus in triangulis superius ostendit: tamen quæ tabulis eo melius comprehendendi, & usui, scrupulorum proportionalium beneficio, accommodari possit, ad veterum qualemcumque imitationem dispescimus, in declinationem, quæ duntaxat in ipsis quadrantibus eccentrici; & reflexionem seu obliquationem, quæ similiter in abside utraque solum computata est. Quas quidem binas species locis ubique intermediis commixtas solummodo in hisce venamur: deviatione (ut vocant) ob causam superius commemo-ratam neglecta.

*Præceptum latitudinem in Venere & Mercurio supputandi.*

Summa igitur præcepti hæc est: Per anomaliam coæquatam eccentrici, postquam in Venere 16 g. nostro seculo eidem additi fuerint, exerce scrupula: per anomaliam vero coæquatam commutationis, latitudinem, hac cautione, ut quæ pars canonis præbet scrupula, ex eadem quoque petas tam declinationis, quam reflectionis latitudinem. Tituli vero indicant qualis sit latitudo.

Deinde adhibitis scrupulis proportionalibus, de singulis latitudinibus sumito partes congruentes suis latitudinibus. Postremo si utraque, nempe declinatio & reflexio sic emendatae unius affectionis fuerint, aggregata ex illis erit quæsita latitudo: si minus, minor species à majore subducta relinquit differentiam pro ipsa quæsita latitudine adserendam, quæ nomen ejus in boream vel austrum retinebit, cuius erit excessus seu residuum.

*Exemplum.*

Præceptum hoc generale latitudinis Veneris cum prisca observatione con-frendæ, solum & præcipue hic exemplificabimus, ut motum nodorum ejus haud perpetuo penes absidas hærere; aut motui cum hisce commensurabili insistere quodammodo constet.

*Cap. 19 hujus.*

In hunc vero sensum eodem Timocharidis observato, quod longitudini emendandæ adhibuimus, utendum puto, quod ejus requisita ibidem in promptu fuerint. Hoc autem factum fuisse anno 13 Philadelphi, mensis Messori die incipiente 18, mane, supra è Ptolemæo retulimus, ubi inter alia latitudinem Veneris è conjunctione cum fixa in australi ala  $\pi$ , quippe vindemiatrici opposita, invenimus 1 gr. 16 min. Boream.

Fuit autem eodem tempore anomalia eccentrici coæquata 4 sig. 29 g. o m. sed orbis restitutæ ac coæquatæ 8 sig. 11 g. 55 m. In priore itaq; Veneris tabula, quæ declinationi inscribitur, primum juxta anomaliam eccentricam propositam inveniuntur scrupula proport. 31 m. 5 se. secundum anomaliam autem orbis ipsa declinatio austrina o g. 46 m. unde pars proportionalis ducitur 23 m. 50 sec. servanda. Deinde eodem modo fit ingressus in tabulam Veneris sequentem, quæ reflexionem exhibet, & similiter cum 4 si. 29 g. o m. anomaliæ eccentricæ reperiuntur

in area

in area scrupula 52 min. 19 sec. cum anomalia item orbis 8 sig. 11 gr. 55 m. sumitur obliquatio borea 2 gr. 19 min. unde quoque per præmissa scrupula pars proportionalis elicetur 1 gr. 48 min. 53 sec. quæ quandoquidem declinatione major fuerit & diversæ præterea affectionis, proinde ista ab illa subducta relinquitur latitudo quæsita Veneris borea 1 gr. 25 min. 3. sec. quæ 9 mi. saltim observatam excedit, si orbem planetæ ad eclipticæ mutationem inalterabilem fuisse censemus, secus autem omnino convenit. Nam & stella dicta in  $\pi$  ala latitudinem 1 gr. 25 min. boream nostro seculo obtinet. Verum observationibus antiquis non ita fidendum est, aut ea præcisio danda, ut heic contra ac superius, circa latitudinem trium superiorum, quicquam præcise concludatur; sed illud quodammodo, propter quod exemplum hoc adsumptum antea innuimus, ut scilicet intelligamus sectionem boream latitudinis Veneris eo seculo quam proxime apogæo ipsius adhæsisse, aut paullulum eidem in consequentia præcessisse, quæ nostro nunc, ut diximus, & omnes neotericæ observationes nostræ probant, 16 gr. ad minimum retro ab eodem defecit. Circa tempus itaque Christi nati, quia dictæ intersectionis punctum penes apogæum moratum fuisse colligimus, quocirca quum ad intermedia retro etiam porro tempora diduci debeat, ratiocinatione convincitur, quod singulis centenis circiter annis unus gradus conveniat, quo motus sectionis eclipticæ & orbis Veneris, apogæo hujus tardior censemus. In Mercurio autem sectio nodi meridionalis apogæum ipsius absque luxatione indefinenter comitur, quemadmodum observationes nostræ sententiae Ptolemæi hac in parte satis suffragantur.

Atqui hic Astronomiæ Redintegrationi finem per Dei gratiam imponimus, ubi juxta institutum nostrum, hypotheses ac Tabulas coelestia phænomena exhibutas, ad infallibilia, quæ à nobis haberi poterant, observata emendavimus, & ita quidem, ut à nemine hosce pertinaces labores nostros, quos omnibus ingenuis, & hasce disciplinas amantibus profuturos speramus, dijudicari velimus, fugillari scilicet, aut perverse contemni, nisi qui eorum collationem cum coelestibus apparentiis rite instituere fatagit, ut inde potius de hisce censuram justam pronunciet; vel tandem manum tabulæ admovendo, quam difficilis hæc provincia fuerat, ipse persentiat.

De statione autem, retrocessione; item apparitione & occultatione planetarum, peculiari tractatione, ad imitationem Ptolemæi, aut Copernici, minime opus esse putamus, siquidem istarum dignotio in computationem verorum motuum eorundem melius incidit, ut recte Copernicus olim judicabat; harum autem scientia, e doctrinæ nostræ sphæricæ lib. 2 cap. 4, quod ortum & occasum fiderum luculenter expedit, rectissime depromitur.

SOLI DEO GLORIA.

F I N I S.

## L I N I E

201 DIO GIOSI