



P A R S III.
C R I S I S T E C H N I C A,
Quæ
Est circa Instrumenta Geographica.

Duo sunt præcipua Instrumenta, quibus ad resolvida sua Problemata utitur Geographia. Primum, ac potissimum ipse Globus artificialis terrestris, Globo terreno naturali per omnia conformis & proportionatus; unde per illum ea ferè omnia aptissimè repræsentantur, quæ in Globo naturali curiosa, & scitu digna inter cœlum sidereum, & Globum terraqueum teto anno succedunt. Dixi: inter cœlum sidereum, non empyreum: quæ enim in isto succedunt, ijs tantum nota sunt, qui in eo æternum beati degunt. At neque omnia sciri ac repræsentari possunt, quæ inter cœlum sidereum & terram accidunt, sed ea tantum, quæ pendunt à causis necessarijs; quorum verò causæ sunt liberæ, ac politicæ, humanis neutiquam patent ratiocinijs. Hujus igitur Instrumenti, nempe Globi artificialis duæ sunt partes, videlicet constructio & usus: utramque satè prolixè tradidi in Geographia artificiali, unde ad eam Lectorem remitto; cùm enim Instrumentum hoc plerumque magno stet pretio, & usus illius sit satis incommodus, perfectio autem rarissima, hinc majorem lau-

dem & æstimationem meretur illius inventio, quam usus & exercitatio. Eam ob causam Geographi & Astro-nomi excogitârunt Astrolabia, sive Planisphæria, quæ sunt Globus cœlestis aut terrestris in plano artificiose delineatus; atque hæc, præterquam, quod leviori pretio comparentur, & facilis confruantur, idem plane præstant, quod ipsemet Globus artefactus.

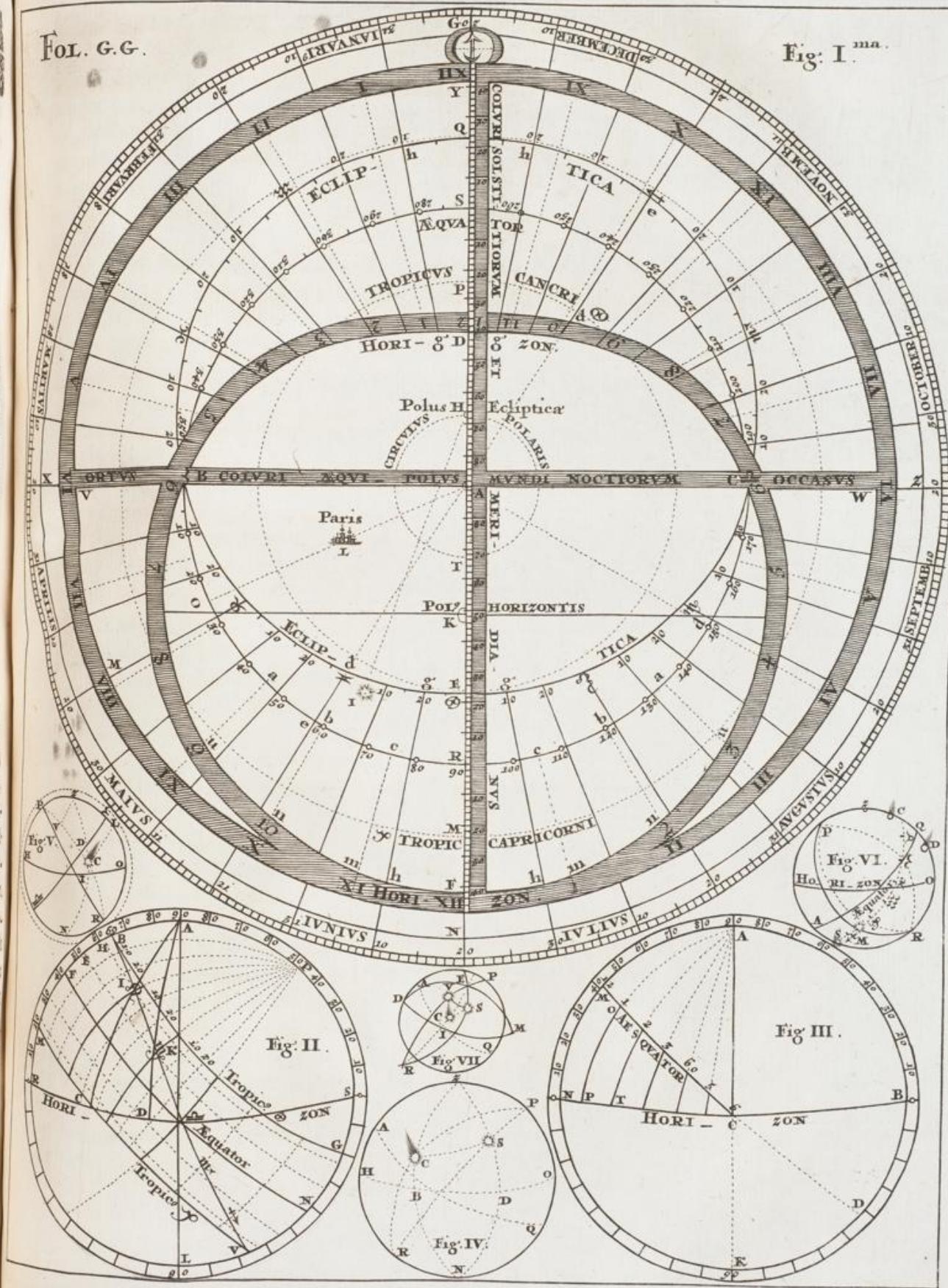
Porro varia sunt ejusmodi Planisphæria, sive Globorum in plano expressorum cœlestium æquè ac terrestrium formæ ac figuræ, quas itidem in Geographia artificiali retulimus: duæ tamen ex ijs sunt magis usitatæ, nempe Optica, & Geometrica, utraque ex alterutro mundi Polo descripta. Opticam cum Ptolomæo Autores hactenus usurparunt ad repræsentandum Globum cœlestem, Geometricam verò ad exhibendum in piano Globum terraqueum. Optica procedit per partes inæquales, & proinde illius constructio, & usus satè est difficilis & intricatus. Geometrica procedit per partes ut plurimùm æquales, & proinde longè facilior est, atque expeditior illius usus & constructio. Præterea si Optica projectio paulò major fiat, & ultra

Æqua-



FOL. G.G.

Fig: I^{ma}.



Planisph

Equatorum extendor, &
dendur Horizon, & part
polus Planisphaerij in ima
gnatur: inde ad cavende
in annos hoc Planisph
erium exhibent per duo S
emiplanisphaeria, &
horizontes: sed horum i
ncutus, & observato
ur. Hoc incommoda
i non tollit penitus, mu
oderatur Planisphaeriu
cum; unde semper mi
quod Astronomi project

P I

Planisphaerij C

Planisph

Eam in Geographia art
plicet quidem satis tradi
nihilominus hic cum a
venendam duxi. Hoc
vix fiat, ante oculos pos
ui, Folij G.G., in qua p
er duas lineas rectas quant
itas, & pro magnitudi
bus describendi, sintque
XXZ. fere in parvo?
us ad crucem, sive ad

secondo ex puncto inter
iuncto est hic Polus mundi
conspicuita ex gr. A. B. de
Circulus Aequinoctialis que
z. Circ. Coluri R. S. Solisior
C. Capitioctiorum dividuntur
in pars, sive quadrantes, q
uo pro motu eius dividentur
sive gradus, sive saltus in



Æquatorem extendatur, nimium distenditur Horizon, & partes Australes ipsius Planisphærij in immensum augentur: inde ad cavendos hos excessus Authores hoc Planisphærium Opticum exhibent per duo Semiglobia, & Semiplanisphæria, & duos Semi-horizontes: sed horum usus est sat satis intricatus, & observatorem perturbat. Hæc incommoda & excessus si non tollit penitus, multum tamen moderatur Planisphærium Geometricum; unde semper miratus sum, quod Astronomi projectionem, sive

Planisphærium Opticum Geometrico prætulerint, nec aliam causam reperi, quam quod Planisphærium Opticum Ptolomæus Horizonte instructum reliquerit, non item Geometricum. Idcirco ne & huic Planisphærio certiorum commodissimo ad usum aliquid desit, Horizontem excogitavi, illi conformem, non circularem quidem, sed oviformem aut ellipticum, qui idem in hac projectione Geometrica præstat officium, quod Circulus in Optica,

PROPOSITIO I.

Planisphærij Geometrici compositio, & usus.

§. I.

Planisphærij Geometrici compositio.

Eam in Geographia artificiali amplequidem satis tradidi, quam nihilominus hic cum augmento repetendam duxi. Hoc autem ut clarius fiat, ante oculos ponenda est Figura I. Folij G.G., in qua primò ducentur duæ lineæ rectæ quantumcumque longæ, & pro magnitudine Planisphærij describendi, sintque ex G. N., & X.Z. sese in puncto A. intersecantes ad crucem, sive ad angulos rectos.

Secundò ex puncto intersectionis A. (quod est hic Polus mundi) quacunque aperturâ ex gr. A. B. describatur Circulus Æquinoctialis, quem duæ lineæ, sive Coluri R. S. Solstitiorum, & B.C. Æquinoctiorum dividunt in quatuor partes, sive quadrantes, qui singuli pro more rursus dividuntur in partes, sive gradus 90., aut saltem in 9. de-

cades: adeoque totus hic Circulus in gradus 360. æquales, uti habet Figura.

Tertiò dividatur etiam linea recta, sive Meridianus Y.F. in duos quadrantes, sive partes 180. æquales, eaque divisio extendatur etiam usque in N. & G.

Quartò ex punto, sive Polo mundi A. describantur duo Circuli Tropicci M. Q. Capricorni, E. P. Cancri, & Circulus Polaris H. T., hic quidem à Polo mundi, reliqui autem duo E.P. Tropicus Cancri, & M.Q. Tropicus Capricorni ab Æquatore 23. gradibus, & 30. minutis remoti, hic in Austrum, ille Boream.

Quintò describenda etiam est Ecliptica E. B. Q. C. cum 12. Signis cælestibus; ad quod præstandum duæ ad manum sint Tabulæ, necesse est, videlicet

M

Tabula Ascensionum Rectarum ♂

Gradus	V		Ω		‡	
	G.	min.	G.	min.	G.	min.
0.	- 0.	- 0.	122.		12.	237.
5.	- 4.	35.	127.		22.	243.
10.	- 9.	11.	132.		27.	248.
15.	13.	48.	137.		28.	253.
20.	18.	27.	142.		25.	259.
25.	23.	- 9.	147.		17.	264.
30.	27.	54.	152.	- 6.	270.	00.
	V		Ω		‡	
- 0.	27.	54.	152.	- 6.	270.	00.
- 5.	32.	42.	156.	51.	275.	27.
10.	37.	34.	161.	32.	280.	53.
15.	42.	31.	166.	12.	286.	17.
20.	47.	32.	170.	49.	291.	39.
25.	52.	38.	175.	25.	296.	57.
30.	57.	48.	180.	00.	302.	12.
	II		III		IV	
- 0.	57.	48.	180.	00.	302.	12.
- 5.	63.	- 3.	184.	35.	307.	22.
10.	68.	21.	189.	11.	312.	27.
15.	73.	43.	193.	48.	317.	28.
20.	79.	- 7.	198.	27.	322.	25.
25.	84.	33.	203.	- 9.	327.	17.
30.	90.	00.	207.	54.	332.	- 6.
	V		VI		VII	
- 0.	90.	00.	207.	54.	332.	- 6.
- 5.	95.	27.	212.	42.	336.	51.
10.	100.	53.	217.	34.	341.	32.
15.	106.	17.	222.	31.	346.	12.
20.	111.	39.	227.	32.	350.	49.
25.	116.	57.	232.	38.	355.	25.
30.	122.	12.	237.	48.	360.	00.

Planisphaerij Geometrici compositio.

94

Gradus.	Tabula Declinationum ☽					
	V.B.		H.A.		G.B.	
	G.	min.	G.	min.	G.	min.
0.	0.	-0.	II.	30.	20.	12. 30.
1.	0.	24.	II.	51.	20.	25. 29.
2.	0.	48.	I2.	12.	20.	37. 28.
3.	I.	12.	I2.	33.	20.	49. 27.
4.	I.	36.	I2.	44.	21.	00. 26.
5.	I.	59.	I3.	13.	21.	11. 25.
6.	2.	23.	I3.	33.	21.	22. 24.
7.	2.	47.	I3.	53.	21.	32. 23.
8.	3.	11.	I4.	13.	21.	41. 22.
9.	3.	35.	I4.	32.	21.	52. 21.
10.	3.	58.	I4.	51.	22.	-1. 20.
11.	4.	22.	I5.	10.	22.	-9. 19.
12.	4.	45.	I5.	29.	22.	17. 18.
13.	5.	-9.	I5.	47.	22.	25. 17.
14.	5.	40.	I6.	-5.	22.	32. 16.
15.	5.	55.	I6.	23.	22.	39. 15.
16.	6.	19.	I6.	40.	22.	46. 14.
17.	6.	42.	I6.	58.	22.	52. 13.
18.	7.	-5.	I7.	14.	22.	58. 12.
19.	7.	28.	I7.	31.	23.	-3. 11.
20.	7.	50.	I7.	47.	23.	-8. 10.
21.	8.	I3.	I8.	-3.	23.	12. 9.
22.	8.	36.	I8.	19.	23.	16. 8.
23.	8.	58.	I8.	34.	23.	19. 7.
24.	9.	20.	I8.	49.	23.	22. 6.
25.	-9.	42.	I9.	-4.	23.	25. 5.
26.	10.	-4.	I9.	18.	23.	27. 4.
27.	10.	26.	I9.	32.	23.	28. 3.
28.	10.	47.	I9.	46.	23.	29. 2.
29.	I1.	-9.	I9.	59.	23.	30. 1.
30.	I1.	30.	20.	12.	23.	30. 0.
	M.B.	H.A.	G.B.	M.A.	H.A.	G.B.
						Gradus.

M 2



licet Declinationum Eclipticæ ab Æquatore, & Ascensionum rectarum solis. Ex hac posteriore extrahuntur Ascensiones rectæ 12. Signorum cœlestium, ex priore autem eorundem Signorum Declinationes ab Æquatore. Ita quæritur, cum quo gradu Æquatoris in Sphæra recta ascendat initium Signi III , & in Tabula reperiuntur gradus Æquatoris 57. minuta 48., qui numerantur in Æquatore ab y versùs R. usque in e., & notato puncto e., ex A. Polo mundi ducatur recta A. e. Rursus quæratur etiam ex Tabella Declinationum ejusdem Signi III . Declinatio, cœque dabit gradus 20. 12. min.; hi ergo ex e. in linea e. A. transferantur in d., & ibi notetur punctum. Eodem modo reperitur Declinatio, & Ascensio recta Signi oppositi; videlicet I , hoc uno excepto, quod hujus Signi Declinatio vergat ad Austrum, Geminorum autem ad Boream. Atque hac eadem ratione describuntur omnia reliqua Signa cœlestia, corūmque gradus saltem decimi; & tunc singula puncta inventa connectuntur unâ Figurâ Ellipticâ, sive Circulo imperfecto, qualis est E. B. Q. C., dicta Ecliptica, & via solis, quæ à Geographis ferè in Planisphærio terrestri negligitur, ad usum tamen est necessaria.

