

terzi di toro; ma come la latitudine è australe convien supporlo più avanzato di sei segni, ossia verso i $\frac{2}{3}$ dello scorpio. Converrà dunque prendere primo sotto la latitudine di 30 gradi, secondo sotto quella di 40° le ore del mattino che corrispondono ai $\frac{2}{3}$ dell'intervallo tra lo scorpione ed il sagittario: sotto i 30° si avranno 8 ore $30'$, e sotto i 40° ore $8\ 40'$; dunque a proporzione per 36° ore $8\ 38'$. Il mezzo dell'eclissi è notato per Parigi a mezzodi e $\frac{3}{4}$, ossia ad ore o $45'$ di sera: l'ora trovata 8 ore 38 del mattino precede quella di Parigi di ore $4\ 7'$; le quali ridotte in gradi danno 62 gradi, di cui il luogo dell'eclissi centrale è più occidentale di Parigi. L'eclissi fu dunque centrale al levar del Sole per 38 gradi di latitudine sud, e per 318 di longitudine.

La croce † che sta talvolta in luogo della prima o della terza latitudine indica che l'eclissi non fu centrale al sorger, o al tramontar del Sole se non che parecchi gradi al di là del cerchio polare, ed anche più soventemente vicino al polo e al di là. Quando la seconda latitudine eccede 90° vuol dire che l'eclissi non fu centrale che al di là del polo relativamente a que'che contavano allora mezzodi. Levate da 180° la latitudine indicata, e ciò che resta sarà la latitudine di quelli che avrebbero potuto osservar centrale l'eclissi non al mezzogiorno, ma alla mezzanotte sotto il polo. Del resto le nostre latitudini (e a più forte ragione quelle dedotte col metodo precedente) non sono esatte che all'incirca di qualche grado, ma quali che sono, siamo assicurati ch'esse bastano per riconoscere gli eclissi menzionati dagli storici: una precisione perfetta esigerebbe parecchi anni di calcoli. Le latitudini pel mezzogiorno sono d'altronde a un dipresso giuste.

La grandezza dell'eclissi minora a misura che si si allontana dalla traccia centrale. Ma a qual latitudine cessa esso di farsi visibile? Puossi determinarlo all'incirca colle regole seguenti. La tavola qui unita marca quale fu la declinazione del Sole in differenti punti dell'eclittica pei dieci secoli che precedettero l'era cristiana.