

suivant le parallele de déclinaison par le moyen de la Table précédente. Ainsi le Sinus de complement de l'angle au Soleil à la correction en minutes de degré, dont chacune vaut quatre secondes de temps.

E X E M P L E

Pour l'angle au Soleil par la premiere Methode.

SOit la hauteur du centre du Soleil sur l'horison 25° , distance entre l'observation du matin & le midi non corrigé $3^h 10'$. Complement de la hauteur du Pole 60 degrez; on trouvera l'angle au Soleil $44^{\circ} 47\frac{1}{3}'$.

Soit aussi la déclinaison du Soleil 15 degrez, & la difference de déclinaison $19'$ pour 24 heures, partant pour $6^h 20'$ de distance entre les observations $5'$ à peu près qui doivent être augmentées de $10''$; donc minutes augmentées $5', 10''$. C'est pourquoy par la regle precedente

comme le Sinus $44^{\circ} 47\frac{1}{3}'$

a $310'$,

ainsi le Sinus de $45^{\circ} 42\frac{1}{3}'$

a $315''$.

Dont $15''$ valent $1''$ de temps de correction, puis que chaque minute en vaut quatre, on aura donc $21''$ de correction.

Pour trouver si une nouvelle ou pleine Lune sera ecliptique.

POur les nouvelles Lunes ayant multiplié le nombre des Lunaïsons ou mois lunaires accomplis, depuis celle qui a commencé le 17. Janvier 1684. suivant le Calendrier Gregorien, jusqu'à celle que l'on examine, par le nombre 7361, & du produit ayant ôté 164, & le reste étant divisé par 43200; si après la division il reste, ou bien s'il s'en faut moins de 4060 que la division ne soit juste, il y aura Eclipsé de Soleil.

Mais pour les pleines Lunes; au nombre des Lunaïsons entieres qui precedent la pleine Lune qu'on examine & qui ont été multipliées par 7361, ayant ajouté 3516, le produit étant divisé par le nombre 43200; si le reste après la division, ou bien s'il s'en faut moins de 2800 qu'elle ne soit juste, il y aura Eclipsé de Lune.

Si la difference est petite, l'Eclipsé est grande; mais si elle est grande, l'Eclipsé sera petite.

B ij