Sextò bene notanda sunt duo puncta A., & H., quæ sunt duo Poli: A. quidem Polus mundi, & centrum totius Planisphærij, & Dioptræ, sive Meridiani mobilis N.G.; punctum H. autem Polus Eclipticæ. In Planisphærio cœlesti à Polo Eclipticæ numerantur, & designantur Longitudines, ac Latitudines stellarum. Ita stella dicta Al-

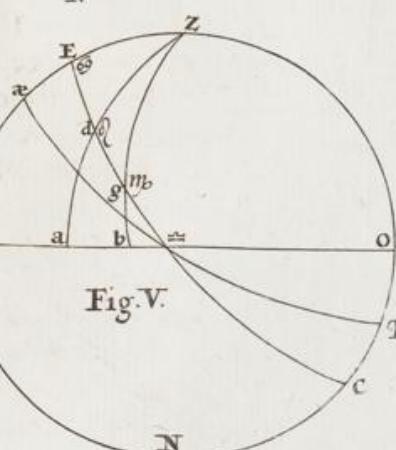
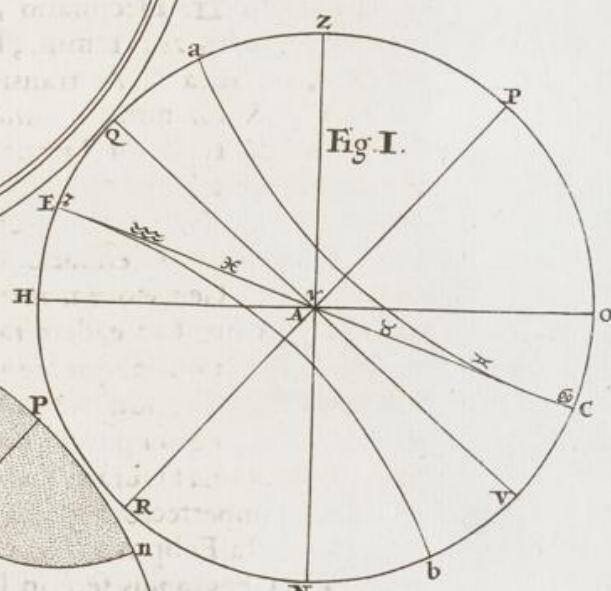
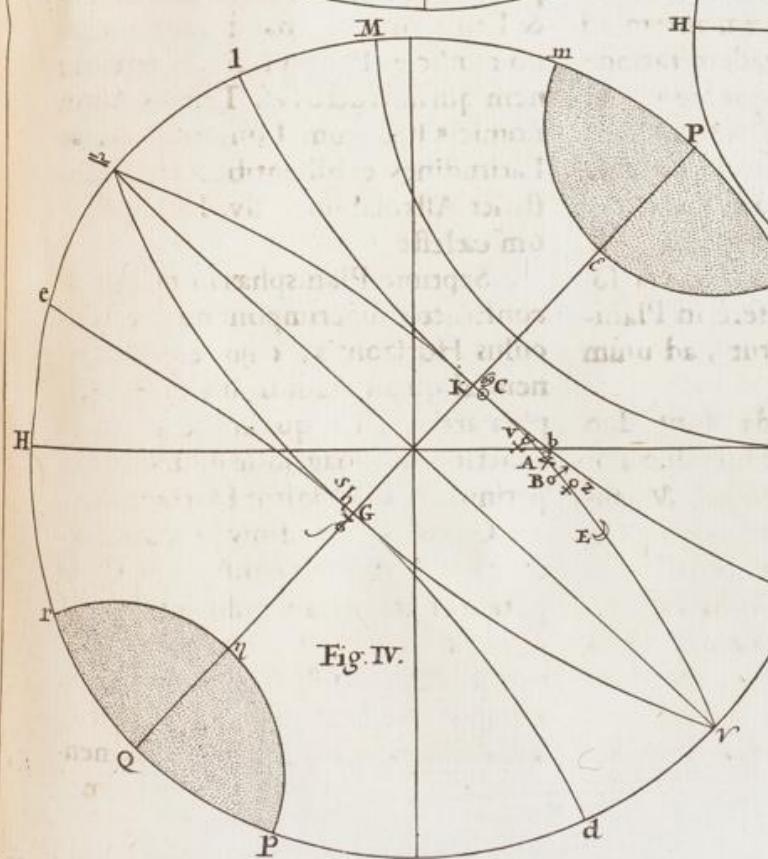
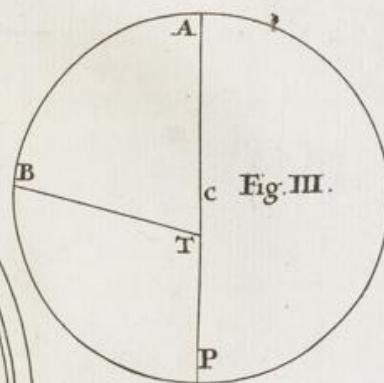
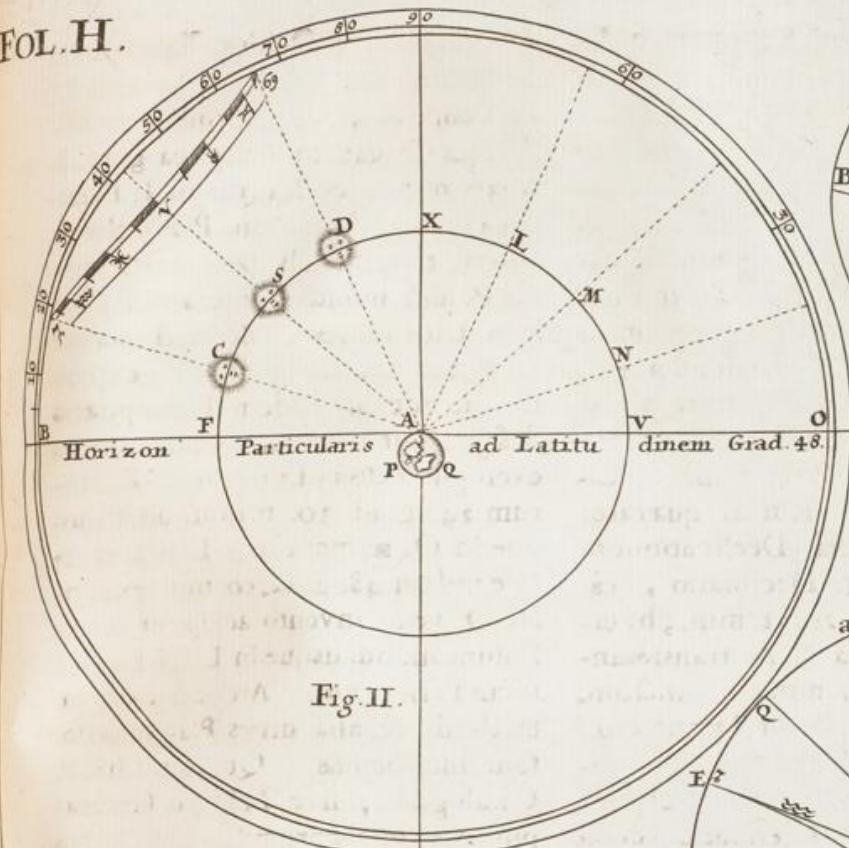
debaran, sive Oculus Tauri juxta Longitudinem gr. 5. 35. minut. II in Ecliptica, & Latitudinem Australē ab eadem Ecliptica grad. 5. & 30. minut. collocatur in I. Planisphærij cœlestis. In Planisphærio autem terrestri ab Æquatore versus Polum mundi numerantur locorum Latitudines, & in Æquatore Longitudines Geographicæ, ex quibus deinde in eodem Planisphærio designantur urbes & oppida. Ita exempli causâ Longitudo Parisiorum 24. grad. 30. minut. ab V. usque in O. numeratur; Latitudo vero ejusdem 48. grad. 50. min. ex punto O. prius invento accipitur versus Polum mundi usque in L., quod est locus Parisiorum. Atque hac eadem methodo & aliæ urbes Planisphærio sunt inscribendæ. Qui igitur habet Catalogum, sive Tabellas Geographicas cum locorum Longitudinibus & Latitudinibus, haud magno negotio conficit Planisphærium terrestre; item qui instructus est Tabulis Astronomicis stellarum Longitudines, ac Latitudines exhibentibus, facile constructus Astrolabium, sive Planisphærium cœleste.

Septimò Planisphærio utrique sic constructo superimponendus est Circulus Horizonis, cuius constructionem aliquam tradidimus in Geographia artificiali, quam hic aliquantò exactiorem, magisque dilucidam repetimus. Cum igitur Horizon sit inter Circulos altitudinis primarius, regere ex altitudinibus construitur. Computentur itaque altitudines trium Signorum cœlestium (quæ ad propositum nostrum sufficiunt) ad datum tempus quocunque, v.gr. Solsticij aestivi, & quidem ad ipsum momen-

tum



FOL.H.



um meridi: &
dente in principio Ca-
duta habetur in Fi-
g. in qua tria Signa
et modis tempore fo-
men erunt ex parte O-
ri proinde aliquid q-
ui quidem non est a-
renam posuit altitudi-
verb. gr. Monachos; g-
nempe R. F., huic
tur maxima Declinac-
min. 30., prodicio al-
gradium 65. min. 30.
& non obtineatur sol
triangulorum: & Le-
anguli P.A.I. cuius
Latera, A.P. comple-
mētū Poli, & L.P. comple-
mētū inclinationis, quibus acce-
H.P.L. distantia à Mer-
cede obveniatur, si e-
stī inīj. Subtrahatur A-
primi puncti Q; et en-
tia, fīre Angulus H.P.
Ascensionum rectarum p-
unis, & illius, cuius
erit, Unde facta

tum meridiei , & sole existente in principio Cancri , cuius thema habetur in Figura II. Fol. G.G. in qua tria Signa cælestia ϖ , Ω , & π eodem tempore supra Horizon- tem existunt ex parte Orientis , quo- rum proinde altitudo quæritur; Can- cri quidem nota est altitudo: nota etenim ponitur altitudo Aequatoris verb. gr. Monachij; gr. 42. min. o. nempe R. F., huic ergo si adjicia- tur maxima Declinatio F. B gr. 23. min. 30. , prodibit altitudo R. F. B. graduum 65. min. 30. Altitudo Ω , & π obtinebitur solutione duorum triangulorum: & Leonis quidem tri- anguli P. A. I. , cuius nota sunt duo Latera, A. P. complementum altitudi- nis Poli, & I.P. complementum De- clinationis, quibus accedit Angulus H. P. I. distantia à Meridiano P. B., quæ obtinebitur , si Ascensio recta initij Σ subtrahatur Ascensioni rectæ primi puncti Ω ; est enim hæc distan- tia, sive Angulus H. P. I. differentia Ascensionum rectarum puncti culmi- nantis, & illius , cuius hic altitudo quæritur. Unde facta operatione

elicitur basis A. I., complementum altitudinis, & I. C. ipsa altitudo Ω ad tempus propositum. Simili ratione solvitur triangulum P. A.K., & depre- henditur altitudo π . Verùm longè breviùs, accuratiusque rem ita expe- dies. In Fig. V. Fol. H. sit H.Z.O.N. Meridianus, H. O. Horizon, E.C. Ecliptica, & q. Aequator, Z. a., Z.b. ver- ticales per initium Ω & π descripti. His positis inventurus altitudinem puncti d. videlicet a. d., resolvetri- angulum rectangulum d. a. \perp , ubi datis d.a. \perp Angulo recto, d. \perp a. com- plexo ex elevatione Aequatoris α . \perp H., & maxima Declinatione solis E. \perp α ., item Hypotenusa d. \perp 60. graduum , facillimè invenitur a. d.; addito enim sinu i. Anguli, & sinu i. Hypotenusa fit sinus i. quæsiti a.d. Similiter in triangulo g. b. \perp rectan- gulo ad b. cum Angulo priore b. \perp g., & Hypotenusa \perp g. 30. grad. in- venitur g. b. Atque hac ratione con- structa est sequens Tabella eti- am ad denos trium Signorum gradus.



TABELLA A.

Referens Altitudines Signorum tempore Solsticij æstivi ad Latitud. 48. grad.

Signa Cœlestia	Altitudinis Gradus	Minuta
Scorpius	65.	30.
10.	63.	39.
20.	58.	45.
II. Aquarius	52.	00.
10.	44.	12.
20.	35.	48.
VIII. Pisces	27.	- 4.
10.	18.	- 8.
20.	- 9.	- 6.

EX hac igitur Tabella pro decimo gradu $\text{\textcircled{S}}$. accipientur gradus 63. min. 39. (juxta mensuram Meridiani) & ex g. utrinque ope circini deorsum proferantur in h., & ibidem notentur puncta, idque fiat etiam in Signis oppositis, totidem gradus ex h. transferendo in g., & sic per omnium Signorum decimos quosque gradus; ductaque postea per hæc puncta unâ continuâ linea orientur aliqua Figura Elliptica, quæ est Horizon ad Planisphærium, & Latitudinem loci propositam.

VIII. Idem Horizon facilius adhuc describitur per solas altitudines horarias hoc modo. Impositâ Regulâ centro A. & singulis 15. gradibus Äquatoris versùs utrumque Tropicum producantur linea rectæ, verbi gratiâ c. m., b. n., a. u. &c., & in easdem ab ipso Äquatore transferantur altitudines horariæ, sive quas sol ad singulas horas obtinet in Äquatore consistens. Ita in meridie ex R. in F. transferantur grad. 42. min. 0.

(quanta nimurum est altitudo Meridiana in Latitudine 48. gr. o. min.) & ibidem notetur punctum F. Eodem modo in lineas horæ XI. & I. ex e. in m. transferatur altitudo solis gr. 40. min. 16. Rursus ex b. in n. lineas horæ X. & II. transferatur altitudo solis grad. 35. & min. 25. Item ex a. in u. in lineas horæ IX. & III. altitudo solis grad. 28. & 14. min. Atque hæc altitudines transferantur etiam in lineas horarias oppositas, & deinde puncta notata contrahantur in unam Figuram Ellipticam, eaque erit Horizon quæsus particularis, & ad unum tantum locum sive Latitudinem accuratè compositus. Idcirco ut Lectio etiam ad alia loca Horizontem accuratum possit habere, modum hic subjungo computandi altitudines Äquatorias ad quamcunque loci Latitudinem.

Folio GG. Figurâ III. sit Meridians N.A.B K., Horizon N.C.B., Äquator M. C. D., cuius pars diu na tempore Äquinoctij M. C. dividatur in partes

Latus A. M.
Latus M. O.
Hypothen. O.
Complement. O.

Radius. Sph. 100000, 66
96
133
6022
33456
401478
602217
6463260
Respondent

Oeodem modo sol
eniam reliquarum he
quadrannum triangu
dique ad quamcunq
loci cuiuslibet prop
uenient, qui neutius C.

partes, sive 6. horas æquales, &c, si placet, etiam singulæ horæ subdividantur in 4. quadrantes. Ad horas singulas in hac Figura ducantur Semicirculi verticales sive altitudinum; quo facto pro singulis horis nascitur aliquod triangulum rectangulum, in quo præter Angulum rectum dantur etiam duo latera cognita, è quibus ope Trigonometriæ facile eruitur solis altitudo ad singulas horas, & horarum etiam quadrantes. Imprimis horæ meridianaæ, sive XII.^{ma} altitu-

do M. N. per se nota est, utpote altitudo ipsius Æquatoris (sit ea Monacensis) graduum 42. & min. 0. Altitudo horæ XI. & I.^{ma} solutione trian. guli rectanguli A. M. O. hoc modo inquiritur: Angulus M. est rectus. Latus A. M. est complementum altitudinis Æquatoris, sive Latitudo loci, puta Monacensis, 48. graduum & min. 0. Latus M. O. est distantia à Meridiano, nempe unius horæ, adeoque graduum quindecim. Unde sic tandem stabit

Operatio Logarithmica.

Latus A. M. grad.	48. min. -0.	L. 2.	9 8 2 5 5 1.
Latus M. O. grad.	15. min. -0.	L. 2.	9 9 8 4 9 4.
Hypoten. O. A. gr.	49. min. 44.	L. 2.	9 8 1 0 4 5.
Complement. O. P. gr.	40. min. 16.		

Operatio Logistica.

Radius. Sin. 2.	Lat. A. M. gr. 48.	Sin. 2.	Lat. M. O. gr. 15.
100000.	6 6 9 1 3.		9 6 5 9 2.
	9 6 5 9 2.		
	1 3 3 8 2 6.		
	6 0 2 2 1 7.		
	3 3 4 5 6 5.		
	4 0 1 4 7 8.		
	6 0 2 2 1 7.		
	6 4 6 3 2 6 0 4 9 6.		

Respondent pro altitudine O. O. P. 40. gr. 16. min.

Hoc eodem modo solvi poterunt etiam reliquarum horarum, & horæ quadrantum triangula rectangula, idque ad quamcunque Latitudinem loci cuiuslibet propositi. Quod si tamen erit, qui neutrius Calculi peri-

tiam, aut usum habeat, illi tantisper consultum esse poterit per Tabulam altitudinum Æquatoriarum, ad diversas aliquot locorum Latitudines computatam, quam hic subjiciimus.

TABU.

T A B U L A B.

Altitudinum Æquatoris, pro singulis horis diurnis, sole in eodem Æquatore consistente ad diversas locorum Latitudines computata.

Horæ	XII.	XI. I.	X. II.	IX. III.	VIII. IV.	VII. V.
Latitudo loci.	Gr. m.	Gr. m.	Gr. m.	Gr. m.	Gr. m.	Gr. m.
Gr. min.						
42. -0.	48. -0.	45. 52.	40. -4.	31. 42.	21. 49.	11. -5.
43. -0.	47. -0.	44. 57	39. 18.	31. -8.	21. 27.	10. 55.
44. -0.	46. -0.	44. -1.	38. 32.	30. 34.	21. -5.	10. 44.
45. -0.	45. 0.	43. -5.	37. 46.	30. -0.	20. 42.	10. 33.
46. -0.	44. -0.	42. -8.	36. 59.	29. 25.	20. 20.	10. 21.
47. -0.	43. -0.	41. 12.	36. 12.	28. 50.	19. 56.	10. 10.
48. -0.	42. -0.	40. 16.	35. 25.	28. 14.	19. 33.	-9. 58.
48. 30.	41. 30.	39. 48.	35. -1.	27. 56.	19. 21.	-9. 52.
49. -0.	41. -0.	39. 19.	34. 37.	27. 39.	19. -9.	-9. 47.
49. 30.	40. 30.	38. 51.	34. 14.	27. 20.	18. 57.	-9. 41.
50. -0.	40. -0.	38. 23.	33. 50.	27. -2.	18. 45.	-9. 35.
51. -0.	39. -0.	37. 26.	33. -2.	26. 25.	18. 20.	-9. 22.
52. -0.	38. -0.	36. 29.	32. 13.	25. 48.	17. 56.	-9. 10.
53. -0.	37. -0.	35. 33.	31. 25.	25. 11.	17. 31.	-8. 58.
54. -0.	36. -0.	34. 35.	30. 36.	24. 34.	17. -5.	-8. 45.

