

gulo α κ ϵ , duobus lateribus α κ , κ ϵ datis, κ rectū cōprehenden-
tibus, datur angulus κ α ϵ respondens deuiationi ad ϵ f circum-
ferentiam, quam quærebamus, quæ etiā parum discernitur ab
obseruat̄is. Similiter in alijs & circa Venerē faciemus, cōsigna-
bimusq; in Canone subsc̄ri-
bendo. Quibus sic expositis,
pro eis quæ inter hos sunt li-
mites deuiationibus tam Ve-
neri quām Mercurio Sexage-
fimas siue scrup. proportionū
adaptabimus. Sit enim circu-
lus α b corbis eccētri Veneris
uel Mercurij, sintq; α c nodi
hui' latitudinis motus, b linea ϵ
maximæ deuiationis, quo fa-
cto centro circulus paruus de-
scribatur d f g , cuius dimetiēs

d b f sit pertransuersum, per quem contingat libratio deuia-
tōnis. Et quoniam positum est, quod existēte terra in apogæo uel
perigæo orbis eccentrici stellæ, ipsa stella maximā faciat deuia-
tionem, nempe in f signo, & circulus ipsam deferens tunc circulū
paruū tangebat in f . Sit modo terra utcūq; remota ab apogæo
uel perigæo eccentrici stellæ, secūdū quē motū capiatur similis cir-
cumferētia parui circuli, quæ sit f g , & descriptus α g c circulus, q;
stellam defert paruū circulū, secabit & eius diametrū in b . Sitq;
stella in κ , eritq; b κ circumferētia ipsi g f similis iuxta hypothē-
sim, agat etiā k l p̄pendicularis ad α b c circulū. Propositū est ex
 f g , e κ , & b e , inuenire magnitudinē κ l , id est distatiā stellę ab
 α b c circulo. Quoniā em̄ p̄ f g circūferentiā, erit b g data, tanq;
recta minime differēs à circulari, & b f similiter in ptibus, qbus
 b f tota, & reliq; b g . Est aut̄ b f ad b g , sicut subtēsa dupli c b qua-
drangulū ad subtēsam dupli c κ , atq; b g ad κ l . Si igit̄ ad nume-
rū 60. posuerimus, & b f , & etiā quę ex cētro c b , habebimus etiā
 b g in eisdē, quæ cū in se multiplicata fuerit, & procreatū p̄ 6 di-
uisum, habebimus κ l scrup. proportionū b κ circumferētiæ quæ
fita. Quæ etiā adsignauimus Canoni quinto, & ultimo loco, ut
sequitur.

Cc Latitu-

