

Sonnen / daß dieselbe durch die aufsteigende Dünste / welche stetigs auß der Erden empor dinsten / scheinen muß / und dann per refractionem eher gesehen wird / als sie aufgehet. In dem zwar auch etliche dero Meinung / daß solches daher entstehet / weil das centrum des Circuli, welchen die Sonne jährlichen durchlauffet / von der Erden weit abgelegen ist. Nach Tychonis Brahen observation ist die Sonne umb Petri Pauli von uns abgelegen 1183. Semidiametros terræ, deren jegliche 860. Teutsche Meilen hält / das macht 1017380. Meilen: umb das neue Jahr aber 1101. Semidiametros terræ, die machen 946860. Wann nu beyde distantien werden zusammen addiret, und von der Helfft die kleinste distantia subtrahiret, restiren 41. Semidiametri terræ, das seind 35260. Meilen. Umb so viel erstreckt sich das centrum von der Erden in die Luft; Derowegen die Sonne von Anfang des v. biß zur =. ganzer 9. Tage länger zu lauffen hat / als von Anfang der =. biß zum v. Auß diesem Fundament werden zweyerley Ursachen beygefüget / auß welchen durch Trigonometrische Rechnung in beyderley Art wird gefunden / daß / wann Tag und Nacht gleich ist / und die Sonne umb 6. Uhr solte auffgehen / da sich dann schon 50. Minuten 52. Secunden über den Horizont erhaben / jedoch ist auß beyderley Ursachen in Abtheilung der Sonnen Uhren kein Fehler zu spüren / sondern allein / was zuvor gesaget ist / daß unser gauges Fundament sich reguliret nach dem centro terræ, von welchem wir weit abgele-

D

gele-