Thème: Mouvements et interactions

P7 : modélisation d'une action mécanique sur un système

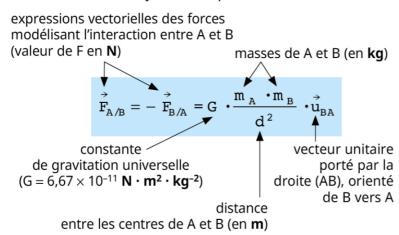
Activité 2 : poids et masse, une vraie différence !

Objectif : utiliser l'expression vectorielle de la force gravitationnelle et la comparer au poids à la surface de plusieurs planètes

Problématique : comment expliquer qu'un objet n'a pas le même poids suivant l'astre où il se trouve ?

Document 1 : expression vectorielle de la force d'interaction gravitationnelle

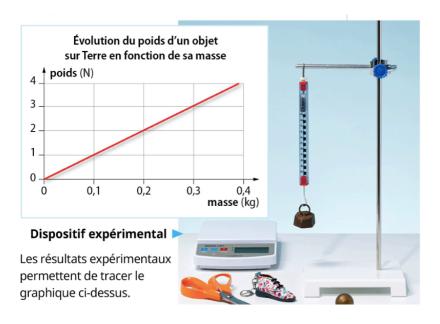
A et B sont deux objets massiques.



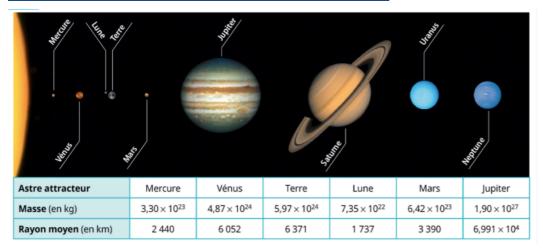
Dans notre exemple : B est un objet de masse m_B à la surface d'un astre A (lune, Terre, Mars) de masse m_A .

Un vecteur unitaire est le vecteur de norme 1 donnant la direction et le sens d'un vecteur non nul.

Document 2 : relation entre poids et masse sur Terre

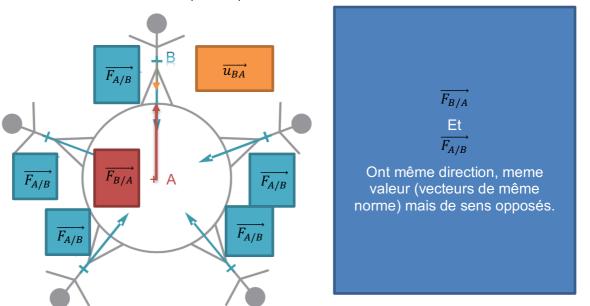


Document 3 : masse et rayons de quelques astres



Questions

1. Doc 1. Représenter sur un schéma $\overrightarrow{F_{B/A}}$ et $\overrightarrow{F_{A/B}}$ (sans souci d'échelle).



- 2. Doc 2. Donner est la formule reliant le poids et la masse. En déduire la valeur expérimentale de g, l'accélération de pesanteur, sur la Terre.
 - **P** = m x g (programme 3eme) . D'après le document 2, si on trace le poids en fonction de la masse, on obtient une droite de coefficient directeur 10 N/kg. Ce coefficient directeur correspond à la laveur de g, mesurée sur Terre.
- 3. Pourquoi peut-on dire que le poids d'un objet situé sur un astre est l'approximation de la force d'interaction gravitationnelle à la surface de l'astre ?
 - Le poids et la force d'interaction gravitationnelle modélisent la même action : celle d'un astre sur un objet , sauf que pour le poids, l'objet est situé à la surface de l'astre. On peut donc dire que le poids est l'approximation de la force d'interaction gravitationnelle.
- 4. Question 3 et Doc 1 Montrer alors que $g = \frac{G \times m_A}{R^2}$

On peut dire que $\overrightarrow{F_{A/B}} = \overrightarrow{P}$ (à la surface de n'importe quel astre de rayon R)

Donc
$$\frac{G \times m_A \times m_B}{{}^{R^2}} \cdot \overline{u_{BA}} = m_B \times g \cdot \overline{u_{BA}}$$

On a remplacé d par la distance centre de l'astre-centre de l'objet (d≈R astre)

En simplifiant par $m_{\it B}$ des deux côtés de l'équation, on obtient

$$\underbrace{\left(\begin{array}{c}G\times m_A\\R^2\end{array}\right)}_{G\times M_A}.\ \overrightarrow{u_{BA}}=\left[g\right].\ \overrightarrow{u_{BA}}$$

Par identification, on a bien g= $\frac{G \times m_A}{R^2}$.

5. Doc 3. Calculer la valeur de g_{Terre} et g_{Lune}.

On calcule
$$g_{Terre} = \frac{G \times m_{Terre}}{R_{Terre}^2} = \frac{6.67 \times 10^{-11} \times 5.97 \times 10^{24}}{(6.371 \times 10^6)^2} = 9.81 \text{ N/kg}$$

$$g_{Lune} = \frac{G \times m_{Lune}}{R_{Lune}^2} = \frac{6.67 \times 10^{-11} \times 7.35 \times 10^{22}}{(1.737 \times 10^6)^2} = 1.62 \text{ N/kg}$$

6. Répondre à la problématique.

Un objet aura la même masse quelque soit l'astre considéré . Comme les valeurs de g sont différentes selon les astres, chaque astre exerce une force différente sur le même objet => il aura un poids différent.