

LIBER

bebit unusquisq; terminorum suorum latitudinem unius gra. 16. m. & me-
dij ferè, quæ duplicita facit 2. gr. 33. m. ferè, scilicet latitudinem argumenti
29. gr. 14. m. secundum proportionem sèpe dictam. Aggregatum autem
semidiametrorum luminarium Luna in longitudine propiori existente, est
33. m. quæ ablata à gradu uno et 16. m. & medio, relinquunt 43. m. quæ ab
utraq; parte sumpta nodi, id est bis sumpta, faciunt unum gra. 27. m. ferè.
Non est igitur possibile, ut Sol bis eclipsetur in mense uno, nisi ut luna nul-
lam habeat diuersitatem aspectus in latitudine in una coniunctionum, &
in altera diuersitatem aspectus habeat maiorem 1. gra. 27. m. Aut si ei in u-
traq; coniunctione diuersitas aspectus sit in eandem partem, & differen-
tia ipsarum maior 1. gr. 27. m. Aut si ei in utraq; coniunctione diuersitas a-
spectus sit in partes contrarias, & aggregatum ipsarum sit maior 1. g. 27. m.
Oportet enim in eclipsibus, ut latitudo uisa in utraq; coniunctione sit mi-
nor aggregato semidiametrorum, quod fieri non potest in his coniunctio-
nibus, nisi conditiones iam dictæ seruentur. Est etiam opus, ut latitudo lunæ
uera in prima, cum latitudine Lunæ uera in secunda simul perficiant 2. gr.
33. mi. quæ est latitudo ueri argumenti latitudinis in mense minori. Verum
non est locus in terra, in quo diuersitas aspectus Lunæ ad Solem in latitu-
dine sit maior 1. gr. 27. m. nec est locus in quo in utraq; coniunctione diffe-
rentia diuersitatum aspectus in latitudine in candem partem sit maior 1. gr.
27. mi. Si igitur debet in uno mense bis eclipsari Sol, oportet ut diuersitas
aspectus in utraq; coniunctione sit in partes contrarias, & aggregatum ea-
rum sit 1. gr. maius, & 27. m. Sub æquinoctiali autem maxima diuersitas a-
spectus in latitudine maior non est 25. mi. in quamcumq; partem, neq; in
aliquo septem climatum, uersus septentrionem procedendo diuersitas a-
spectus in latitudinem maior est gradu uno, quare nō est possibile, ut uni pla-
ge terræ Sol bis uno mense eclipsetur. Nihil tamen prohibet homines u-
nius habitabilis plage eclipsis Solis uidere, & in sequenti coniunctione
alterius plage homines etiam eclipsis habere, quod ambq; diuersitates a-
spectus eis contingentes in partes contrarias, simul maiores esse possunt 1.
gr. 27. mi. ut si una plaga esset ad meridiem ab æquatore, ad septentrionem
alia. Patet igitur, non esse possibile, quod in uno mense Sol bis eclipsetur
apud homines unius climatis aut diuersorum, dum ab eadem parte æqua-
toris sint. Contingens tamen est in locis contrariaorū situum ab æquatore.

PROPOSITIO XV.

Transitum Lunæ in circulo declivi inæquales arcus in eclyp-
tica secare, uerum differentiam longitudinum in ambobus cir-
culis admodum paruam esse.

A nodo a. sint duo arcus sumpti, eclyptice quidem a, g. circuli dedi-
catis Lunæ a, b. Sit autem Luna in b. procedet à punto b. arcus circuli mag-
ni perpendicularis super eclypticam, qui sit b, g. Palam est, quod uerus lo-
cus Lunæ in eclyptica est in punto g. Dato autem arcu a, b. per scientiam
datam de ascensionibus Nibrectis, notus erit arcus a, g. qui semper erit mi-
nor arcu a, b. & scientiā 24. tertij, huius maxima differentia quæ inter hos
esse potest, reperitur 6. mi. & hoc dum arcus a, b. est circiter 45. gra. & lati-
tudo maxima Lunæ supposita est iam 5. gr. In terminis uero eclypticis diffe-
rentia arcuum a, b. & a, g. maxima esse potest 4. m. ut si arcus a, b. sit 20. gr.
reperies a, g. esse 19. gr. 56. m. Est enim proportio sinus b, z. ad sinum z, f.
sicut