

## Vitesse angulaire d'une planète

---

Une planète sphérique de densité  $\rho$  uniforme a son un champ de pesanteur à l'équateur égal à la moitié de celui aux pôles.

Déterminer sa vitesse angulaire de rotation propre. Faire l'application numérique pour la Terre. Commenter.

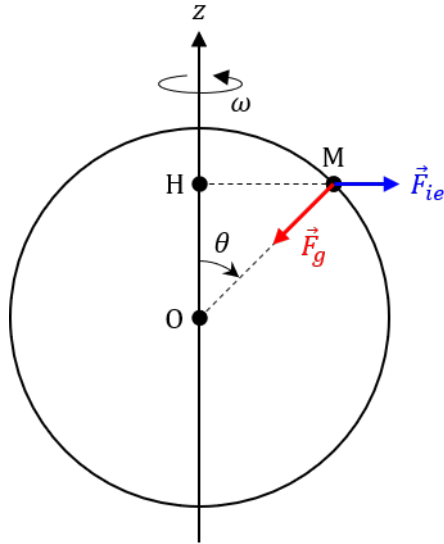
Données :

- Constante universelle de gravitation  $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{kg}^{-2}$
- Rayon de la Terre  $R = 6378 \text{ km}$
- Masse de la Terre  $M = 5,97 \cdot 10^{24} \text{ kg}$



## Correction

On place un repère sphérique dont l'origine est au centre de la planète et l'axe  $z$  coïncide avec l'axe des pôles. On note  $R$  le rayon de la planète,  $M$  sa masse et  $\omega$  sa vitesse angulaire.



Soit un objet de masse  $m$  dans le champ de pesanteur  $\vec{g}$ . Le poids de l'objet comprend la force gravitationnelle et la force d'inertie d'entraînement. La somme de ces deux forces vaut :

$$\vec{P} = m\vec{g} = -G\frac{mM}{R^2}\vec{u}_r + mR\omega^2\vec{u}_{HM}$$

On en déduit le champ de pesanteur aux pôles et à l'équateur :

$$g_{pôle} = G\frac{M}{R^2} \quad \text{et} \quad g_{équ.} = G\frac{M}{R^2} - R\omega^2$$

On souhaite que  $g_{pôle} = 2g_{équ.}$ . On en déduit :

$$G\frac{M}{R^2} = 2G\frac{M}{R^2} - 2R\omega^2 \quad \Rightarrow \quad G\frac{M}{R^2} = 2R\omega^2 \quad \Rightarrow \quad \omega = \sqrt{\frac{GM}{2R^3}}$$

Avec la masse volumique  $M = \frac{4}{3}\pi R^3\rho$  de la planète :

$$\omega = \sqrt{\frac{2}{3}\pi\rho G}$$

Pour la Terre :

$$\omega = \sqrt{\frac{GM}{2R^3}} = 8,76 \cdot 10^{-4} \text{ rad}\cdot\text{s}^{-1} \quad \Rightarrow \quad T = \frac{2\pi}{\omega} = 7,17 \cdot 10^3 \text{ s} = 2 \text{ heures}$$

Il faudrait que la Terre fasse un tour sur elle-même en 2 heures au lieu de 24 (12 fois plus rapide).