IX. Horizon hoc modo ex alterutra Tabula altitudinum solis constructus an sit exactus, ita explorari potest. Sumatur circino distantia F.D. (quæ est partium Meridiani 180.) nempe $\Sigma \& \wp$, eaque applicetur etiam reliquis binis ac binis Signis oppositis, Horizontem utrinque contingitibus, ex gr. Signis V & \triangleleft , item \wp & Σ , Π & \wp , \wp & λ , \wp & Π ; hæc enim distantia si æqualis est in omnibus, exacta erit compositio & Figura Horizontis; quod inde probatur: quia

quando in terra (quæ est Horizon naturalis) unum Signum cælestis inter duo opposita exoritur, alterum infra eandem deprimitur, hoc ipso, quia ab invicem Semicirculo terræ, nempe gradibus 180. remota sunt: quod ipsum etiam singulis duobus gradibus Æquatoris oppositis usuvenit. Igitur si Horizonti naturali artificialis est conformis, ritè censebitur esse compositus, & bene officium suum super Sphæra artefacta faciet.

Est

**CALENDARII PERPETVI
FORMA CIRCVLARIS**

Fig. I.

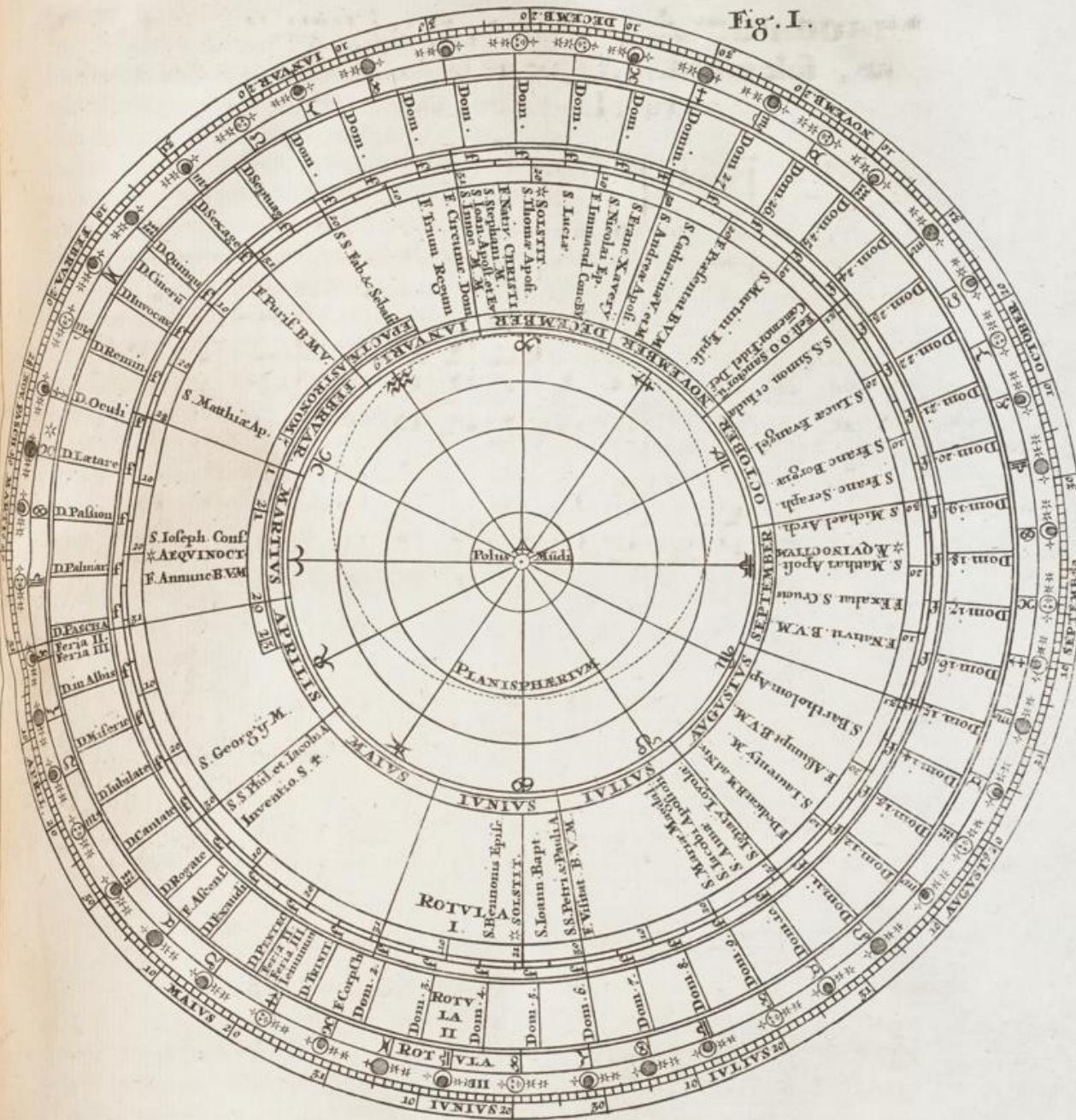


Fig. II. Tabula Epactarum.

Series	I	II	III	IV	
Littera Domin	d e f g a b c d e f g a b c d e f g a b c d e f g a b c d e f g a b c d	*			
Impacta Eccl	29 28 27 26 25 24 23 22 21 20 19 18 17 16 15 14 15 12 11 10 9 8 7 6 5 4 3 2 1 *	29 28 27 26 25			
Diss Marty	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 31 1 2 3 4 5				
Impacta Altron	3 1 1 *	28 27 27 25 24 23 22 22 20 19 18 17 16 15 14 15 12 11 11 9 9 7 6 5 4 3 5 1 1 *	28 27		

Et quidem Horiz
tempe tam, teste Sc
li, Sphera autem exle
iam mobilis, in usu
per Planiphzrij Horiz
tam circumagitur circ
um; inde necesse est,
ut cuprea tenuiole,
que extremitatem, v
W. possint affigunt
que pro lubitu id per
rigi, & in planum Ho
ri. Terterea eidem Hor
timam Dioptra five
tem affigenda est ali
goetica, & ipse tandem
tro, five Polo mund
um aliquam cochlea
dis. Polo autem Ho
gendum est filum aliquo
bus grandis, aut cer
Regula eo modo, qu
in suos gradus divisa,

§. II. Calendarij.

Constat hoc Calen
dium ex partibus
distincis. Prima p
tia est ipsa Planisphzrj
zni zona extima co
sum diebus, & Felt
i, aquae Sanctorum,
I. Fol. N. propter ang
ua exprimere non po
ten in figura maiore z
sum parata ad unum
cibus; de quorum c
sultus non est; servat
eum Ecclesia in suo C
urte, & confuetudo ob
eis Feltis immobilibus
sleptacu lez Domini

§. II. Calendarij beatus in Pliantibzni coniunctio.

Quatuor sive Calendarium sive
annorum ex partibus
distincis. Prima p
tia est ipsa Planisphzrj
zni zona extima co
sum diebus, & Felt
i, aquae Sanctorum,
I. Fol. N. propter ang
ua exprimere non po
ten in figura maiore z
sum parata ad unum
cibus; de quorum c
sultus non est; servat
eum Ecclesia in suo C
urte, & confuetudo ob
eis Feltis immobilibus
sleptacu lez Domini

Et quidem Horizon naturalis, nempe terra, teste Scripturâ stabilis, Sphæra autem cælestis circùm illum mobilis, in usu tamen utriusque Planisphærij Horizon commodiùs circumagit circa mundi Polum; inde necesse est, ut fiat ex charta densiore, vel certè ex lamina ærea, aut cuprea tenuiore, cui ad utramque extremitatem, v. gr. ad V. & W. possint affigi duo pinnacidia, eaque pro lubitu ad perpendicularum erigi, & in planum Horizontis reponi. Præterea eidem Horizonti circa extimam Dioptræ sive Meridiani partem affigenda est aliqua capsella magnetica, & ipse tandem Horizon centro, sive Polo mundi A. per minutam aliquam cochleam suspendendus. Polo autem Horizontis affigendum est filum aliquod cum duobus granulis, aut certè Dioptra sive Regula eo modo, quo Meridianus, in suos gradus divisa.

Denique sicut utriusque Globo artificiali in Horizonte apponitur etiam aliquod Calendarium, sive 12. menses in suos dies distincti, ita etiam Planisphærio utriusque (non Horizonti) in extima sui parte, nempe in Circulo, sive zona N.X.G.Z. adscribitur quoddam Calendarium, saltem imperfectum, nempe 12. menses tantum, ubi Figura Planisphærij est contractior. At in forma aliquantò majore (cujusmodi nos æri incidi curavimus) adjectum est etiam Calendarium cum Sanctorum nominibus, sive Festis immobilibus, imò & Dominicis aliisque Festis mobilibus per annum occurrentibus, ita quidem, ut habito die Paschatis (quem ad multos annos adstruximus in Tabella) Calendarium verè perpetuum & ad omnem usum politicum ac ecclesiasticum sit accommodatum, cujus partes & totius Planisphærij usum hic paulò enucleatiū explicabimus.

§. II. Calendarij perpetui Planisphærio adscripti compositio.

Constat hoc Calendarium perpetuum ex partibus, sive rotulis distinctis. Prima pars, sive rotula est ipsa Planisphærii hactenus explicati zona extima cum singulis mensium diebus, & Festis immobilibus, atque Sanctorum, quæ in Figura I. Fol. N. propter angustias spatij omnia exprimere non potuimus; at tamen in Figura majore æri incisâ & ad usum paratâ ad unum omnia expressionis; de quorum dispositione difficultas non est; servatur enim ordo, quem Ecclesia in suo Calendario statuit, & consuetudo obtinuit. Atque his Festis immobilibus præfiguntur septem literæ Dominicales, ita

dicitæ, quia in Calendario Ecclesiastico Dominicas designant. Primo diei Januarij præponitur litera A., cui in ordine alphabeticō succedunt reliquæ sex, quæ deinceps toties repetuntur, donec ultimam anni diem eadem litera A. definiat.

Secunda pars, sive rotula à præcedente, & ipso Planisphærio distincta exhibet omnia Festa mobilia, & Dominicas totius anni, quorum dispositio & ordo unicè dependet à Festo Paschatis: illi namque antepositi dies 63. suppedant Septuagesimæ Dominicam, ita, ut dies sexagesimus tertius sit ipsa Dominica Septuagesimæ: postpositi autem dies 39. Ascensionis

sionis, & 49. Pentecostes Festum manifestant, quod sequuntur Dominicæ 31.; quarum prima est Festum SS. Trinitatis. Dominicam Septuagesimæ præcedunt Dominicæ quatuor, & ante has una dies Sabbathi. Dominica Adventus prima est illa, quæ Festo S. Andreæ proxima. Quatuor anni Jejunia, sive quatuor tempora peraguntur Feriæ IV. VI. & Sabbatho post diem Cinerum, post Festum Pentecostes, post Festum Exaltationis S. Crucis, & post III. Dominicam Adventus, seu Festum S. Luciæ; inde versiculus. Post Crux, post Cineres, post Spiritus, atque Lucie.

Tertia pars, sive rotula itidem à duabus præcedentibus distincta exhibit omnes Lunationes per annum, unâque lunæ ætatem, & Signa cœlestia, quibus quotidie luna inexsistit. Tres istæ rotulæ chartæ densiori impressæ, aut agglutinatae ope alicujus cochlearum tenuissimæ affigendæ sunt centro, sive Polo mundi A., ita, ut una moveri, & circumagi possit circa alteram, & omnes tres ad se invicem ritè disponi, quod fieri debet singulis annis semel per inventam diem Paschæ, & Epactam Astronomicam, utriusque inventionem hic subjungo.

Problema I.

Ad annum datum invenire Epactam Ecclesiasticam, & Astronomicam.

Epactæ sunt numeri Lunares, indices Novilunij Paschalis, qui in correctione veteris Calendarij substituti sunt numeris Aureis, ijdémque sunt 29. cum hoc Astrarismo * (qui Epactam trigesimam supplet) & in Figura II. Fol. N. exhibentur in serie II. Illis in serie III. respondent dies mensium Martij & Aprilis. In serie IV. ponuntur numeri, sive Epactæ Astronomicæ respondentes Epactis Ecclesiasticis. Unde inventa Epacta Ecclesiastica in serie II. manifestat Astronomicam rectâ

illi infrâ positam in serie IV. Pro Exemplo, ad annum 1710. detur Epacta Ecclesiastica * : eam igitur inquire in Figura II. serie II., & numerus 3, rectâ infrâ positus in serie IV. erit Epacta Astronomica ad annum propositum. Inventâ igitur Epactâ Ecclesiasticâ habetur hoc modo etiam Astronomica : prioris autem inventionem tradit Clavius varijs in locis, & omnium facillimè libr. 3. c. 2. in Apolog. contra Mœstlin. per Tabulam subjectam.



TABU-

T A B U L A C.
Epactarum Ecclesiasticarum ab anno Correctio-
nis 1582. usque ad annum 1900.

A.	Epactæ	26.	7.	18.	29.	10.	21.	2.	13.	24.	5.	16.	27.	8.	19.	1.	12.	23.	4.	15.	B.
	1500.	82.	83.	84.	85.	86.	87.	88.	89.	90.	91.	92.	93.	94.	95.	96.	97.	98.	99.	0.	
	1600.	1.	2.	3.	4.	5.	6.	7.	8.	9.	10.	11.	12.	13.	14.	15.	16.	17.	18.	19.	
		20.	21.	22.	23.	24.	25.	26.	27.	28.	29.	30.	31.	32.	33.	34.	35.	36.	37.	38.	
		39.	40.	41.	42.	43.	44.	45.	46.	47.	48.	49.	50.	51.	52.	53.	54.	55.	56.	57.	
		58.	59.	60.	61.	62.	63.	64.	65.	66.	67.	68.	69.	70.	71.	72.	73.	74.	75.	76.	
		77.	78.	79.	80.	81.	82.	83.	84.	85.	86.	87.	88.	89.	90.	91.	92.	93.	94.	95.	
		96.	97.	98.	99.																
C.	Epactæ	9.	20.	1.	17.	23.	4.	15.	26.	7.	18.	*	11.	22.	3.	14.	25.	6.	17.	28.	D.
	1700.	0.	1.	2.	3.	4.	5.	6.	7.	8.	9.	10.	11.	12.	13.	14.	15.	16.	17.	18.	
		19.	20.	21.	22.	23.	24.	25.	26.	27.	28.	29.	30.	31.	32.	33.	34.	35.	36.	37.	
		38.	39.	40.	41.	42.	43.	44.	45.	46.	47.	48.	49.	50.	51.	52.	53.	54.	55.	56.	
		57.	58.	59.	60.	61.	62.	63.	64.	65.	66.	67.	68.	69.	70.	71.	72.	73.	74.	75.	
		76.	77.	78.	79.	80.	81.	82.	83.	84.	85.	86.	87.	88.	89.	90.	91.	92.	93.	94.	
	1800.	95.	96.	97.	98.	99.	0.	1.	2.	3.	4.	5.	6.	7.	8.	9.	10.	11.	12.	13.	
		14.	15.	16.	17.	18.	19.	20.	21.	22.	23.	24.	25.	26.	27.	28.	29.	30.	31.	32.	
		33.	34.	35.	36.	37.	38.	39.	40.	41.	42.	43.	44.	45.	46.	47.	48.	49.	50.	51.	
		52.	53.	54.	55.	56.	57.	58.	59.	60.	61.	62.	63.	64.	65.	66.	67.	68.	69.	70.	
		71.	72.	73.	74.	75.	76.	77.	78.	79.	80.	81.	82.	83.	84.	85.	86.	87.	88.	89.	
		90.	91.	92.	93.	94.	95.	96.	97.	98.	99.										

In hac Tabula series numerorum A. B., & C.D., referunt Epactas, reliqui autem numeri rectâ Epactis suppositi sunt anni expansi cù suis centesimalis, nempe 1500., 1600., 1700., & 1800. Requirens igitur Epactam Anni 1588. observa, quis numerus

Epactarum rectâ dato anno 88. insistat: hic enim numerus, nempe 2., est Epacta requisita. Ita anni 1620, Epacta est numerus 26., anni 1704. Epacta est numerus 23., & anni 1810. Epacta est 25.

Problema II.

Ad annum propositum invenire Pascha Judaicum, sive Lunam XIV.

Pascha Judaicum, sive Luna XIV. reperitur hoc modo; Epactæ Ecclæsiastice inventæ addantur 6.,

summa subtrahatur ex 30., residuo rursus addantur 20., & huic summæ denuo detracta 31. relinquent Lunam

nam XIV. Advertendum tamen primò, si Epacta numero 6. aucta excedat 30., tunc excessus erit à 30. subtrahendus. Secundò si residuum adjecto numero 20. non excedat numerum 31., ipsa summa proveniens jam notam relinquit Lunam XIV., eámque mensis Martij; in Aprilem verò incidit, quandocunque ultimus numerus 31. excedit. Rem modò aliquot Exemplis dilucidemus.

