

**Correction des questions A.1 à A.7 de l'exercice
 "La mission GRACE-FO"
 (Bac Spécialité Physique-Chimie - Amérique du Nord - mai 2021)**

Corrigé réalisé par B. Louchart, professeur de Physique-Chimie
 © <http://b.louchart.free.fr>

Remarque : modification de notations par rapport à l'énoncé initial :

Dans le corrigé suivant,

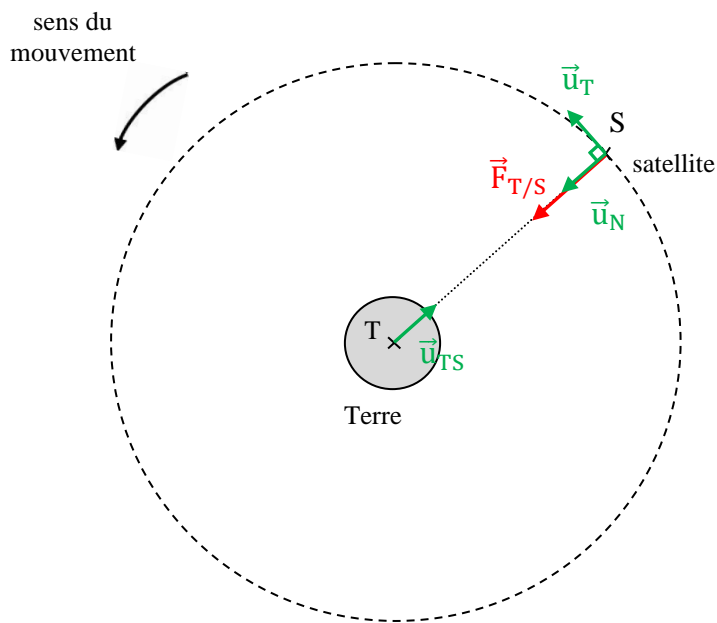
- les vecteurs unitaires du repère de Frenet sont notés \vec{u}_T et \vec{u}_N
- le champ gravitationnel est noté \vec{g}

A. Caractéristiques de l'orbite

système : {satellite}

référentiel : géocentrique, considéré galiléen

1.



$$\vec{u}_N = -\vec{u}_{TS}$$

$$TS = r = R_T + z$$

2.
$$\vec{F}_{T/S} = -\frac{GM_T m}{r^2} \vec{u}_{TS} = -\frac{GM_T m}{(R_T + z)^2} \vec{u}_{TS}$$

$$3. \vec{\mathcal{G}} = \frac{\vec{F}_{T/S}}{m} = - \frac{GM_T}{(R_T + z)^2} \vec{u}_{TS}$$

4.

- bilan des forces extérieures appliquées au système :

$$\text{force gravitationnelle exercée par la Terre sur le satellite : } \vec{F}_{T/S} = - \frac{GM_T m}{(R_T + z)^2} \vec{u}_{TS}$$

On néglige les forces gravitationnelles dues aux autres astres

- D'après la 2^{ème} loi de Newton, $\Sigma \vec{F}_{\text{ext}} = m \vec{a}_S$
car le référentiel d'étude est considéré galiléen et la masse du système est constante.

$$\Rightarrow \vec{F}_{T/S} = m \vec{a}_S \Rightarrow m \vec{a}_S = - \frac{GM_T m}{(R_T + z)^2} \vec{u}_{TS}$$

$$\Rightarrow \vec{a}_S = - \frac{GM_T}{(R_T + z)^2} \vec{u}_{TS}$$

5. et 6.

- Comme $\vec{u}_N = - \vec{u}_{TS}$, on obtient : $\vec{a}_S = \frac{GM_T}{(R_T + z)^2} \vec{u}_N$

$$\text{c'est-à-dire : } \vec{a}_S = 0 \vec{u}_T + \frac{GM_T}{(R_T + z)^2} \vec{u}_N$$

- Or dans le cas d'un point ayant un mouvement circulaire de rayon $(R_T + z)$, $\vec{a} = \frac{dv}{dt} \vec{u}_T + \frac{v^2}{R_T + z} \vec{u}_N$

Par identification, on obtient :

$$\begin{cases} \frac{dv}{dt} = 0 & (1) \\ \frac{v^2}{R_T + z} = \frac{GM_T}{(R_T + z)^2} & (2) \end{cases}$$

D'après l'équation (1), $\frac{dv}{dt} = 0 \Rightarrow v = \text{cte}$: le mouvement est uniforme

$$\text{D'après l'équation (2), } \frac{v^2}{R_T + z} = \frac{GM_T}{(R_T + z)^2}$$

$$\Rightarrow v^2 = \frac{GM_T}{R_T + z}$$

$$\Rightarrow v = \sqrt{\frac{GM_T}{R_T + z}}$$

7.

- La période de révolution T du satellite autour de la Terre est la durée qu'il faut pour qu'il effectue 1 tour sur sa trajectoire.

S parcourt, à vitesse constante, la distance $\ell = 2\pi r = 2\pi (R_T + z)$ pendant une durée $\Delta t = T$

$$\Rightarrow v = \frac{\ell}{T} = \frac{2\pi(R_T + z)}{T}$$

$$\Rightarrow T = \frac{2\pi (R_T + z)}{v} = \frac{2\pi (R_T + z)}{\sqrt{\frac{GM_T}{R_T + z}}} = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + z)^3}{GM_T}}$$

$$\Rightarrow T = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + z)^3}{GM_T}} = 2\pi \sqrt{\frac{(6371 \times 10^3 + 490 \times 10^3)^3}{6,67 \times 10^{-11} \times 5,98 \times 10^{24}}} = 5,65 \times 10^3 \text{ s} = 94 \text{ min}$$

- Calculons le nombre de révolutions effectuées chaque jour :

$$N = \frac{24 \times 60}{94} = 15,3$$

C'est en accord avec l'information de l'énoncé : "leur altitude leur permet de parcourir environ 15 fois leur orbite polaire par jour."