

DE LA PRÉCESSION

EN ASCENSION DROITE & EN DÉCLINAISON.

PAR

F. T. SCHUBERT.

 Présenté à la Conférence le 3. Mai 1820.

§. 1. La précession des équinoxes étant l'effet d'un mouvement uniforme et rétrograde du pôle de l'équateur sur un petit cercle dont le pôle est celui de l'écliptique, il est clair que l'obliquité de l'écliptique ni les latitudes des astres n'en éprouvent aucune altération, tandis que la longitude de toutes les étoiles croît annuellement d'un petit arc ζ qui est d'environ $50''$; de sorte que l'accroissement commun à la longitude des astres, pendant un tems quelconque de t ans, serait égal à ζt . Mais les astronomes ont coutume de réunir à ce mouvement de l'équateur, provenant de l'action du Soleil et de la Lune sur le sphéroïde terrestre, celui de l'écliptique, produit par l'attraction des planètes, situées hors du plan de l'orbite terrestre. Or, ce dernier mouvement n'étant pas tout-à-fait uniforme, parceque les argumens dont il dépend, savoir les élémens des orbites planétaires, sont variables, il en résulte que l'accroissement de la longitude des astres est composé de plusieurs termes, dont les plus considérables sont proportionnels au tems, tandis que les autres dépendent du carré du tems et de ses puissances plus élevées, ou plutôt des sinus de différens angles qui croissent proportionnellement au tems.

§. 2. D'après les meilleures observations, et dans l'état actuel du système solaire, le mouvement annuel rétrograde des points équinoxiaux est de $50'',1$, et l'action des planètes produit