Exemplum I. Anni 1710. Epacta est *, sive 30., quibus addita 6. constituunt 36. Excessus igitur supra 30., nempe 6., subductus ex 30. relinquit 24., quibus superaddita 20. faciunt summam 44., è qua subtracta 31. relinquunt 13. pro Luna XIV. Aprilis.

Exemplum II. Anni 1712. Epacta sunt 22., quibus addita 6. faciunt 28., quæ subtracta ex 30. relin-

quunt 2., & his superaddita 20. constituant 22.; quod productum quia numerum 31. non excedit, jam ex advertendo II. nuperrimè factò indicat Lunam XIV. in diem 22. Martij incidere.

Exemplum III. Anni 1716. juxta Tabulam præcedentem Epacta Ecclesiastica sunt 6., his addita 6. conficiunt summam 12., quæ subtracta ex 30. relinquunt 18.; his superaddantur 20., & prodibit summa 38., è quibus subtracta 31. relinquunt 7. pro Luna XIV. Aprilis.

Exemplum IV. Anno 1718. Epacta sunt 28., his addita 6. producunt 34., cuius excessus supra 30., nempe 4., subducta à 30. relinquunt 26., quibus addita 20. conflant summam 46., è quibus subtracta 31. relinquunt 15. pro Luna XIV. Aprilis.

Problema III.

Ad annum datum Literam Dominicalem repetire.

Litera Dominicalis omnium facillimè reperitur ex sequenti Tabula; ubi enim anni millesimi & centesimi in communi angulo concurrunt cum anno dato, ibi notatur litera Dominicalis ejusdem anni propositi. Pro Exemplo sit

annus 1710., cuius quæritur litera Dominicalis. Videatur ergo angulus communis, in quo annus millesimus septingentesimus & annus 10. concurrunt, & in eodem deprehendetur litera Dominicalis e., sed en ipam Tabulam.



TABU-

No hujus Tabulæ usum
dam est primò, pro anni
unquam bissextilis,
annis Dominicis est
Venum cùm anni 1700
correctione Calend
bi sexiles non sint
»

Tabula D.

Tabula annorū centesī.				Tabula literarum Dominicalium.								
	1300	600		c	b	A	g	f	e	d	c	b
2000	1600	1200	500	b	A	g	f	e	d	c	b	A
1900	1500	1100	400	A	g	f	e	d	c	b	A	g
		1000	300	g	f	e	d	c	b	A	g	f
1800		900	200	f	e	d	c	b	A	g	f	e
	1500	800	100	e	d	c	b	A	g	f	e	d
1700	1400	700	0	d	c	b	A	g	f	e	d	c

Tabula annorum expansorum.	1	2	3	4	4	5	6
	7	8	8	9	10	11	12
	12	13	14	15	16	16	17
	18	19	20	20	21	22	23
	24	24	25	26	27	28	28
	29	30	31	32	32	33	34
	35	36	36	37	38	39	40
	40	41	42	43	44	44	45
	46	47	48	48	49	50	51
	52	52	53	54	55	56	56
	57	58	59	60	60	61	62
	63	64	64	65	66	67	68
	68	69	70	71	72	72	73
	74	75	76	76	77	78	79
	80	80	81	82	83	84	84
	85	86	87	88	88	89	90
	91	92	92	93	94	95	96
	96	97	98	99	100	100	

PRO hujus Tabulæ usu advertendum est primò, pro annis centesimis, tanquam bissextilis, duas ubique literas Dominicales esse appositas. Verùm cùm anni 1700., 1800., 1900., ex correctione Calendarij Gregoriani bissextilis non sint (quales

tamen sunt reliqui in eadem serie cum illis positi) pro istis tribus memoratis annis centesimis una tantum assumenda est litera Dominicalis , eaque posterior , nimirum pro anno 1700. litera c., pro anno 1800. lit. c., pro anno 1900. liter. g.

Advertendum secundò, reliquos annos bissexiles in Tabula annorum expansorum semper bis poni, quia geminæ in illis literæ Dominicales in usu sunt; quarum prior usque ad Festum D. Matthiæ, posterior reliquo anni tempore Dominicæ exhibet. Sic v. g. pro anno 1708. lite-

ram Dominicalem inventurus deprehendes numerum 8. bis poni, & quia priori litera A., posteriori g. respondeat, inde concludes, esse A. literam Dominicalem usque ad Festum S. Matthiæ, g. verò per reliquum illius anni tempus.

Problema IV.

Ad quemvis annum datum diem Paschatis invenire.

AD hoc præstandum duo scitu necessaria sunt, nempe dies Lunæ XIV., & litera Dominicalis ejusdem anni, prò quo diem Paschatis inquirimus. Utriusque inventionem modò præmisimus; nunc verò Dominica Paschatis Christiani est illa, quæ prima post Lunam XIV. sive Pascha Judæorum consequitur. Porro prima est illa Dominicæ Paschalis, quæ post Pascha Judaicum litera Dominicali notatur. Res in Exemplis clariùs cognoscetur.

Exemplum I. anno 1716. Luna XIV. incidit in diem septimum Aprilis, & litera Dominicalis d. ejusdem anni, quæ in Calendario post diem septimum Aprilis prima occurrit, incidit in diem 12. Aprilis: ergo hæc ipsa dies est Dominicæ Paschalis.

Exemplum II. Anno 1710. Luna XIV. incidit in diem decimum tertium Aprilis, & litera e. Dominicalis ejusdem anni cadit in eandem

Lunam XIV., sive diem 13. Aprilis, & diem Paschæ Judæorum: unde ne Christiana Ecclesia in celebrando Paschate concurrat cum Hebræis, differt Pascha suum in Dominicam sequentem, nempe in 20. Aprilis.

Ex his igitur præceptis deprehenditur dies Paschatis, sed & Epacta Astronomica ad quosvis annos, ex quibus cognitis unicè dependet dispositio Calendarij perpetui. Porro ne in hac ipsa dispositione, usque ejusdem Calendarij semper recurredum sit ad hæc ipsa præcepta, & ad tollendum hoc qualecumque fastidium, subjicio hinc sat amplam Tabulam cum Paschate, & Epactis Astronomicis ab anno 1600. usque ad annum 1813. expansum, ut in singula quasi momenta ad præteritos & futuros annos Calendarium verum Astronomico-Politicum ante oculos tibi statuere possis.



Tabu.

Annus	Pascha.	Epact.
1600. B.	2 A	17
1	22	21
2	7	5
3	30. M	1
4 B	18	1
5	10	1
6	26 M	1
7	13	1
8 B	6	1
9	19	27
1610	11	7
11	3	15
12 B	22	1
13	7	1
14	30 M	22
15	19	13
16 B	3	14
17	26 M	27
18	15	6
19 B	19	28
20	11	9
21 M	20	1
22	16	12
23	7	12
24	30 M	23
25	12	4
26	4	15
27	23	27
28	11	7

Tabula temporaria E.

Exhibens diem Paschatis, & Epactam Astronomicam ad
duo secula.

Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astronō.	Litera Domin.	Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astronō.	Litera Domin.
1600. B.	2 A	17	b a	1630	31 M	18	f
1	22	28	g	31	20	*	c
2	7	-9	f	32 B	11	11	d c
3	30 M	20	e	33	27 M	22	b
4 B	18	-1	d c	34	16	-3	a
5	10	12	b	35	8	14	g
6	26 M	23	a	36 B	23 M	25	f e
7	15	-4	g	37	12	-6	d
8 B	6	15	f c	38	4	17	c
9	19	27	d	39	24	28	b
1610	11	-7	c	1640. B	8	-9	a g
11	3	18	b	41	31 M	20	f
12 B	22	*	a g	42	20	1	c
13	7	11	f	43	5	12	d
14	30 M	22	e	44 B	27 M	23	c b
15	19	-3	d	45	16	-4	a
16 B	3	14	c b	46	1	15	g
17	26 M	25	a	47	21	27	f
18	15	-6	g	48 B	12	-7	e d
19	31 M	17	f	49	4	18	c
1620 B	19	28	e d	1650	17	*	b
21	11	-9	c	51	9	11	a
22	27 M	20	b	52 B	31 M	22	g f
23	16	-1	a	53	13	-3	c
24 B	7	12	g f	54	5	14	d
25	30 M	23	e	55	28 M	25	c
26	12	-4	d	56 B	16	-6	b a
27	4	15	c	57	1	17	g
28 B	23	27	b a	58	21	28	f
29	15	-7	g	59	13	-9	e

Propositio I. Part. III.

Annus Christi.	Pascha	Epacta Astronō.	Litera Domin.	Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astron.	Litera Domin.
1660. B	28 M	20	d. c	93	22 M	25	d
61	17	-1	b	94	11	-6	c
62	9	12	a	95	3	17	b
63	25 M	23	g	96 B	22	28	a. g
64 B,	13	-4	f. e	97	7	-9	f
65	5	15	d	98	30 M	20	e
66	25 M	27	c	99	19	-1	d
67	10	-7	b	1700	11	11	c
68 B	1	18	a. g	1	27 M	22	b
69	21	*	f	2	16	-3	a
1670.	6	11	e	3	8	14	g
71	29 M	22	d	4 B	25 M	25	f. e
72 B	17	-3	c. b	5	12	-6	d
73	2	14	a	6	4	17	c
74	25 M	25	g	7	24	28	b
75	14	-6	f	8 B	8	-9	a. g
76 B	5	17	e. d	9	31 M	20	f
77	18	28	c	1710	20	-3	e
78	10	-9	b	11	5	13	d
79	2	20	a	12 B	7 M	24	c. b
1680 B	21	-1	g. f	13	16	-5	a
81	6	12	e	14	1	16	g
82	29 M	23	d	15	21	27	f
83	18	-4	c	16 B	12	-9	e. d
84 B	2	15	b. a	17	28 M	19	c
85	22	27	g	18	17	-1	b
86	14	-7	f	19	9	11	a
87	30 M	18	c	1720 B	31 M	22	g. f
88 B	18	*	d. c	21	13	-3	e
89	10	11	b	22	5	14	d
1690	26 M	22	a	23	28 M	25	c
91	15	-3	g	24 B	16	-6	b. a
92 B	6	14	f. c	25	1	-7	g

Annus Christi.	Pascha	Epacta Astronō.	Litera Domin.
1726	11	-9	
1727	13	-3	
1728	28 M	10	
1729	17	-1	
1730	9	15	
1731	25 M	24	
1732	13	-1	
1733	5	10	
1734	25	-1	
1735	10	-1	
1736 B	1	1	
1737	21	-1	
1738	6	11	
1739	29 M	22	
1740 B	17	-1	
1741	2	1	
1742	25 M	25	
1743	14	-6	
1744 B	5	17	
1745	18	28	
1746	10	-9	
1747	2	20	
1748 B	14	-3	
1749	6	13	
1750	29 M	24	
1751	2	16	
1752	22	27	
1753	14	-9	
1754 B	30 M	19	
1755	18	-1	
1756	10	11	

Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astronō.	Litera Domin.	Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astron.	Litera Domin.
1726	21	28	f	58	26 M	22	a
27	13	-9	e	59	15	-3	g
28 B	28 M	20	d c	1760. B	6	14	f. e
29	17	-3	b	61	22 M	25	d
1730	9	13	a	62	11	-6	c
31	25 M	24	g	63	3	17	b
32 B	13	-5	f. e	64 B	22	28	a. g
33	5	16	d	65	7	-9	f
34	25	27	c	66	30 M	20	e
35	10	-9	b	67	19	-3	d
36 B	1	19	a. g	68 B	3	13	c. b
37	21	-1	f	69	26 M	24	a
38	6	11	e	1770.	15	-5	g
39	29 M	22	d	71	31 M	16	f
1740. B	17	-3	c. b	72 B	19	27	e. d
41	2	14	a	73	11	-9	c
42	25 M	25	g	74	3	19	b
43	14	-6	f	75	16	-1	a
44 B	5	17	c. d	76 B	7	11	g. f
45	18	28	c	77	30 M	22	e
46	10	-9	b	78	19	-3	d
47	2	20	a	79	4	14	c
48 B	14	-3	g. f	1780 B	26 M	25	b. a
49	6	13	e	81	15	-6	g
1750	29 M	24	d	82	31 M	17	f
51	11	-5	c	83	20	28	e
52 B	2	16	b. a	84 B	11	-9	d. c
53	22	27	g	85	27 M	20	b
54	14	-9	f	86	15	-3	a
55	30 M	19	e	87	8	13	g
56 B	18	-1	d. c	88 B	23 M	24	f. e
57	10	11	b	89	12	5	d

Annus Christi.	Pascha.	Epacta Astronō.	Litera Domin.	Annus Christi	Pascha	Epacta Astronō.	Litera Domin.
1790	4	16	c	2	18	28	c
91	24	27	b	3	10	-9	b
92 B	8	-9	a. g	4 B	1	20	a. g
93	31 M	19	f	5	14	-3	f
94	20	-1	e	6	6	13	e
95	5	11	d	7	29 M	24	d
96 B	27 M	22	c. b	8 B	17	-5	c. b
97	16	-3	a	9	2	16	a
98	8	14	g	1810	22	27	g
99	24 M	25	f	11	14	9	f
1800	13	-6	e	12 B	29 M	19	c. d
I	5	17	d	13	18	-3	c

§. III.

Calendarij perpetui Planisphærio adscripti dispositio.

Dispositio Calendarij est facilior : rotulam namque secundam in Fig. I. Folij N. circumage, donec Dominica Paschatis respondeat diei mensis, in quem ad annum propositum Pascha cadit. Exemplum esto annus 1709., quo juxta Tabulam præcedentem E. Pascha incidit in diem 31. Martij. Ad hunc ergo diem dispone Dominicam Paschatis : deinde rotulam tertiam cum Novilunio Paschali (quod asterismo hujusmodi * notatum est) dispone ad Epactam, quæ in rotula prima inter Martium, & Aprilem ad latus designata habetur, & hoc anno 1709. juxta Tabulam E. est numerus 20. Hoc facto respondebunt Festa mobilia totius anni rotulæ secundæ Festis immobilibus rotulæ primæ, cæteræque Dominica Pentecostes in 19.

Maij : Dominica Septuagesimæ in 27. Januarij : Festum Annuntiationis in diem Lunæ Hebdomadæ sanctæ, & in hunc ipsum diem Plenilunium Paschale, atque ita de reliquis Lunationibus, quæ omnes in Planisphærio exhibebuntur cælo conformes intra 24. ferè horas. Neque enim in Calendario politico, quod non per computum cælestem, sed per Cyclum Epactorum gubernatur, minutiarum ratio haberi potest. Denique si quis etiam nōsse desiderat, in quo Signo cælesti die proposito luna versetur, reperiet illud singulis Lunationibus in Fig. I. Fol. N., & in majori Calendarij formâ etiam diebus singulis adscriptum. In hunc modum disposito Calendario repertentur ea omnia in majori Figura, quæ in Calendarijs ordinarijs quot annis im.

卷之三

Die Datteln-Spartie ist
z. jesson. sehr lebhaft,
in den Lax-Holzlinien
ist sie aber gleichzeitig
sehr ruhig, was sie zu einer
sehr schönen, gespannten Linie
machen will. Sie ist sehr
stark auf die Form hingewor-
fen. Die Gelenke sind gut
ausgeprägt, und die
Gelenklinien sind gleich
lang, was eine sehr
schöne Form ergibt. Die
Gelenke sind sehr
stark ausgebildet, was
die Stabilität der Gelenke
verbessert. Die Gelenke
sind sehr stark ausgebildet,
was die Stabilität der Gelenke
verbessert.

A

FOL. B.B. Facies exterior.

