

CHAPITRE IV

EXEMPLES

Les exemples ont été calculés sur un petit calculateur de poche, avec une précision allant jusqu'à 10 chiffres. On n'attachera pas d'importance à la dernière décimale publiée qui peut dépendre du déroulement des opérations. Les décimales de calcul sont quelquefois surabondantes par rapport à la précision physique recherchée. Elles ne sont conservées ici que dans le but de faciliter les contrôles.

Exemple 1.

Calculer le temps sidéral de Greenwich le 16 avril 1979 à 15^h57^m32^s.
On utilise les coefficients de la page 3 valables du 0 avril 0^h au 18 avril 0^h.
Ici, $t_0 = 0$ et $DT = 18$

$$15^h57^m32^s = 0,664953704 \text{ jour,}$$

d'où

$$t = 16,664953704 \text{ jours.}$$

Donc,

$$x = -1 + \frac{2(t - t_0)}{DT} = 0,851661522; \quad T_0 = 1$$

et,

$$\begin{aligned} T_1 = x &= 0,851661522 \\ T_2 = 2xT_1 - T_0 &= 0,450654696 \\ T_3 = 2xT_2 - T_1 &= -0,084050993 \\ T_4 = 2xT_3 - T_2 &= -0,593820690 \\ T_5 = 2xT_4 - T_3 &= -0,927417472 \\ T_6 = 2xT_5 - T_4 &= -0,985870861 \\ T_7 = 2xT_6 - T_5 &= -0,751839084 \\ T_8 = 2xT_7 - T_6 &= -0,294753976 \end{aligned}$$

On peut aussi calculer l'angle θ , $0^\circ \leq \theta \leq 180^\circ$ tel que :

$$x = \cos \theta, \quad \text{d'où} \quad \theta = 31^\circ,60715185.$$

On a alors,

$$T_1 = \cos \theta = x, \quad T_2 = \cos 2\theta = 0,450654696 \quad \text{etc...}$$

Compte tenu des coefficients du tableau de la page 3, on a alors,

$$\begin{aligned} \text{TEMPS SIDÉRAL} &= 13,10963007 + 216,59137990 T_1 - 0,00000098 T_2 \\ &+ 0,00000202 T_3 + 0,00000102 T_4 - 0,00000042 T_5 \\ &- 0,00000015 T_6 + 0,000 T_7 + 0,00000001 T_8 \\ &= 197,5721737 \text{ heures.} \end{aligned}$$

On se ramène entre 0 et 24 heures, et l'on obtient :

$$5^h,5721737 = 5^h34^m19^s,83.$$

Exemple 2.

Calculer l'ascension droite de la Lune le 17 mars 1979 à 0^h.
On utilise les coefficients de la page 17 valables du 17 mars 0^h au 21 mars 0^h. Nous sommes ici au début de

l'intervalle et la valeur demandée est publiée, en italique, en tête de la liste des coefficients. L'ascension droite est donc égale à $14^h,01919810 = 14^h01^m09^s,11$.

On peut retrouver cette valeur en appliquant la formule (I, 7) ; l'ascension droite est :

$$\begin{aligned} & 15,75504470 - 1,77082283 + 0,03561808 - 0,00029832 \\ & - 0,00036546 + 0,00002052 + 0,00000176 - 0,00000035 \\ & = 14,01919810. \end{aligned}$$

Exemple 3.

Calculer la coordonnée différentielle $X = \Delta\alpha \cos \delta$ de Ganymède le 13 janvier 1979 à 12^h. Ganymède est le satellite 3 de Jupiter. On utilise les coefficients de la page 80 valables du 12 janvier à 0^h au 16 janvier à 0^h. Ici, $t_0 = 12$, $DT = 4$, $t = 13,5$,

$$x = -1 + \frac{2(t - t_0)}{DT} = -0,25.$$

Calculons θ , $0^\circ \leq \theta \leq 180^\circ$, tel que $x = \cos \theta$, on trouve $\theta = 104^\circ,4775121$ et,

$$\begin{array}{lll} T_0 = 1 & T_1 = x = -0,25 & T_2 = \cos 2\theta = -0,875 \\ T_3 = \cos 3\theta = 0,6875 & T_4 = \cos 4\theta = 0,531250 & T_5 = \cos 5\theta = -0,953125 \\ T_6 = \cos 6\theta = -0,0546875 & T_7 = \cos 7\theta = 0,98046875. \end{array}$$

Puis,

$$\begin{aligned} X &= -28744 + 371\,534 T_1 + 47\,122 T_2 - 59460 T_3 \\ & - 3\,431 T_4 + 2\,418 T_5 + 90 T_6 - 41 T_7, \\ X &= -207910,496 \text{ millièmes de seconde de degré.} \end{aligned}$$

Donc, $X = -207",910 = -3'27",910$.

Exemple 4.

Trouver la date, en novembre 1979, pour laquelle la distance Uranus-Terre est égale à 19,70 unités astronomiques.

On applique la méthode décrite au paragraphe (A, 6) du chapitre I.

