

IOAN. DE MON. REG.

Annis Albani⁴⁸
365 dies 5. horas
46 minuta 24
secunda continet.

fuerint per 742. annos solares, fiet ut
uni anno proueniāt 13. minuta horē &
tres quinte unius minutū. Posuit igitur
annum solarē, 365. dies, 5. horas, 46. mi-
nuta, & duas quintas unius. Propter
huiusmodi diuersitatē in quātitate an-
nī à uarijs reperta, similib. tamē instru-
mentis & uis quēsita, Thebit causam
huius diuersitatis inquirens permotus
fuit, ut motum octauæ sphæræ, quem
trepidationis dicimus, super duobus
circulis paruis, in quibus caput arietis
& libræ circumferūtur ponat. Qua po-
sitione tam uariationes declinationū
ecliptice, quam anni uarias quantita-
tes saluare nitif, ut patet huius motus
qualitatem contemplanti. Dixitq; an-
nī quantitatē non esse tempus ab e-
quinoctio ad simile æquinoctium, nec
à solsticio ad simile solstictium, sed redi-
tum solis ab aliquo puncto eclipticæ
mobilis in idem, siue reuersionem so-
lis ab aliqua stella fixa ad eandē, quod
dixit fieri in 365. diebus, 5. horis, 9. mi-
nutis, & 12. secundis.

Medium motum solis tabulare. Pro-
positio III.

Ex premissa cognoscitur, quan-
to tēpore sol medio motu suo
circulū, id est, 360. gradus per-
ficit. Per tot igitur dies & fra-
ctiones suas, si 360. gradus diuiseris, ha-
bebis medium motum solis in una die,
hunc Ptolemaeus posuit 59. minuta, 8.
secunda, 17. tertia, 13. quarta, 12. quin-
ta, & 31. sexta. Ex hoc facile tabulas
compones.

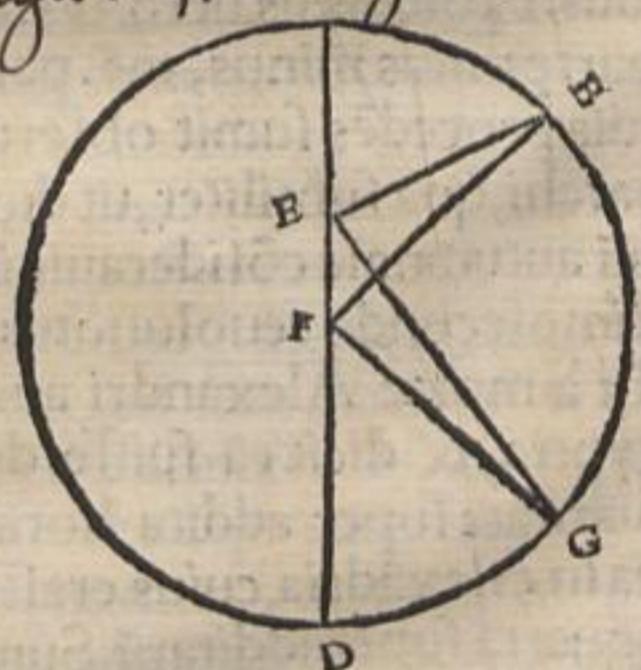
Duos esse modos, quibus motus Planetæ æqualis in
orbe suo diuersus, appareat in orbe signorum.

Propositio IV.

VNUS est secundum orbē cen-
tricū tantum, aliud secundū
orbem cōcentricū epicyclo.
Sit enim orbis eccentricus AB
GD, cuius centrum E sit extra cētrum

mundi F, diameter eius transiens per
lōgitudinem longiorem A, & proprie-
rem D, & per ambo centra sit AE, FD.
Dico si Planeta moueatur æqualiter
in orbe ABGD, tunc motus eius appa-
rebit diuersus super centro mundi F.
Sint enim AB & GD arcus æquales,
ductis lineis EB, EG, FB, & FG, cōsta-
bit per ultimam sexti angulos AEB, &
DEG esse æquales, sed per 21. primi, A
EB est maior angulo AFB, & GED,
est minor angulo GFD, igitur angu-
lus GFD, maior est angulo AFB. Te-
net, quia quicquid est maius maiore,
est maius minore. Sed in tēpore equa-
li secat hos angulos, eo quod arcus A
B, æqualis est arcui GD, igitur motus
æqualis respectu E centri, fiet diuersus
respectus F centri.

Die figuræ ista A gaudiæ vniuersalib.



Item sit concentricus Planetæ ABGD
super cētro mundi E, & in circunferē-
tia huius concentrici sit cētrum orbis
epicycli A, & circunferentia epicycli,
FH, TK, & diameter transiens per cen-
trum mundi, centrum epicycli, & lōgi-
tudinem longiorem epicycli F, & pro-
piorem T sit FATEG. Dico si centrū
epicycli A, moueatur æqualiter in con-
centrico ABGD, & Planeta moueatur
æqualiter in circunferētia FH, TK, mo-
tus eius æqualis in his apparet diuer-
sus super centro E. Nam ductis lineis
EH, EK, si