B

**ALMANACH SEMPER NOVVM,
SIVE
CALENDARIVM ECCLESIASTICO-POLITICVM
PERPE-**

m	c	r	e	k	n
M	I.	IANVARIVS	MAIUS	VII.	N
	II.	II.	V.	VIII.	
D. Septuag.		FEBRVARI ⁹	VI.	IX.	
D. Sexage.			VII.		
D. Quinqu.			VIII.		
D. Invoca.			IX.		
D. Remini.			X.		
D. Oeuli.			XI.		
D. Laetare		APRILIS	XII.		
D. Paschion.			XIII.		
D. Palmar.			XIV.		
PASCHA			XV.		
		26 Nov. Pal. chale.	XVI.		
		Lepata	XVII.		
			XVIII.		
			XIX.		
			XX.		
			XXI.		
			XXII.		
			XXIII.		
			Advent.		
			XXIV.		
			XXV.		
			XXVI.		
			XXVII.		
			XXVIII.		
			XXIX.		
			XXX.		
C	m	c	r	e	n

*Ex Tabula Chronologica require, in quem diem anno proposito incidat Dominica PASCHATIS: item quan-
nam EPACTA Astronomica currat eodem anno; ex his enim duobus cognitis rite disponitur Calen-
darium Ecclesiastico-Politicum hoc modo:*

*I. Namque siorsum aut deorsum intra Columnam I^{am} intrar, suas crenas, donec Dominica PASCHATIS con-
surgat ad diem Mensis, in quam anno proposito PASCHIA cadit.*

*II. Idem agere cum Columna IV^{am} et VII^{am}, donec series Dominicarum a PASCHATE usque ad finem Mensis
Decembri teneat ordinem, solumque in Tabula seu FOL. B.B. exhibendum.*

*III. In Columna III^{am}. Dupone NOVILLVNIVM PASCHALE, cum Asterisco * ac EPACTAM Anno dato re-
spondentem, eo modo ut Lunationes se se a NOVILLVNIO PASCHALE ordine debito consequantur usq;
ad finem Mensis Decembri. Sic enim Calendarium ad annum datum erit rite dispositione.*

*Porro dies omnes XII. Mensium, Lunationes singulae totius anni, atque passim in Calendariis vulgaribus exhibi-
ter solita proponuntur in Forma maiore ad usum aeri incisa.*

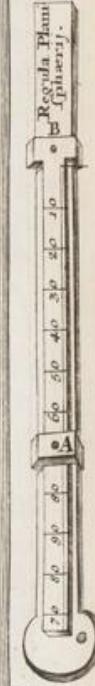


Fig. II.

FOL. B. B. Facies interior.

impini foliis designat
foli N. figurz I. ang.
sa ponit.
Illi hic animad-
gat, quod si anno
tunc ex. gr. est annu-
numicam Paschatis sub-
son esse disponendam:
bula E. designatum (
2; Martij) sed ad di-
tem, nempe 24., et
rium r. dispositum
usque ad diem 5. Ma-
rtem respondet numeru-
s serie ad latus apposita-
tur usque ad 19. Febr.
diem finitum reduci-
schatis ad numerum pa-
nempe 23. Martij dies
primo Martij proceditur
timum Decemboris pessi-
rotum ordinariam.
hujus mutationis est c-
zas bissexus augerur
dierum 366., cum an-
at tantum dierum 365.
die Paschatis habetur o-
bo exactissima Festorum
immobilium, & hab-
bonimica etiam tunc
vobis praedicto omne Lau-

Calendarij p- quadrat

Nec oculos ponatur
lium B. B., in quo
unformata totius Calen-
dariorum quadrata, cuius extima
dimension regula lignea
dei levigato pro more
et continent Folium s-
tarre densioris M. C. D.
I. faciem inscriorem in a-



imprimi solitis designantur, & in Folij N. Figuræ I. angustijs exprimi non potuere.

Illud hic animadvertisendum est præterea, quod si annus est bissexturn (qualis ex. gr. est annus 1704.) Dominicam Paschatis sub anni initium non esse disponendam ad diem in Tabula E. designatum (qualis est dies 23. Martij) sed ad diem subsequentem, nempe 24., eritque Calendarium rite dispositum à D. 1. Januarij usque ad diem S. Matthiae, cui tunc respondebit numerus 25. Februarij in serie ad latus apposita, quæ continuatur usque ad 29. Februarij; post quem diem finitum reducitur Dominica Paschatis ad numerum primò inventum, nempe 23. Martij diem, & tunc à primo Martij proceditur usque ad ultimum Decembris juxta seriem numerorum ordinariam. Ratio autem hujus mutationis est clara; quia annus bissexturn augetur uno die, & est dierum 366., cum annus communis sit tantum dierum 365. Igitur datâ die Paschatis habetur ordo & dispositio exactissima Festorum mobilium, & immobilium, & habitâ Epactâ Astronomicâ etiam ritè disponuntur modo prædicto omnes Lunationes per

annum, sicut ferè in cælo exhibentur, idque perpetuò sine ullo labore, aut Calculo ad annos secuturos & antecedentes. Unde si quis Octogenarius se sit, se natum anno 1624., & quidem D. 12. Junij, nescit autem, quæ feria, sive hebdomoda dies fuerit, tunc inquirat in Tabula E. diem Paschatis illius anni, & reperiet diem 7. Aprilis, & Epactam Astronomiam 12.; dispositoque ritè Calendario modo prædicto, deprehendet se natum fuisse die Jovis, & quidem in ipso Novilunio.

Unum adhuc Calendario huic perpetuo, & universali deesse videbitur, nempe Prognostica, & alterationes aëris, ac tempestatum præfigia: item Aphorismi circa culturam agrorum, plantationem arborum, collectionem fructuum, missionem sanguinis, & universim curam valetudinis &c. aliaque, quæ ex causis physicis & necessarijs legitimè deduci possunt. Sed de his in usu Planisphærij, utpote in loco proprio commodiùs agemus, eoque Lectorem remittimus. Atque hæc de Forma Calendarij circulari, quam ipsam Planisphærij Figura exigit. At nunc pauca adjiciemus etiam de forma ejusdem quadrata.

Calendarij perpetui compositio in Forma quadrata, & à Planisphærio se juncta.

Ante oculos ponatur duplex Foliū B. B., in quo repræsentatur Forma totius Calendarij perpetui quadrata, cuius extima pars, nempe quatuor regulæ lignæ A. B. F. E. asserti levigato pro more circumaffixæ continent Folium quadratum chartæ densioris M. C. D. N. Folij B. B. faciem interiorem in novem co-

lumnas distinctam, & suis numeris signatam, ex quibus tres majores, nempe columnæ II. V., & VIII., continent 12. menses cum Festis immobilibus, & hæc tres columnæ semel asserti quadrato adglutinatae eodem semper loco consistunt immobiles. Tres autem columnæ paulò minores, nempe I. IV. & VII. inscriptas habent

O 2

Domi-

Domiñicas; aliisque Festa mobilia; & hæ debent sursum, atque deorsum posse moveri, quemadmodum & tres reliquæ columnæ, nempe III. VI. & IX. Unde omnes hæ novem columnæ inter se distinctæ quidem sunt, nihilominus tamen ita inter se contiguæ, ut unum planum continuum efficere videantur: contiguæ autem redduntur ope quadrati superioris A. B. M. N. Folij B. B. faciei interioris, & inferioris E. F. D. C. Folij B. B. faciei exterioris, quæ duo quadrata ita regulis M. C., & N. D. utrinque ad latus immittuntur, ut tamen possint ab illis commodè eximi, & reliqua pars harum columnarum mobilium latens (quæ in eodem spatio in Folij B. B. facie interiori exhibentur) jis remotis saltem quot annis semel ritè possit disponi. Porro dicta duo quadrata A. D. M. N., & E. F. D. C. introrsum incidenda, sive excavanda sunt, ut per eas cavitates, sive incisuras verb. gr. m. m., c. c., r. r., c. c., k. k., & n. n. sursum ac deorsum moveri possint dictæ sex columnæ minores, & nihilominus in sua statione per ipsas cavitates contineri. Atque hoc est totum artificium, quo potest uno quasi altero momento quot annis novum Calendarium in forma ordinaria exhiberi.

Duo nunc modi sunt, quo dictæ sex columnæ sursum, ac deorsum trahi possunt. Primo unaquæque columna potest singillatim moveri, & disponi ad stationem competentem per aliquod modicum manubrium, v. gr. H. K., I. T. &c. superne columnæ affixum. Secundo possunt tres columnæ similes, nempe Dominicarum, tres item columnæ Lunationum simul moveri, si singulæ tres superne

adnectantur cūdām tenui lamellæ æneæ, ligneæ, aut chartaceæ, priores quidem tres columnæ Dominicarum lamellæ G. H. I., posteriores verò tres columnæ Lunationum lamellæ L. Q. Z.; sic enim mota una columnâ, nempe primâ, movebuntur etiam reliquæ duæ; & hac ratione ritè disponentur in ordine suo Dominicæ, & Lunationes per totum annum. Debent autem hæ duæ lamellæ ita disponi, ut minor incumbat majori, & nihilominus una possit moveri, quin moveatur altera, quod difficile non erit illi exequi, qui manu dextra, & ingenio pollet.

Jam verò ad longitudinem, & latitudinem novem columnarum quod attinet, ea est arbitraria (ut tamen decorem, & commoditatem non excedat) latitudo quidem tanta, ut Sanctorum nomina commodè possint describi in una linea: longitudo verò tanta, ut 12. menses insingulos dies æquales distribui possint. Columnarum mobilium longitudo excedit columnas fixas diebus 35., quanta nempe est distantia terminorum Paschalium à D. 22. Martij numerata usque ad diem 25. Aprilis; unde si Pascha cadat in 25. Aprilis, totum spatiū L. M. P. Q. columnæ primæ descendit infra lineam C. D. Idem dicendum est de spatio N. O. R. X., & reliquis columnis. E contrario si Pascha cadat in 22. Martij, eadem columnæ assurgent usque ad lineam A. B.; in reliquis autem annis magis aut minus.

Igitur Calendarium utrumque Quadratum ac Sphæricum ritè compositum disponitur intra unum, alterumve momentum per attractionem, aut demissionem columnarum Festorum mobilium, & Lunationum juxta Tabulam

Planisphærii E. & fol. 3. B., fundendum Porro h. pro aliquo instructione uero & ipsa praxis nra expoicit, quz alius e. IV. Pl. Quemadmodum d. artificiales, cel. stris, ita duo sunt Pl. Planiglobia & Globi pansi, atque projectio ea omnia problem. scitu necessaria, aut de calo fidereo, & si proponi solent, f. mode exhiberi, atq. Hic usum celestis P. aliquot problema br. mus in sequenti §.

Ulis Planisp. lefisi.

VI frequentia ritè ante oculos pon. in I. fol. GG., quz e que Planisphærii; compositione ostensum istam Figuræ I. vel ih. & oppida inscribi: z, vocabitur Planisp. id: si autem posterius in terretre dicitur, in discrimine, quod i. ex Polo Eclipticæ ex Polo mundi; ite illud inter duos Tr. ostensum in Planisphærii Zodiacus, in Planisphærii Zona torrida. P. usus tradem. ordinaria quz da problema resolvemus

bulam E., & Fol. B.B., quod fuit ostendendum. Porro haec tenus dicta pro aliqua instructione sufficient; usus vero & ipsa praxis Figuram maiorem exposcit, quæ alias ari incisa fuit.

§. IV. Planisphærij cœlestis usus & utilitas.

Quemadmodum duo sunt Globi artificiales, cœlestis, ac terrestris, ita duo sunt Planisphæria, sive Planiglobia & Globi in planum expansi, atque projecti, quorum subsidio ea omnia problemata curiosa, & scitu necessaria, aut saltem digna, quæ de cœlo sidereo, & superficie terrena proponi solent, facilimè & commodè exhiberi, atque resolvi possunt. Hic usum cœlestis Planisphærij per aliquot problemata breviter expomus in sequenti §.

Usus Planisphærij Cœlestis.

VT sequentia ritè intelligantur, ante oculos ponenda est Figura I. Fol. GG., quæ exhibit utrumque Planisphærium, quia, ut in ipsa compositione ostensum est, possunt eidem Figuræ I. vel stellæ, vel urbes & oppida inscribi: & si prius fiat, vocabitur Planisphærium cœleste; si autem posterius, Planisphærium terreste dicetur, cum hoc tamen discrimine, quod stellæ inscribantur ex Polo Eclipticæ, urbes autem ex Polo mundi; item quod spatium illud inter duos Tropicos comprehensum in Planisphærio cœlesti vocetur Zodiacus, in Planisphærio autem terrestri Zona torrida. Nunc ipsum Planisphærij usum trademus, ejusque beneficio ordinaria quædam & vulgaria problemata resolvemus.

Insuper in hoc Fol. B.B. fac. ext. addita est Fig. II. Regula Planisphærij A.B., ne eam forsan requirenti deesset, cum alibi spatum non invenerit.

Resolutio Problematum Astronomicorum.

Quod Astronomia & Astrologia passim confundantur, id provenit ex ignorantia eorum præcipue, qui de utraque volunt discurrere, cum tamen neutrius principia, immo nec nomina quidem ritè intelligent. Est autem Astronomia etiam secundum Etymon nominis scientia, quæ explorat siderum motus, & affectiones, atque in horum notitia conquiescit. Astrologia vero ex his ipsis motibus & affectionibus tanquam causis præfigia format de futuris. Igitur Astronomia media parat, & Astrologia subministrat, quibus hæc utitur ad consecutionem sui finis; utpote cui sati s non est nōsse, quo in loco consistant sidera, quis eorum motus, quinam mutui aspectus, & congressus, quis ortus & occasus, quanta, & quam varia eorum altitudo, quando planetæ directi aut retrogradi, celeres aut tardi, in Apogeo aut Perigeo constituti, aliaque plura similia, quæ nōsse laudabile quidem est, & cum primis creaturam rationalem decet juxta illud Poëtæ:

Os homini sublime dedit,
cælumque tueri
Jussit, & erectos ad sidera tollere vultus &c.

At cum in hoc universo motus nullus sine fine, nullus effectus sit

Q 3

fine

sine causa, Astrologia in nuda rerum cælestium consideratione, & scientia non acquiescit, sed earum etiam causas, finēsque indagat, Astro-

nomica hīc duntaxat persequemur, quantum usus Planisphærij cælestis ad. mittit.

Problema I.

Cæli faciem cum omnibus suis sideribus & apparentiis ad datum tempus exhibere.

I. Suspendantur duo fila serica, unum ex Polo mundi A. cum uno saltem granulo minuto ac mobili, & alterum ex Polo Horizontis K. cum duobus granulis itidem mobilibus.

II. Planisphærium in quocunque plano ope alicujus acūs seu pyxidis magneticæ secundū Meridianum G. N. disponatur ad Meridianum loci, in quo fit observatio, quod impetrabitur, si pyxis magnetica affixa sit ipsi Meridianō G. N., vel certè eidem linea G. N. ita imposita, ut Meridianus capsulae & Planisphærij respondeant: hinc enim si filum ex Polo mundi A. suspensum protrahatur rectā ad diem mensis ex intimo Circulo, &

III. Circulus Horizontis B. D. C. F. circumagatur, donec horæ illi, ad quam fit observatio, incumbat filum ad diem mensis protractum, hoc, inquam, facto, quidquid siderum ac stellarum intra Circulum Horizontis concluditur, supra Horizontem in cælo existit, et si de die propter lucem solis non compareat, de nocte tamen totus videbitur cæli apparatus, adeoque facies Planisphærij exactè repræsentabit faciem cæli. Unde hoc problema est quasi præcipuum, & reliquorum basis ac fundamentum.

Problema II.

Locum ☽ & ☿ in Ecliptica ad datum tempus invenire.

Zodiacus, ut supra indicavi, est spatium illud sphæræ cælestis, intra duos Tropicos comprehensum, quod oblique ab uno Tropico ad alterum pervadit Circulus Eclipticæ, qui è proprio suo Polo H. per quatuor puncta cardinalia, nempe duo Solstitia E. Q., & duo Äquinoctia B. C. ducitur, & literis E. B. Q. C. exprimitur, in Globo quidem exactissimè, in Planisphærio autem Geometrico proximè ad hæc puncta cardinalia accedit. Dividitur autem Ecli-

ptica in 12. Signa cælestia, quæ suis characteribus more solito in Planisphærio designantur. Igitur querere locum solis aut lunæ in Ecliptica est querere, in quo Signo cælesti, & in quo gradu illius versetur. Est enim Ecliptica via solis, & reliquorum planetarum, à qua via sol quidem nec latum unguem digreditur, reliqui autem planetæ identidem ab ea nunc ad Boream, alias verò ad Austrum nonnihil deflectunt. Igitur inquirens locum solis producat filum è mun-

è mundi Polo suspensum super diem mensis in Calendario, qua fit observatione, & illud in Ecliptica absindet gradum Signi, in quo sol tunc versatur.

Exemplum. Quæritur die 2. Februarij, Festo nempe Purificationis B.^{ma} Virginis, quo in loco, sive in quo Signo caelesti, & in quo gradu ejusdem Signi sol consistat. Igitur filum producatur supra diem 2. Febr., idque secabit Eclipticam in gradu 11. & 30. min. ≈.

Locum verò lunæ inventurus dispone priùs Planisphaerium eo modo, quem superiùs §. III. docuimus. Eo enim ritè disposito filum denuo ex mundi Polo supra diem datam educatum extimam rotulam secabit in Signo caelesti, cui tunc luna immoratur; & siquidem Signum illud caeleste, seu potiùs ejus character bis repetatur, primus utcunque exhibebit partem Signi antecedentem, sive primos 15. gradus, posterior verò reliquos. Si verò Signum ter repetatur, primus character unum alterumve gradum Signi illius denotat: duo verò posteriores characteres significant gradus reliquos.

Exemplum. Quæritur locus ☽ eo, quo hæc scribimus die, qui est 6. Augusti anni 1706. Dispone igitur Planisphaerium juxta dicta, nempe Dominicam Paschatis ducendo ad diem quartum Aprilis, & Novilunium Paschale ad Epactam Astronomicam hujus anni, quæ est 17.; hoc enim facto si filum è mundi Polo supra diem 6. Augusti educatur, transbit id in extima rotula per ☽, qui character quia hæc tertium repetitur, & filum per intermedium transit, colliges inde juxta nuperimē dicta, lu-

nam medium, sive 15. gradum ☽. paululum superâscē, quod etiam cum calo hæc satis convenit. Porro licet methodus hæc vulgaris sit, neque eā, quam Astronomus requiret, accuratione, lunæ locum exhibeat, alijs tamen rerum Astronomicarum notitiâ destitutis sufficiet.

