

terræ centrum ad eum orbis magni ad planetam, sicut peruenit, vbi angulus diurnus reflexionis linea veri loci planetæ in antecedentia, æqualis existat angulo diurno propriæ diuersitatis in consequentia: Ibi nanque duobus se perimentibus motibus planeta statione prima per aliquot dies, pro ratione orbis magni ad eccentricum planetæ propositi, ipsiusq; planetæ in suo orbe situm, propriaque motus sui velocitate stare apparebit. Porrò ab hoc item loco terrâ propiore factâ planetæ, fit ut planetam regredi, & in antecedentia moueri credamus, ipsa quippe reflexione notabiliter proprium planetæ motum superante, idq; eo vsq;, quo terra perigium verum planetæ respectu orbis magni contingat, vbi planeta in medio repedationis loco, oppositioni Solis, terræq; proximus constet. Quo in situ Mars repertus, præter communem, ratione orbis magni, reflexionem, seu diuersitatem aspectus, etiam aliam insuper (propter perceptibilem quantitatem eius, quæ ex centro terræ ad ipsius distantiam) aspectus diuersitatem admittit, quemadmodum diligens testabitur obseruatio.

*Nota de
Marte. Is
terra factus
proximus
parallaxin
admittit pro-*

Pro confirmatione huius, quæ ex Copernici hypothesibus sequitur, longissimè contrariæ vñitatis hypothesibus sententiæ, lubet apponere, quæ excellentissimus Nobilis Mathematicus Tycho Brahe, Danus, suis experimentis obseruauit, quibus tanquam à peritissimo Artifice habitis obseruationibus vtique fides derogari non potest. Is in Epistola ad D. Peucerum Anno 1588. data, sic scribit. *Constitui periculum facere, qua nam earum, qua hactenus inuentæ erant (hypothesium, Ptolemaicarum sc. vel vñitarum: vel à Copernico traditarum: vel corum qui homocentricorum figmentum commenti sunt) veritati propius accederet. Idq; per Martis potissimum stellam me expiscari posse confidebam, quando nimis ea acronycha terræ appropinquaret. Si enim nobis propius accederet, quam ipse Sol, Copernianam speculacionem præualere: Sin minus, cum Ptolemaica potius standum arbitrabar. Tandemq; magna diligentia, nec paruis sumptibus, conquisitis varijs organis astronomicis, quibus siderum motus centraliter, non saltem in ipso scrupulo, sed etiam in eius dimidia vel quarta parte explorari certò possent, hanc subtilem considerationem aggredi non verebar. Idq; potissimum Anno 1582. cum Mars pernox factus Soli opponeretur in cancro, & insuper per boream latitudinem sublimior quotidiano circuitu redderetur. Habit is igitur tunc pluribus accuratis obseruationibus, tam circa ortum, quam occasum, eiusq; per meridianum transitum, deprehendi, Martem maiorem causari parallaxin, quam ipsum Solem, ideoq; etiam terris propinquorem, cum acronychus est, fieri, astipulante unâ motu ipsius diurno, cum Copernicanis potius numeris consentiente, eo quod paulo celerius certo dierum intervallo in antecedentia repedaret, quam Alphonsinorum concederet à Ptolemaio deducta ratiocinatio: Idq; ob minorem à terræ distantiam, que motum paulo intentiorem apparere efficiebat. Id cum in Marte satis, exploratum haberem, & idem etiam in Venere*