

tant avant midi qu'après midi, ce qui donne la même chose que si l'on observoit le centre à même hauteur ; car quoy que ces hauteurs ne soient qu'apparentes, la refraction n'étant pas sensiblement différente le matin & le soir, à une hauteur de 15 à 20 degrez sur l'horizon, la vraie hauteur du centre du Soleil sera la même dans les deux observations correspondantes, ce qui détermine son veritable passage par le cercle meridien.

Messieurs Picard & Roëmer trouvoient la correction de l'horloge par une methode fondée sur les mêmes principes que celle cy ; mais leur pratique pour avoir l'angle au Soleil étoit tout-à-fait différente des deux que je donne ; car ils le trouvoient par le moyen d'une échelle particuliere qu'ils avoient construite pour cet effet.

On pourra se passer de l'Echelle de réduction en se servant de la Table suivante, qui donne la quantité dont il faut augmenter les minutes de la ligne D.T. L'augmentation de cette Table est calculée pour 10' dans les paralleles de déclinaison de deux en deux degrez, & l'on prendra la partie proportionnelle à cette augmentation suivant le nombre des minutes que l'on aura.

Par exemple si l'on avoit 5' dans la déclinaison de 15 degrez, puis que dans ce parallele l'augmentation est de $21\frac{1}{4}''$, la moitié pour les 5 minutes sera de $11\frac{1}{8}''$ à peu près ; car deux secondes de degré de plus ou de moins ne peuvent pas faire une erreur sensible dans la correction. Si dans le même parallele de 15 degrez on avoit 8', il est aisé de voir que l'augmentation seroit à peu près de $17''$, qui seroit un peu plus d'un quart de minute dont il faudroit relever le point de 8 minutes.

Paralleles de la déclinaison du Soleil. *10' minutes de degré doivent estre augmentées de*

1 Degré	0 $\frac{11}{4}$
2	0 $\frac{2}{5}$
3	1
4	2
5	2 $\frac{5}{4}$
6	3 $\frac{3}{4}$
7	4 $\frac{3}{4}$
8	6
9	7 $\frac{5}{4}$
10	9 $\frac{5}{4}$
11	11

B