Locus aliorum planetarum, qui plerumque extra Eclipticam vagantur, requirendus est in Ephemeridibus Astronomicis, ubi ad datum diem reperitur illorum Longitudo & Latitudo. Ita locus ♀ ad diem 21. Octobris anni 1706. in Ephemeridibus Felsineis ponitur sub Longitudine grad. 26. & 23. min. Ω, & Latitudine Boreali 48. min. Et licet dictæ Ephemerides conditæ sint ad Meridianum Bononiensem graduum 34. 30. min., Planisphaerij autem Meridianus & Horizon v. gr. Monacensis juxta P. Ricciolum supponant grad. 34. & 32. min., adeoque modica sit inter Bononiensem, & Monacensem Meridianum differentia, potest tamen eadem Longitudo ♀ utrique loco accommodari, quemadmodum & Latitudo Borealis 48. min., & juxta utramque locus ♀ ad datum diem in Planisphaerio frustillo ceræ designari. At ubi major est Meridianorum differentia, ea corrigi potest per differentiam illam, quæ in motibus, & aspectibus planetarum addenda, vel subtrahenda plerumque in Tabulis Ephemeridum apposita reperitur; quæ tamen adeo accurata in usu pratico Planisphaerij non requiritur, præsertim cum saltem per Europam differentia temporis ultra unam alteramve horam multum non excrescat, intra horas autem pauculas motus planetarum (si lunam excipias) vix variatur,

variatur, saltem notabiliter. Intērim optandum nihilominus esset, ut etiam ad usus praticos facilitandos excogitaretur modus aliquis Geometricus, quo sine operoso Calculo, & tot intricatis terminis & vocabulis ad quemvis locum & tempus possent inveniri stationes omnium planetarum, quod præstare quidem conati sunt Petrus Appianus, Franciscus Sarzonus, Joannes Schonerus, Joannes Fernelius, Rheinholdus, Bonaventura Cavalierius, Athanasius Kircherus, & novissimè Lotharius Crumbachius: veruntamen irrito sanè labore, & infelici omnes successu; quia plerique ad ipsam praxin & exercitium supponunt totius ferè Theoriæ planetariæ insignem notitiam, qua ratione discere volentibus laborem & difficultatem non minuunt, sed duplicant, dum ipsam praxin cum speculatione conjungunt. Illud quidem verum est, eum, qui modum exercen-

dæ scientiæ planetariæ practicū invenire cupit, priùs in ipsa Theoria probè exercitatum esse, ipsam tamen praxin tot tricis & difficultatibus Theoricis involvere minimè debere, longè minus multiplicatis novis præceptis ipsum usum & praxin confundere, quod capere Theoriæ, & speculationibus assueto difficile quidem videbitur, ingeniosis tamen impossibile non crit. Construendum igitur est sive per plures, sive pauciores rotulas, aliave media & inventa instrumentum aliquod, cuius ope per brevem instructionem superadditam planetarum stationes & loca in cælo possint expeditè inveniri, etiam nullâ præhabitâ Theoriæ planetariæ perfectâ notitiâ. Atque hoc tandem est problema utilissimum pridem propostum, tentatum, necdum tamen ab ullo satis expeditum, quod indicasse hinc sufficiat, præstare autem hujus loci non est.

Problema III.

Longitudinem ac Latitudinem stellarum sive locum earundem Eclipticum reperire.

Per locum Eclipticum aliud non intelligitur, quam habitudo quædam, & certus stellarum ad Eclipticam situs, quem Circuli Longitudinum per Polum Eclipticæ ducti & Circuli Latitudinum ex eodem Polo descripti definiunt; ubi enim hi duo Circuli, Longitudinis alter, alter Latitudinis alicujus stellæ se se mutuo intersecant, ibi est ejusdem stellæ locus, Borealis quidem, si Boreali Polo stella vicinior est; Australis verò, si magis accedit ad Polum Eclipticæ Austrinum, qui qui-

dem in hoc Planisphærio exprimi non potuit. De hac igitur stellarum Longitudine & Latitudine quæritur, quomodo ope Planisphærij deprehendatur.

Pro Exemplo sit Capella Aurgæ, quæ est stella primæ magnitudinis, ejusque Longitudo & Latitudo sic deprehenditur. Filum quodcumque secundum unam partem impone Polo Eclipticæ, & secundum alteram per stellæ dictæ centrum ultra Eclipticam extende: hoc enim facto filum secabit Eclipticam ferè in gradu

18. Ge-

Ortum, & O
ad dat

I. Ortum & O
prehendas, prius ej
problema II. requi
euique admovere in te
rizontis ex parte Ori
cundam locum solis i
lum absindet in Ho
Ortus; idem si haec
tali, absindet hora

Exemplum, Lo
Februarij est 2 gradi
dimidio, hunc igitur
ex admovere interiori li
ni ex parte Orientali,
eundem gradum produ
ct in Horizonte hora
squadrante, quæ est
enī si fiat ex parte Oc
uler filum horam I
& dimidio ferè qua
di filii Occulus.

II. Ut Ortum & O
sum planetarum de
sum notus debet esse e
Zodiaco, nempe Lon
gitudo, quem Calculo
vel certè in Ephemer
is, euique inventum,
vel antiquo (6 quide

18. Geminorum: & hæc est Longitudo stellæ quæsita ad annum 1700., quæ tamen intra 100. annos notabiliter vix variatur. Jam pro Latitudine stellæ ejusdem definienda, quæ est distantia stellæ ab Ecliptica, accipe hanc ipsam distantiam circino, aut filo duobus granulis minutissimis, atque mobilibus instructo, eamque transfer ad scalam altitudinis in Me-

ridiano, & reperies gradus 23. proximè, quæ est Latitudo petita Borealis. Poterit etiam pro invenienda ejusdem stellæ, aut alterius cuiuscunque Latitudine, posito uno circini pede in Polo Eclipticæ, alter extendi ad stellæ centrum, eaque distantia ad Meridianum explorata subtracti à 90. gradibus: residuum enim est denuo petita stellæ Latitudo.

Problema IV.

Ortum, & Occasum solis, aliorumque siderum ad datum diem ope Planisphærij invenire.

I. Ortum & Occasum solis ut deprehendas, priùs ejusdem locum per problema II. require in Ecliptica, eumque admove interiori limbo Horizontis ex parte Orientali, & super eundem locum solis productum filum absindet in Horizonte horam Ortūs: idem si fiat ex parte Occidentali, absindet horam Occasūs.

Exemplum. Locus solis D. 2. Februarij est ≈ gradus 11. ferè cum dimidio; hunc igitur gradum Eclipticæ admove interiori limbo Horizontis ex parte Orientali, & filum super eundem gradum productum absindet in Horizonte horam VII. cum sesquiquadrante, quæ est Ortus solis. Idem si fiat ex parte Occidentali, absindet filum horam IV. cum dimidia, & dimidio ferè quadrante, quæ est solis Occasus.

II. Ut Ortum & Occasum reliquorum planetarum deprehendas, iterum notus debet esse eorum locus in Zodiaco, nempe Longitudo, & Latitudo, quem Calculo Astronomico, vel certè in Ephemeridibus inventies, eumque inventum, & modo paulo antè dicto (si quidem opus est)

correctum frustillo ceræ notabis in Planisphærio. Hunc igitur locum si interiori limbo Horizontis admovearis, & filum super locum solis produxeris, ostenderet illud horam Ortūs in Horizonte Orientali, & horam Occasūs in parte Occidentali.

Exemplum. Eodem die 2. Februarij anni 1707. quæratur Ortus & Occasus ♀ v.gr. Monachij, cuius locum Ephemerides Felsineæ tunc designant 5. grad. & 16. min. ≈ cum Latitudine Boreali grad. 7. 48. minut. Hunc igitur locum signabis in Planisphærio frustillo ceræ, eumque si limbo Orientali Horizontis admovearis, simûlque filum super locum solis protraxeris, notabit illud pro ♀ Ortu in Horizonte horam VI. cum 40. min. proximè: pro Occasu autem horam IV. cum dimidia ferè, si Monachij fiat observatio.

III. Ortus & Occasus stellarum fixarum (quæ oriuntur, & occidunt) ita reperitur: stella quæcumque in Planisphærio signata applicetur limbo Orientali Horizontis, filum autem super locum solis, five diem mensis productum in Horizon-

P te

te abscindet horam Ortū in parte Orientali, & horam Occasū in parte Occidentali.

Exemplum. Die 2. Febr. quæritur Ortus Sirij, quæ est stella lucida canis majoris. Hæc igitur stella admoveatur limbo Orientali Horizon-

tis, & filum protrahatur super locum solis, sive diem mensis; tunc enim filum in Horizonte abscindet horam IV. vespertinam cum 52. min. pro Ortu, & pro Occasu horam matutinam II.^{am} cum 20. min.

Problema V.

Longitudinem diei ac noctis quovis tempore in dato loco definire.

Numeras horas ab Ortu ad Occasum, & habebis longitudinem diei; id verò, quod supereft ad 24. horas, est longitudine noctis in dato loco.

Exemplum. Ad Latitudinem 48. gr. tempore Solstitij æstivi sol oritur horâ circiter IV., & occidit horâ VIII. Horæ igitur à quarta matutina numerata ad octavam vespertinam dant longitudinem diei horarum XVI. Ab his reliqua octo, quæ supersunt ad 24., sunt longitudine noctis; tot enim horas simul constituunt longitudine diei ac noctis. Aliter idem problema sic expedites. Ortum solis per superius problema inventum duplica, & habes longitudinem noctis, similiter Occa-

sus antè inventus duplicatus dat longitudinem diei. Res patet in Exemplo nuperrimè adducto; quatuor enim, sive numerus horarum Ortū duplicatus dat octo, quæ est longitudine noctis; & octo, sive numerus horarum Occasū similiter duplicatus dat 16., quæ est diei longitudine.

Porro mora solis supra Horizontem eadem est cum longitudine diei; & mora ejusdem infra Horizontem eadem est cum longitudine noctis. Reliquorum autem planetarum & siderum mora supra Horizontem numeratur ab Ortu ad Occasum, & mora infra Horizontem ab Occasu ad Ortu.

Problema VI.

Locum Cometæ, ejusdémque Ortum, Occasū &c. invenire.

I. Si Cometa valde vicinus est alicui stellæ fixæ bene notæ, non multum aberrabis, si ejus situm ex oculari aspectu in Planisphærio designes, & tunc illius Ortum, Occasum, moram supra infrāque Horizontem eo modo inquiras, quo planetarum aliorūmque siderum conditio deprehendi so-

let. Quòd si verò Cometa justo longius abest ab alijs astris, tum verò observetur altitudo Cometæ, & altitudo alicuius stellæ fixæ bene notæ, sed & utriusque distantia: hoc enim factò in Figura IV. Fol. G.G. constituentur duo triangula sphærica, ex quorum resolutione eruetur Cometæ Declinatione.

tio. Primum namque triangulum erit C. Z. S., cuius nota sunt tria latera, nempe C. Z. complementum altitudinis Cometæ; Z. S. complementum altitudinis stellæ, & C. S. distantia utriusque, nempe stellæ & Cometæ. Alterum triangulum est Z. P. S., cuius itidem tria latera sunt cognita, nempe Z. P. complementum altitudinis Poli; S. Z. complementum altitudinis stellæ, & S. P. complementum Declinationis ejusdem stellæ. Quæritur igitur utriusque trianguli Angulus verticalis, nempe C. Z. S., & S. Z. P., qui additi constituunt Angulum C. Z. P., cum quo & lateribus Z. P., Z. C. deprehendetur per unicam operationem Trigonometricam, resolvendo nimirum triangulum C. Z. P., latus oppositum C. P., quod est complementum Declinationis Cometæ. Rursus in eodem triangulo C. Z. P. datis jam omnibus lateribus invenitur Angulus Z. P. C., qui Ascensioni rectæ stellæ subtractus, si Cometa sit stellâ Occidentalior, additus contraria, si eâdem Orientalior fuerit, in utroque casu notam relinquat Ascensionem rectam Cometæ. Igitur, si nota habeatur Ascensio recta stellæ, patet, facilè exinde etiam innotescere Ascensionem rectam Cometæ. Invento autem loco illius Æquatorio (hoc est, Declinatione, & Ascensione recta) eodem Calculo Trigonometrico patefiet etiam locus illius Eclipticus, nempe Longitudo, & Latitudo Cometæ.

II. ^{us} Modus, & fortassis expeditior est hic. In Figura V. ejusdem Fol. G. G. sit Meridianus N. H. Z. O., Horizon H. O., Æquator V. $\underline{\text{N}}$., Axis mundi P. R.. Circulus verticalis Z. N., altitudo Cometæ C. I. Nota sit ergo per

observationem altitudo Cometæ C. I., ejusdémque complementum Z. C.; sit etiam nota altitudo Poli H. P., ejusque complementum P. Z. Si præterea etiam nota sit distantia Cometæ C. L. per instrumentum Æquatorium acquisita, obveniet triangulum solvendum C. P. Z., in quo cognitus est Angulus C. P. Z., latus P. Z. & Z. C. Ducatur igitur perpendicularum Z. V., ut siant duo triangula rectangula P. V. Z. & Z. V. C., quorum analysis nota faciet latera P. V., & V. C.: horum autem aggregatum P. C. si subtrahatur à semicirculo P. R. relinquet Cometæ Declinationem Australem C. D. Pro Ascensione recta Cometæ datur Angulus C. P. Z., sive distantia Cometæ à Meridiano; hæc addita Ascensioni rectæ puncti culminantis, si Cometa versetur in quadrante ortivo, si in occiduo, eidem subtracta, notam dabit in utroque casu Ascensionem rectam Cometæ.

III. ^{us} Modus. Si in Meridiano consistit Cometa (quod per duo perpendicularia filaria in lineam Meridianam producta facilè cognoscitur) tunc omnium accuratissimè deprehenditur locus Æquatorius, sive Declinatio & Ascensio recta Cometæ. Exempli gr. sit altitudo Meridiana Cometæ O. C. Fig. VI. major altitudo Æquatoris O. Q.; subtrahatur ergo altitudo Æquatoris ab altitudine inventa Cometæ, & residuum dabit Declinationem Cometæ Q. C. Borealem. Si autem altitudo Cometæ sit O. D. minor altitudine Æquatoris, subtrahatur altitudo Meridiana Cometæ ab altitudine Æquatoris, & residuum dabit Declinationem Cometæ Australem Q. D. Pro Ascensione recta Cometæ quæratur locus solis (ponamus

solem tune esse in gradu 4. M., & quidem in media nocte, atque in ipso Meridiano & punto S.) huic ergo gradui Meridiani quare congruam Ascensionem rectam solis, cīque semicirculum, nempe 180. gradus adjice: summa proveniens erit ipsa Ascensio recta Cometæ, si quidem summa illa fuerit minor integro Circulo; nam si major esset, tunc subtracto illi Circulo residuum daret Ascensionē rectā Cometæ. Quod si verò sol tunc non sit in Meridiano, sed consistat in M., puta 20. gradu ♦ (cui Ascensio recta gradum 259. & 7. min. responderet) & quidem horā 9. vespertinā, sive in gradu Aequatoris 135. (intellige, numerandi initio à Meridiano facto) tunc hi 135. gradus additi Ascensioni rectæ solis constituent summam, sive medium cæli grad. 394. 7. min.; è qua summa si demantur 360. gradus, remanebunt grad. 34. & 7. min. pro Ascensione recta Cometæ.

