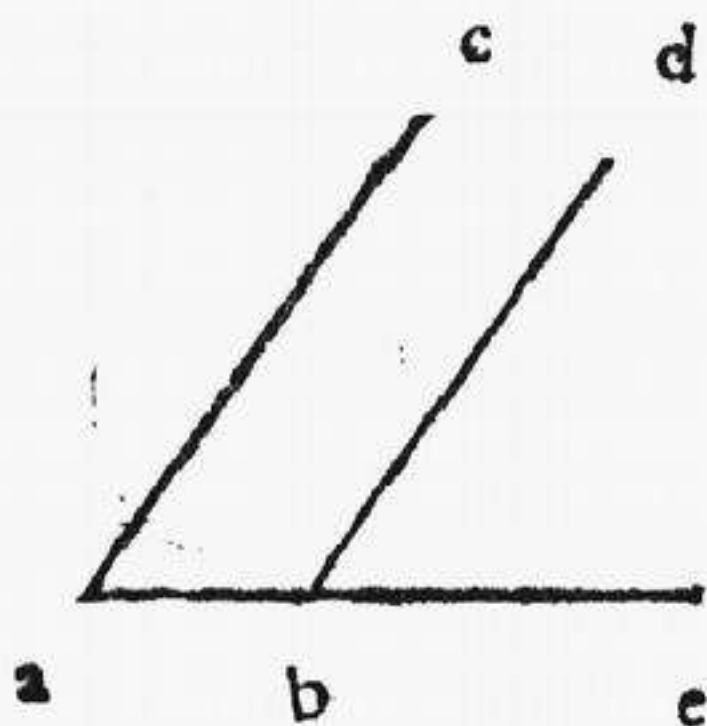


e h, quæ minor existit, vti patuit ratione ipsius e h, ad d i. Igitur b c, f g, magnitudine minus differre uidentur ipsis f g, e h, atq; f g, e h, magnitudine minus apparent differre ipsis e h, d i. Si itaq; radii a b, a c, ad terram vsq; protendantur, & quo ppinquius telluri accesserint eo magis ex iam ostensa ratione apparebunt paralleli. Nam circa terram duorum radiorum ab vno solis puncto procedentium æquales particulas rectæ lineæ cõiungentes insensibiliter ac pene nihil differre magnitudine videbunt per xxxiiii. propo. igitur li. i. ele. quæ parallelas & æquas nectunt ipsæ sunt æquales. Ergo radii solares iuxta tellurem paralleli penitus apparent.

IDEM ALITER experimento sic patebit. Sint duo ob-



seruatores solaris altitudinis i duobus locis sub eodẽ meridiano, atq; inter eadem loca itineris spaciũ a b, sit mediocre vtputa tricentorum aut quadringentorum passuum. Et tempore meridiei ad eadẽ loca duo a, b, binĩ incidẽt radii solares a c, b d, quib⁹ iidem obseruatores in locis a b, constituti eodem meridiei momento astrolabis aut sciotheris eandẽ

dem prorsus inuenient solis altitudinem, sic vt angulus c a e, æqualis erit d b e, angulo. Per diffinitionẽ namq; solaris altitudinis vterq; eorum æqualis est altitudinĩ solari eodem meridiei tempore in locis a b, depræhensæ. Est autẽ a b e, linea meridiana, quæ in comparatione ad totum telluris ambitum a recta insensibiliter differt. Et quoniã in binas rectas lineas a c, b d, recta incidens linea a b e, angulum exteriorem d b e, facit æqualẽ angulo c a e, opposito & ex eadem parte igitur per propositionem xxviii. libri primi elemen. duo radii a c, b d, a sole eiusdẽ momento temporis egredientes sunt paralleli. Radii igitur solares apud tellurem apparent paralleli quod oportebat dicto experimento demonstrare. Verum sumptis sub eodem meridiano locis a b, quæ magno aliquo ac memorabili spacio distet