On recherche le tableau pour lequel les coefficients vérifient l'inégalité (I, 10), c'est-à-dire :

$$a_0 - (|a_1| + |a_2| + \dots) < 19,70 < a_0 + (|a_1| + |a_2| + \dots).$$

Cette inégalité est réalisée pour les coefficients valables du 0 novembre 0^h au 3 décembre 0^h. On a, ici, $|a_2| > |a_1|$ on utilise donc la formule (I, 14) :

$$x_0 = \frac{-a_1 \pm \sqrt{a_1^2 - 8a_2(a_0 - a_2 - Y)}}{4a_2}$$

avec,

$$Y = 19,70 \quad a_0 = 19,6877703 \quad a_1 = -0,0110817 \\ a_2 = -0,0189647$$

On trouve deux valeurs de x_0 comprises entre -1 et $+1$

$$x_0 = 0,299906726 \quad x'_0 = -0,592073225.$$

Partons de la première valeur x_0 , on trouve :

$$y(x_0) = 19,70002451.$$

On applique ensuite les formules (I, 15) et l'on obtient :

$$x_1 = x_0 + \frac{Y - y(x_0)}{a_1 + 4a_2x_0} = 0,300631182 \quad \text{d'où,} \quad y(x_1) = 19,69999987;$$

$$x_2 = x_1 + \frac{Y - y(x_1)}{a_1 + 4a_2x_1} = 0,300627346 \quad \text{d'où,} \quad y(x_2) = 19,70000000;$$

$$x_3 = x_2 + \frac{Y - y(x_2)}{a_1 + 4a_2x_2} = x_2;$$

t est alors donné par la formule (I, 9) :

$$t = \frac{1}{2}(x_2 + 1) DT = 21,46035121,$$

ce qui correspond au 21 novembre à 11^h02^m54^s.

Partons de la deuxième valeur x'_0 , on trouve :

$$y(x'_0) = 19,69995719.$$

Puis,

$$x'_1 = -0,590807865 \quad \text{d'où} \quad y(x'_1) = 19,70000005;$$

$$x'_2 = -0,590809347 \quad \text{d'où} \quad y(x'_2) = 19,70000000;$$

$$x'_3 = x'_2 \quad \text{d'où} \quad t = \frac{1}{2}(x'_2 + 1) DT = 6,751645775;$$

ce qui correspond au 6 novembre à 18^h02^m22^s.

Exemple 5.

Calculer les coordonnées moyennes de la Polaire pour 2100,0 sachant que ses coordonnées moyennes pour 1900,0 sont :

$$\alpha_0 = 1^h23^m0^s,47 \quad \text{et} \quad \delta_0 = +88^\circ 46'27",27.$$

On applique la méthode décrite au paragraphe (A, 1) du chapitre III.

Il faut d'abord calculer par le formulaire (II, 2) les quantités ζ_A , θ_A , z_A qui figurent dans les formules (III, 1). On a ici, $\tau_0 = 1\,900,0$ d'où $T = 0$ et $t = 2$ siècles. On trouve :

$$\begin{aligned} \zeta_A &= 1^\circ,280516444, \\ \theta_A &= 1^\circ,113146889, \\ z_A &= 1^\circ,281397934. \end{aligned}$$

On en déduit, en appliquant les formules (III, 1) :

$$\begin{aligned} \cos \delta \sin (\alpha - z_A) &= 0,008024783, \\ \cos \delta \cos (\alpha - z_A) &= 0,000403515, \\ \sin \delta &= 0,999967720. \end{aligned}$$

D'où

$$\begin{aligned} \alpha &= 5^h53^m36^s,67, \\ \delta &= 89^\circ 32'22",67. \end{aligned}$$

Exemple 6.

Calculer l'inclinaison i et la longitude du nœud ascendant Ω du plan des anneaux de Saturne par rapport à l'écliptique et à l'équinoxe moyen du 7 mai 1979 à 0^h, sachant que par rapport à l'écliptique et à l'équinoxe moyen de 1889,25 ces éléments étaient égaux à :

$$\begin{aligned} i_0 &= 28^\circ 04'55" = 28^\circ,07583333 \\ \Omega_0 &= 167^\circ 58'08" = 167^\circ,96800000. \end{aligned}$$

On applique la méthode décrite au paragraphe (A, 2) du chapitre III.

Le formulaire (II, 2) permet de calculer les quantités π_A , Π_A et ρ_A contenues dans les formules (III, 3).

Le calcul des arguments T et t se fait ainsi : de 1889,25 à 1900,0 il y a 10,75 années tropiques qui, exprimées en siècles juliens à partir de 1900,0, donnent : $T = -0,1075$. La fraction d'année tropique pour le 7 mai 1979 à 0^h s'obtient par la formule (I, 27) avec $j = 127$ jours, soit :

$$T = -0,002591827 + 127/365,2421916 = 0,345122657;$$

de 1889,25 au 7 mai 1979 il y a donc $10,75 + 79 + 0,345122657$ soit, 90,0951227 années tropiques.

En siècles juliens $t = 0,900951227$, en appliquant les formules (II, 2) on trouve alors,

$$\begin{aligned} \pi_A &= 0^\circ,011783413, \\ \Pi_A &= 173^\circ,6351265, \\ \rho_A &= 1^\circ,257929001. \end{aligned}$$