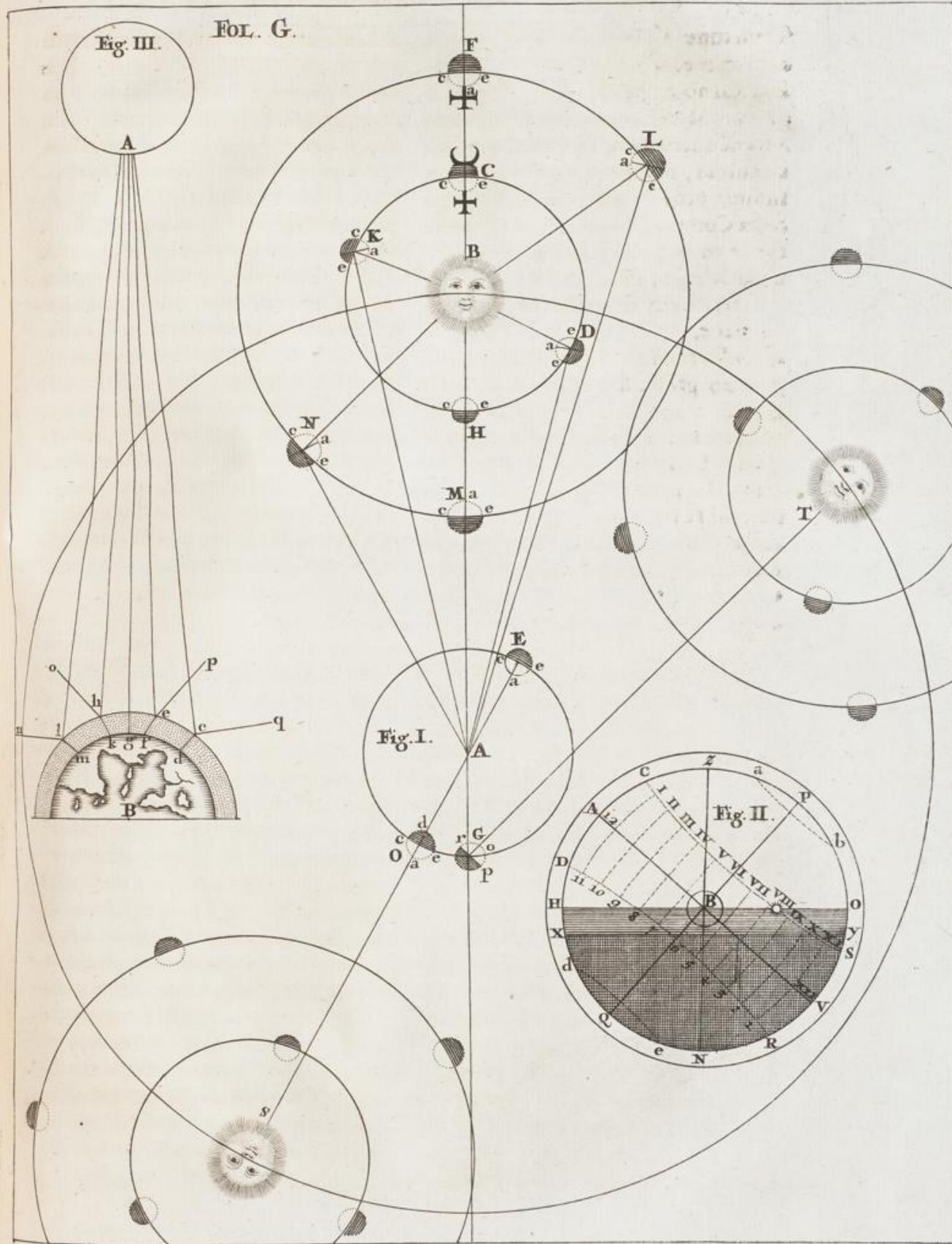
IV.^{us} Modus, & ferè ordinarius est, quo per distantiam Cometæ à duabus stellis fixis invenitur locus Cometæ Eclipticus, sive ejusdem Longitudo & Latitudo. Sit enim in Fig. VII. ejusdem Fol. GG. Polus Eclipticæ E., duæ stellæ fixæ V. & S., notūmque utriusq; stellæ complementum Latitudinis V. E., & S.E.; sit quoque Cometa in C., & distantia illius ab utraque stella V. C., & S. C. ex observatione habeatur nota. Sit denique etiam per observationem, vel aliunde nota distantia utriusque stellæ V. & S. Ex his omnibus oriuntur duo triangula, nempe V.E.S., & V.C.S.; è quorum solutione patefit Longitudo & Latitudo Cometæ. In triangulo namque V. E. S. nota sunt duo latera V.E. & S.E., utpote complementa Latitudinis utriusque stellæ;

notus quoque est Angulus verticalis E., utpote differentia Longitudinis utriusque stellæ. Rursus etiam in triangulo V.C.S. nota sunt tria latera, ex quibus invenietur Angulus C.V. S., & ex triangulo V.E.S. Angulus S. V.E., qui duo Anguli C.V.S., & S.V.E. dabunt Angulum C. V. E. trianguli E. V.C.; ex quo tandem patefiet latus C. E., quod est complementum Latitudinis Cometæ, cujus differentia Longitudinis (quæ est Angulus V. E. C., vel C. E. S. per alterutrius trianguli analysis investigandus) ab alterutra stella dabit ipsam Longitudinem Cometæ quæsitam, inventam nempe differentiam stellæ Longitudini notæ addendo, si Cometa fuerit illâ Orientalior; eidem contrâ subtrahendo, si Occidentalior observetur. Ecce quantæ ambages & circuitus, donec per molestissimum Calculum tandem uniphenomeno, aut etiam planetæ locum in cælo definias: quæ tandem causa videtur, quod hucusque nulli ferè Cometæ, aut alteri sideri legitima in cælo statio sit definita, & quæ modernis observationibus accurate respondeat. Sed neque facile quispiam ad hanc perfectionem pertinget, nisi qui rejectis tot observationibus (utpote quarum singulæ ferè leviorum aliquem errorem, aut defectum committunt, nisi observatorem admodum industrium instrumentaque accuratissima fortiantur) unica tandem observatione hoc negotium absolvat, & sideri locum in cælo statuat. Hæc paulò fusiùs, ut haberent tyrones modum examinandi etiam stationes planetarum passim in Ephemeridibus expositas. Sed de his forte plura in sequentibus.

Pro,



FOL. G.



Quatuor orbi
di

Q Uatuor sunt cal
7. planetarum
notabilior temp
nos. Deinde noctum
anno, nempe in pri
confutens acutam Δ
diem noctis qualem
Hemisphaerio tran
item sensu in anno
in principio Σ fac
realibus longissimum
confutens in princ
nobis Borealis h
quia ultra huc duo p
reditur (intellige s
nis, seu Declination

Crepusculum

L C Repusculum
quam lux re
Horizontem
que ceteris partibus ta
quanto sol Horizonti vi
te debilior, quanto l
remotior. Longio
cula aestate summa, qu
anodum obliquum, &
us nobis infra Horiz
mulum descendit. R
ius demonstrat Figura
Linguinam grad. 48.
Meridianus H. Z. O. N.
Circulorum. Equ
Tropicus a. C. S. Tr
R. Circulus verticalis.

Problema VII.

Quatuor orbis cardines, & temporum vicissitudines in Planisphærio exhibere.

Quartuor sunt cœli pūcta, in quibus 7. planetæ consistētes inducunt notabiles temporum alterationes. De sole notum est, quod bis in anno, nempe in principio V, & in consensu faciat Äquinoctium, sive diem nocti æqualem: & tunc ex uno Hemisphærio transeat in alterum. Item semel in anno idem sol existens in principio Σ facit diem nobis Borealis longissimum: rursusque consistens in principio Φ facit diem nobis Borealis brevissimum; & quia ultra hæc duo puncta non progressitur (intellige, motu Latitudinis, seu Declinationis) idcirco illa

vocantur Solstitialia, quemadmodum duo præcedentia Äquinoctialia dicuntur.

Porro quatuor hæc solis stationes in Planisphærio notantur: Äquinoctialia quidem literis B. C; Solstitialia verò literis Q. E. Verùm non tantum sol consistens in his quatuor punctis cardinalibus notabiles inducit temporum vices, nempe veris & autumni, hyemis & æstatis; sed etiam reliqui planetæ, quisque pro sua naturæ conditione elementis, nempe terræ, mari, atmosphæræ, & igni aliquam variationem contribuunt. Sed de his paulo post plura.

Problema VIII.

Crepusculum matutinum ac vespertinum, ejusque longitudinem determinare

I. **C**repusculum nihil aliud est, quam lux refracta solis infra Horizontem consistentis, ea, que cæteris paribus tanto illustrior, quanto sol Horizonti vicinior, tanto que debilior, quanto sol ab Horizonte remotior. Longiora sunt crepuscula æstate summa, quia tunc sol viâ admodum obliquâ, & ultra 17. gradus nobis infra Horizontem haud multum descendit. Rem paulo clarius demonstrat Figura II. Folij G. ad Latitudinem grad. 48. erecta, in qua Meridianus H. Z. O. N. cum cæteris Circulis horarijs. Äquator est A. V. Tropicus Σ . C. S. Tropicus Φ . D. R. Circulus verticalis Z. N. Axis

mundi P. Q. Circulus Arcticus a. b. Antarcticus d. e. Horizon H. O. Globus terraqueus B. Igitur sol in Tropico Σ existens è Meridiano per Tropicum Σ & Circulos horarios descendit usque ad Horizontem H.O., ubi videri desinit, & crepusculum incipit horâ circiter VIII.; & post duas ferè horas, & amplius nonnihil deficit; cælo tamen admodum sereno adhuc media nocte, & subinde per totam noctem sensibile est, & solis præsentiam aliquali fulgore manifestat. At sole existente in principio V vel Φ , ipsòque Äquatore crepusculum incipit hora VI. vespertinâ, duratque per duas ferè horas, & eadem

dem horâ VI. matutinâ iterum desinit crepusculum matutinum, quod circa IV. incipiebat. Denique sole existente in principio P. horâ IV. vespertinâ circiter crepusculum incipit, & durat ultra duas horas; manè verò ante horam VI. denuo incipiens, horâ VIII. iterum deficit. Similis proportionaliter ratio est in cæteris etiam Signis cælestibus. Crepusculum matutinum ob ruborem, qui plerumque à nubibus vel atmosphæra humida ac rorida efficitur, ferè sub auroræ nomine venit.

Jam ad ipsum Planisphærium veniendo, ejus ope problema propositum sic expedit. Locum solis illius diei, ad quem crepusculi quantitas inquiritur, constitue ad interiorem marginem Horizontis, Occidentalem quidem, si crepusculum quæris vespertinum, si matutinum, Orientalem. Deinde filum, non ex Horizontis, sed mundi Polo suspensum extende super locum solis, simùlque adnota Ortū vel Occasū horam cum suis scrupulis, & super hunc ipsum solis locum statue granum unum in filo mobile; alterum verò granum in eodem filo introrsum, sive versùs Polum à priori 18. gradibus remotum juxta mensuram scalæ altitudinis constitue. Hoc facto, reliquis immotis, filum cum duobus granulis extensem, eosque versùs Septentrionem promove, donec granulum interius, sive Polo vicinus interiorem Horizontis marginem præcisè contingat, atque iterum horam cum scrupulis per filum abscissam adnota; differentia enim temporis utriusque est quantitas crepusculi petita.

Exemplum. Die 20. Martij quæritur longitudine crepusculi vespertini (eadem est quantitas & matutini) Igitur locum solis, qui ad hunc diem est principium V, ad interiorem Horizontis occidui marginem statue. Deinde ad hunc ipsum locum, & Occasum solis protrahe filum è Polo mundi (quod præcise abscindet horam VI.) & unum granum ibidem repone: alterum verò in eodem filo ad grad. 18. juxta mensuram in scala altitudinis acceptam à priori versùs Polum remove. Hoc facto, si cæteris immotis filum versùs medianam noctem, sive Septentrionem promoveris, donec granulum interius Horizontis marginem contigerit, abscindet illud in Horizonte horam VII. cum tribus ferè quadrantibus: unde vespertini crepusculi quantitas erit tunc horæ unius, & trium circiter quadrantum. Simili modo si procedas, magnitudinem crepusculi inventurus D. 20. Junij, videbis granulum interius, seu Polo propinquius neque ipsâ horâ XII. nocturnâ ad contactum Horizontis perventurum, ex quo concludes, crepusculum illis diebus, Solstitio æstivo proximis perpetuam noctem duraturum.

Porro ut praxis hujus problematis citra notabilem errorem instituantur, præter industriam manum requiritur etiam, ut & Horizontis, & rotulæ stellatæ centra quam exactissime sibi respondeant, ipsa verò Horizontis exsectio summa cum accuratione sit perfecta; minima enim in hoc aut protuberantia, aut cavitas errore non modico praxin istam corrumperet.

Pro-

Ortu & Occasū C
Qua heb
Pro solutione ha
necessitatis est, ut ib
dies mensis, quo
autem præognitus,
uxtra dicta §. III. dis
ex mundi Polo sup
quo natus es, educa
domadzferia, & die
parebunt.
Exemplum. N
anno Christi 1673.
Quaritur, quoniam

Siderum Ortū
& Actonychos
unde /

Vix alia est in Afri
ria magis intri
nshores magis agitat
ti, & Occasū siderum
uniqui Poëtæ in suis p
num fuliginis asperitu
r adeo perplexa peni
non uno problema
tractatu opus foret
et hujus loci non est.
Ilio Almagistro nove
rus & Occalus siderum
tunc plures alij, quo
cùm plurimum ga
ne problema istud et
i, quam eludent, i
ni hujus longuz, & A
viciam non habent, re
ticationibus ad tres tan

Problema IX.

Qua hebdomadæ feriâ quis natus sit ,
investigare.

PRO solutione hujus Problematis
necessæ est, ut tibi constet annus,
& dies mensis, quo natus es. His
autem præcognitis, si Calendarium
juxta dicta §. III. disponas, & filum
ex mundi Polo supra diem mensis,
quo natus es, educas, illico & heb-
domadæ feria, & dies Lunationis &c.
patebunt.

Exemplum. Natus est quispam
anno Christi 1673. die 2. Februarij.
Quæritur, quænam tunc fuerit heb-

domadæ feria; quæ Lunatio? Ex
Tabula Chronologica superiùs posi-
tâ dices, Dominicam Paschæ eo an-
no incidisse in diem 2. Aprilis, &
Epactam Astronomicam fuisse 14.;
quorum ope Calendario ritè disposito
filum ex mundi Polo supra diem 2.
Februarij educatum docebit, te feriâ
V. sive D. 4 ante Dominicam Sexa-
gesimæ natum, biduo post Plenilu-
nium lunâ in Signo Ω existente.

Problema X.

Siderum Ortus, & Occasus Cosmicos, Heliacos
& Acronychos cognoscere. Ubi & de diebus canicularibus:
unde sic dicti, & quo tempore inciant,
ac desinant?

Vix alia est in Astronomia mate-
ria magis intricata, & inter
authores magis agitata, quam de Or-
tu, & Occasu siderum, cui etiam
antiqui Poëtæ in suis poëmatiis non
parum fuliginis asperserunt: unde ut
res adeò perplexa penitiùs declare-
tur non uno problemate, sed inte-
gro tractatu opus foret, quod præ-
stare hujus loci non est. P. Ricciolus
in suo Almagesto novem diversos
Ortus & Occasus siderum enumerat,
& adhuc plures alij, quorum nomi-
na, cùm ut plurimum græca sint, id-
circo ne problema istud obscurent po-
tiùs, quam elucident, ijs præsertim,
qui hujus linguae, & Astronomiæ
notitiam non habent, relictis paulò
intricatiōribus ad tres tantum classes

Ortum & Occasum siderum ad pro-
positum nostrum revocemus.

Primus igitur siderum Ortus &
Occasus est verus, ac propriè dictus,
idēque quotidianus: stellæ namque
fixæ (quoad sensum) quotidie in
eodem puncto Horizontis oriuntur,
& quotidie etiam in eodem occidunt;
hoc est, supra Horizontem in uno
certo puncto ascendunt, & infra
eundem ad unum certum pun-
ctum descendunt. In Planisphæ-
rio nostro reperitur hic Ortus, &
Occasus stellarum fixarum nullo ha-
bito ad solem respectu, si stella ad-
moveatur Horizonti; in eo nam-
que puncto, in quo limbum in-
teriorum orientalem ejus contingit,
quotidie oritur, & in eodem puncto,

in

in quo limbum Occidentalem Horizontis contingit, quotidie occidit. Ita Sirius, quæ est stella lucida canis majoris, in Latitudine graduum 48., o. min. quotidie oritur manè in punto horæ VII. & minut. ferè 18.; occidit autem in punto horæ IV. cum minutis 42. in Horizonte computatæ. Sunt verò etiam aliquot stellæ fixæ, quæ nunquam (sub certa Poli elevatione) oriuntur, & nunquam modo dicto occidunt, quas itidem in Planisphærio reperies, si granum ē filo suspensum protrahas ad horam XII. partis Borealis, sive ad Latitudinem loci, ad quam Horizon est constructus, nempe graduum 48. in Meridiano computatorum; quas enim tunc stellas granum circumductum in Circulo versus Polum mundi comprehendit, semper supra Horizontem comparent, & nunquam infra eundem descendunt.

Stellæ erraticæ, sive planetariæ & ipsæ quotidie supra Horizontem nobis emergunt, & infra eundem quotidie descendunt, sed semper alio atque alio loco: unde hanc variationem Ortus & Occasus Astronomi vocant Latitudinem ortivam, & occiduam, sive distantiam à Meridiano diversam in Horizonte computatam.

Secundus Ortus & Occasus siderum itidem est verus, & propriè dictus, attamen cum respectu ad solem, quando nimur stella fixa eodem tempore cum sole oriente exoritur, & cum eodem occidente occidit. Hic Ortus Cosmicus vocari solitus, & Occasus, qui Acronychus ab alijs dicitur, in Planisphærio deprehenditur hoc modo: admoveatur stella, in cuius Ortum, aut Occasum inqui-

titur, interiori limbo Horizontis tam ortivi, quām occidui, & gradus Eclipticæ, qui tunc ab eodem limbo intersecatur, est locus solis, qui cum dicta stella oritur, & occidit. Unde filum ē Polo mundi super eundem locum solis protractum secabit in Calendario diem mensis, & in Horizonte horam diei quæsitam.

Exemplum. Ita Sirius, seu lucida canis majoris oritur die 7. Augusti horæ IV. minuto 40. cum sola existente in 14. gradu Ω.; occidit autem idem Sirius die 14. Maij horæ VII. minut 37. circiter cum sole existente in gradu 26. ♈. Eodem modo Procyon, sive stella lucida canis minoris oritur die 26. Julij, horæ IV. matutinâ minut. 28. unâ cum sole existente in gradu 4. Ω.; occidit autem die 19. Junij horæ octavâ vespertinâ sole existente in gradu 28. II.

Similis Ortus verus est, quando sole infra Horizontem descendente stella supra Horizontem emergit: & Occasus, quando sole supra Horizontem ascendentem stella infra eundem Horizontem descendit. Ortus iste nominatur Acronychus, Occasus autem Cosmicus.

Exemplum. Ita sole die 5. Februarij infra Horizontem descendente oritur Sirius horæ IV. vespertinâ cum 40. minut. E contrario die 13. Novembris sole horæ VII. cum minut. 34. oriente Sirius occidit. Eodem modo Procyon oritur horæ IV. cum 20. minut. sole die 26. Januarij occidente; & vicissim sole oriente 17. Decembris horæ VII. 50. minut. circiter Procyon occumbit.

Tertius Ortus & Occasus dicitur Heliacus, sive solaris, sed rectius

ap-

apparentia, & disparentia sideris, vel ejusdem immersio, & emersio ex radijs solaribus, quæ iterum varijs modis contingit, nempe per solis ad stellam accessum & recessum, matutinum aut vespertinum. Stellæ namque etiam supra Horizontem exortæ atque conspicuæ, ut primum sol exoritur, illico disparent, & videri desinunt, cædémque stellæ prius invisæ, ubi sol infra Horizontem descendit, iterum comparent. Hujusmodi igitur apparentia, & disparentia minùs propriè vocatur *Ortus & Occasus Heliacus*. Porro termini hujus *Ortū & Occasū* communiter statuuntur sequentes. Pro stella I.^æ magnitudinis 12. grad. Pro II.^æ magnitudinis 13. gr. Pro sideribus III.^æ magnitudinis 14. gr. Pro IV.^æ gr. 15. Pro V.^æ grad. 16. Pro VI.^æ gr. 17. Pro minimis gradus 18. Pro planetis saltem 10. gradus requiruntur, excepta Venere, quæ dimidia parte nempe 5. gradibus contenta est.

Igitur quamdiu stella I.^æ magnitudinis v. g. citius oriendo, aut tardius occidendo per 12. gradus à sole non recedit, tamdiu sub ejus radijs delitescit, & heliacè occumbit, etiam quando re ipsa supra Horizontem cum sole existit. Ita canis uterque mense Aprili adhuc in Horizonte occiduo ad tempus aliquod conspicuus, paulo post sub radijs solis magis magisque appropinquantis absconditur, & Occasu Heliaco vespertino occidit, major videlicet, sive Sirius sub initium mensis Maii, sub finem ejusdem minor, seu Procyon; & tamdiu sub radijs solaribus absconditus delitescit uterque, donec tandem sole remotiore hic sub me-

dium Augusti, ille dein post aliquot dies, iterum sese spectabiles præbent.

His præmissis quæritur nunc, cuinam è diëtis duabus stellis nomen caniculae competat? Authores multi utramque hanc stellam Sirij & Procyonis promiscuè caniculae nomine compellant; alij tamen frequentius soli Procyoni, utpote sideri, & constellationi minori nomen caniculae attribuunt. Interim tamen omnes ab utraque hac stella dies caniculares appellant.

Adhuc major est controversia inter Authores de tempore, quo dies caniculares incipiunt, & quo rursus desinant. Videri posset, quòd id fiat eo ferè tempore, quo uterque canis in cælo illustris exoritur, nobisque supra Horizontem conspicuus apparet. At hoc cùm succedat hyberno tempore, quando frigus est maximum, nemo facilè erit, qui tunc à duabus hisce stellis aërem inflammari, & æstum insolitum concitari dicat. Igitur (ex mente illorum, qui vehementes illos calores hisce duabus stellis adscriptos volunt) necesse est dies caniculares æstivo tempore celebrari, quando uterque canis heliacè occidit, & sub radijs solaribus delitescit invisus. Cùm verò sol inter utrumque hoc fidus ingrediens moram haud adeò longam, & notabilem trahat, rursus circa initium & finem harum dierum inter Authores non convenit. Andreas Argolus Romæ initium canicularium statuit die 23. Julij, quando Sirius supra Horizontem assurgit, & intra solis in principio existentis radios se immergit: finem autem eorundem canicularium dierum ponit die 18. Augusti sole

existente in in 25. gradu, & prope cor Ω : unde tempus canicularium intra dies 25. concludit, quod Kepplerus ad dies 30., immo 45. extendit, finem tamen & initium earum non ponit, quemadmodum nec Pater Riccioli. Interim communis ferè sensus, & Calendaria quot annis impressa canicularium exordium die 23. Julij statuunt, sole existente in principio Ω , finem autem 23. Augusti sole obtinente principium;

quo toto tempore uterque canis latet sub solis radijs absconditus. Unde cùm Romæ eo tempore sit ingens æstus, Romani jam olim credebant id provenire à duobus illis sideribus soli utcunque associatis, quibus nomen canum, sive canicularum jam olim ab Arabibus & Chaldæis, non autem à Romanis, primò obvenit. Sed de eorundem siderum effectibus erit aliis proximè dicendi locus.

Problema XI.

Altitudinem solis, aliorūmque siderum ad datum tempus definire.

Solutio hujus problematis tradita est jam in Geographia artificiali pag. 130., quæ ibi videri potest.

Problema XII.

Ex data altitudine solis horam diurnam cognoscere.

Videatur solutio loco citato pag. 131. cum sua annotatione.

Problema XIII.

Arcum diurnum solis quovis die determinare.

Præsciendum, arcum diurnum esse arcum Äquatoris, qui toto illo tempore, quo sol ab Ortu ad Occasum movetur, supra Horizontem ascendit. Si itaque per problema V. nota est dici illius quantitas, pro quo arcus diurnus quæritur, datas horas multiplica per 15., & si etiam dentur minuta, pro singulis 4. minutis primis adde unum gradum, & habebis arcum diurnum, quem scire voluisti.

Exemplum. Dies est longa ho-

rarum 15. minutorum 52.: multiplicata 15. per 15., & prodibunt gradus Äquatoris 225.: quibus adde gradus 13.: tot enim gradus concipiunt 52. minuta per 4. divisa. Adeoque pro arcu diurno universim prodibunt 238. gradus, qualis est in Latitudine 48. graduum, sole Cancrum ingrediente. E converso, si datur arcus diurnus, erui potest longitudo diei in horis & minutis, dividendo graduum numerum per 15.: &c.

§. V.

§. V. De
Postquam per alio
ta in precedente
item Planisphaerii
capitulum, nunc su
nilla problemata,
sphaerij terrefris fo
in etiam hujus ulti

Planisphaerii ac

Planisphaerium
planum quod
seu pyxis magne
ut tui loci vel un
Meridianum Planis
pyxis incidat. Tu
situm quavis regio,
respectu tui loci.
Exemplum.

Urbium &
rum locum a

Quaratur v.g.
cujus Lactudo
in 14 graduum, 1
in 42. Ergo se
angitudinis promov

Ex jisdem datis
in Planisphaerio
Nota ut prius Loc
Latitudinem dati loci
scutatur, & posse

§. V. De usu & utilitate Planisphærij terrestris.

POstquam per aliquot problema in præcedente §. usum & utilitatem Planisphærij caelestis tyroni exposuimus, nunc subjungemus nonnulla problemata, quæ ope Planisphærij terrestris solvi possunt, ut ita etiam hujus usus & utilitas pateat.

Et quia aliqua problemata ex prioribus utriusque Planisphærio communia, per utrumque dissolvī queunt, alia autem terrestri propria sunt, placet prius ista proponere, dein illa insinuare.

Problema I.

Planisphærium rectificare, & verum locorum ac regionum situm ex eo cognoscere.

Planisphærium supra mensam vel planum quocunque ope acūs seu pyxidis magneticæ ita collocetur, ut tui loci vel urbis Meridianus in Meridianum Planisphærij mobilē & pyxidis incidat. Tum patebit, quem situm quævis regio, urbs &c. habeat respectu tui loci.

Exemplum. Quæratur loco-

rum situs respectu Monachij. Monachium itaque ponatur sub Meridiano Planisphærij mobili, eidēmque pyxis magneticæ imponatur. Dein totum Planisphærium eò usque moveatur, donec pyxidis magneticæ, & Planisphærij Meridiani coincident, vel certè sint paralleli. Quo facto patebit quæitus locorum situs.

Problema II.

Urbium & regionum in Planisphærio descriptorum locum ac situm invenire ex data illarum Longitudine & Latitudine.

Quæratur v. g. urbs Dantiscum, cuius Latitudo Borealis nota sit 54. graduum, Longitudo graduum 42. Ergo ad gradum 42. Longitudinis promote Meridianum

Planisphærij mobilem, tum in eodem nota gradum Latitudinis 54., atque in puncto, in quo Meridianus, & Circulus Latitudinis seceant, repertus Dantiscum.

Problema III.

Ex iisdem datis locum designare, in quo urbs &c. in Planisphærio non descripta jacet, & poni deberet.

Nota ut prius Longitudinem & Latitudinem dati loci, & in puncto sectionis jacet, & ponendus est locus

v. g. Dantiscum, si non esset Planisphærio jam insertum.

Q 2

Pro-

Problema IV.

Longitudinem & Latitudinem alicujus loci
ex Planisphærio cognoscere.

Loco in Planisphærio descripto v.g. Goæ admove Meridianum mobilem Planisphærij, & vide, quem gradum in margine seu limbo abscedat, qui est ipsissimus gradus Longitudinis quæsus, v. gr. in nostro exemplo gradus 100.

Latitudo reperitur, si distantiam loci ab Æquatore circino accipias, aut filo duobus granulis minutissimis

& mobilibus instructo, cámque transferas ad scalam altitudinis in Meridiano. Sic invenies v.g. pro Latitudine Boreali Goæ gradus 16., & pro Latitudine Australi Limæ gradus 12.; quia Goæ distat ab Æquatore versus Polum Arcticum, Lima autem jacet ultra Æquatorem versus Polum Antarcticum.

Problema V.

Ex Planisphærio invenire, quanta sit altitudo Poli, & Æquatoris in dato loco.

Quærenda est juxta prius problema Latitudo seu distantia dati loci ab Æquatore, & ex hac inventa constat etiam altitudo Poli. Nam, ut ex principijs Geographiæ artificialis notum est, altitudo Poli, & Latitudo loci sunt æquales.

Ulterius si inventam altitudinem Poli subtrahas à gradibus 90.,

etiam altitudo Æquatoris innotescet. Sic in exemplo, quia juxta præcedens problema Latitudo Goæ Borealis est 16. graduum, etiam altitudo Poli Borealis est 16. graduum; Æquatoris verò altitudo graduum 74.; tot enim supersunt, si 16. gradus à 90. subtrahantur.

Problema VI.

Quænam urbes &c. unam Longitudinem habeant, investigare.

Vide, quæ urbes &c. sub filo ex Polo mundi extenso jaceant, & hæc habebunt eandem Longitudinem.

Problema VII.

Periæcos, Antœcos, & Antipodas in Planisphærio reperire.

Revocandum hic in memoriam ex Geographiæ artificialis capitulo I. propos. 5. qui Periæci, Antœ-

ci, & Antipodes dicantur, & tum ex probl. 4. facile constabit problematis hujus solutio.

Ex

Ex quo etiam colliges singulorum proprietates; nempe primò Perīcēos habere communes tempestates anni, ver, æstatem &c., item eadem dierum ac noctium incrementa & decrementa, cum hoc tamen discrimine, quod Perīcēis nostris sit media nox, dum nobis est meridiæ, & vicissim &c. Secundò Antīcēos habere communem meridiem

& medianam noctem; sed nos habere hyemem, & diem brevissimum, dum illi habent æstatem, ac diem longissimum. Tertiò Antipodas in omnibus differre, illis solem occidere, dum nobis oritur, illos hysmem, & dies brevissimos habere, dum nos æstatem, & dies longissimos habemus.

Problema VIII.

Quibus regionibus sol dato die non oriatur, & non occidat, ostendere.

Primo locus solis, in quo dato die existit, queratur, ita parallelus Äquatoris, quem sol eo die percurrit, constabit. Dein nota, quantum hic parallelus declinet ab Äquatore versus alterutrum Polum. Ponamus autem illum declinare versus Polum Arcticum 20. grad., qualis

ferè est Declinatio solis 22. Maij in initio Geminorum. Numerentur igitur 20. gradus à Polo Arcticō in Meridiano, & regionibus sub isto Circulo sitis sol non occidet illo die, illis contrà, qui sub parallelo opposito jacent, sol non orietur dicto die.

Problema IX.

Quibus populis aut regionibus sol quovis die sit verticalis, & quas orbis partes illuminet, exhibere.

Pro dato die queritur locus solis, & parallelī, quem sol eo die suo motu describit, Declinatio ab Äquatore. Huic parallelō invento quinque populi ac regiones subjacent, solem habent verticalem. Si ulte-

rius ab hoc parallelo tam versus Boream, quam Austrum numerentur gradus 90., omnes illæ regiones intra hos gradus sitæ à sole tunc illuminabuntur; quia dimidium orbem, imò aliquantum plus sol illuminat.

Problema X.

Afcios, Amphiscios, Heteroscios, & Periscios determinare.

Ascios vocantur illarum terræ partium incolæ, ubi corpora erecta umbram in meridie non jaci-

unt, quod ibi tantum fit, ubi sol est verticalis. Cùm igitur sol omnibus, qui sub duobus Tropicis, &

Q3

intra

intra eos siti sunt, sit verticalis per annum, palam est, omnes istos populos in Planisphærio in hoc spatio descriptos esse Ascios seu Nullumbres. Quinam autem quovis die Ascij sint, ex priori problemate constabit.

Amphiscij sive *Utrinque umbres* dicuntur ij, quibus umbra meridiana certo anni tempore ad Boream, alio ad Austrum projicitur. Tales esse inveneris, quos in Planisphærio intra utrumque Tropicum descriptos reperies.

Heteroscij sive *Alternum umbres* non minantur, quibus umbra meridiana per totum annum versus Septentrionem, vel versus Austrum spargitur; hos deprehendes esse, qui in Zonis temperatis habitant.

Demum Periscios esse in Planisphærio denotabis Zonæ frigidæ incolas; his enim uno & eodem die in omnem plagam umbra circumfertur. Unde Periscij seu *Circumumbres* nominantur.

Problema XI.

Horâ in uno loco cognitâ, quæ tunc sit hora in aliis locis, enuntiare.

Adducatur Meridianus Planisphærii mobilis ad locum, pro quo hora datur, & filum ex Polo mundi suspensum extendatur ad horam datam. Post hæc immoto moveatur Meridianus ad locum alterum, pro quo hora inquiritur, ita sub filo signabit hora loci quæ sita.

Exemplum. Monachij sit hora tertia pomeridiana, & queratur, quæ tunc sit hora Limæ in America? Ducatur ergo Meridianus ad

Monachium, & filum ex mundi Polo extendatur ad horam tertiam vespertinam. Tum filo immoto moveatur Meridianus ad Limam, & filum signabit medium nonam matutinam, quæ est hora quæ sita.

Hactenus problemata Planisphærio terrestri propria. Restat, ut etiam illa indicemus, ad quæ solvenda non minus hoc, quam cælesti, servit. Potissima sunt sequentia.

Problema XII.

Calendarium pro dato anno ritè disponere;

Videatur §. 3. præcedens hujus propositionis.

Problema XIII.

Locum solis & lunæ ad datum tempus invenire.

Solutio habetur in §. præcedente ad problema secundum,

Pro

Problema XIV.

**Ortum & Occasum solis ad datum diem
reperire.**

Videatur ibidem solutio ad problema quartum.

Problema XV.

**Longitudinem diei ac noctis quovis tem-
pore definire.**

Videatur problema quintum prioris §.

Problema XVI.

**Crepusculum matutinum & vespertinum,
ejusque longitudinem determinare.**

Vide problema 8. ibidem.

Problema XVII.

**Qua hebdomadæ feriâ quis natus sit,
investigare.**

Videatur ibidem solutio problematis 9.

Problema XVIII.

Arcum diurnum solis quovis die determinare.

Videbatur ibidem problema 13.

Per proposita problemata satís, nî fallor, elucet utriusque Planisphaerij multiplex usus & utilitas, & licet solutio non ita sit accurata, qualis ex Globo, Astronomia, & Calculo trigonometrico erui potest, præ-

stat tamen aliquam eorum habere notitiam, quantumvis minùs perfectam, quam nullam ex defectu Globi, & scientiæ Astronomicæ, atque Calculi trigonometrici.



Pars IV.