

EXERCICES Ch6. APPLICATION DES LOIS DE NEWTON

Comment décrire le mouvement des satellites et des planètes?

Exercice p 173 n°10. Faire une analyse dimensionnelle

Pour une planète du système solaire, la troisième loi de Kepler se traduit par l'expression : $\frac{T^2}{r^3} = \frac{4\pi^2}{G.M_S}$

Indiquer la signification de chaque grandeur et vérifier à aide d'une analyse dimensionnelle que l'expression est homogène.
Donnée : $G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ m}^3.\text{kg}^{-1}.\text{s}^{-2}$.

Solution :

La troisième loi de Kepler : loi des périodes.

$$\frac{T^2}{r^3} = \text{constante} = \frac{4\pi^2}{G.M_S}$$

- T : période de révolution d'un astre autour du Soleil
- r : rayon de la trajectoire (supposée circulaire)
- G : constante de gravitation universelle
- M_S : masse du Soleil.

Pour vérifier l'homogénéité d'une égalité, on détermine la dimension de chacun des membres.

$$\bullet \left[\frac{T^2}{r^3} \right] = \frac{[T]^2}{[r]^3} = T^2.L^{-3}$$

$$\bullet \left[\frac{4\pi^2}{G.M_S} \right] = \frac{[4\pi^2]}{[G].[M_S]} \text{ L'énoncé donne l'unité de G en } \text{m}^3.\text{kg}^{-1}.\text{s}^{-2}, \text{ donc : } [G] = L^3.M^{-1}.T^{-2} \text{ donc :}$$

$$\left[\frac{4\pi^2}{G.M_S} \right] = \frac{1}{L^3.M^{-1}.T^{-2}.M} = \frac{1}{L^3.T^{-2}} = T^2.L^{-3}$$

• Conclusion : $\left[\frac{T^2}{r^3} \right] = \left[\frac{4\pi^2}{G.M_S} \right]$: L'égalité est homogène.

Exercice p 175 n°18. Neptune et Galatée. Compétences : Reasonner, argumenter

Galatée est l'un des 13 satellites actuellement connus de la planète Neptune. Neptune est la huitième planète du système solaire.
Données : $G = (6,67384 \pm 0,00080) \times 10^{-11} \text{ m}^3.\text{kg}^{-1}.\text{s}^{-2}$.

Galatée : période de révolution T = (0,429 ± 0,001) jour, longueur de demi-grand axe a = (6,19 ± 0,01) * 10⁴ km, masse M_G ;
Neptune : Masse M_N = (1,02 ± 0,01) * 10²⁶ kg.

1. a. Calculer le rapport $Q = \frac{T^2}{a^3}$ pour Galatée.

b. Calculer l'incertitude existant sur la valeur de Q.

$$\text{On donne : } U(Q) = Q \cdot \sqrt{4 \left(\frac{U(T)}{T} \right)^2 + 9 \left(\frac{U(a)}{a} \right)^2}$$

c. En déduire un encadrement de la valeur Q.

2.a. Calculer le rapport $Q' = \frac{4\pi^2}{G.M_N}$ pour Neptune.

b. Calculer l'incertitude existant sur Q'. On donne : $U(Q') = Q' \cdot \sqrt{4 \left(\frac{U(G)}{G} \right)^2 + \left(\frac{U(M_N)}{M_N} \right)^2}$.

c. En déduire un encadrement de la valeur Q'.

3. La troisième loi de Kepler est-elle vérifiée dans cette situation ?

Solution :

1. a. Calcul du rapport $Q = \frac{T^2}{a^3}$ pour Galatée.

$$\left. \begin{array}{l} \text{A.N. : } T = 0,429 \text{ jour} = 0,429 * 24 * 3600 = 3,71 \cdot 10^4 \text{ s} \\ \text{a} = 6,19 * 10^4 \text{ km} = 6,19 * 10^7 \text{ m} \end{array} \right\} \text{ donc } Q = 5,79 \cdot 10^{-15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

b. Calcul de l'incertitude existant sur la valeur de Q.

$$\text{On donne : } U(Q) = Q \cdot \sqrt{4 \left(\frac{U(T)}{T} \right)^2 + 9 \left(\frac{U(a)}{a} \right)^2} = 5,79 \cdot 10^{-15} \cdot \sqrt{4 \left(\frac{0,001}{0,429} \right)^2 + 9 \left(\frac{0,01}{6,19} \right)^2} = 4 * 10^{-17} \text{ s}^2.\text{m}^{-3} = 0,04 \cdot 10^{-15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

(1 chiffre significatif arrondi à la valeur supérieure).

c. En déduire un encadrement de la valeur Q.

$$Q = 5,79 \cdot 10^{-15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3} \text{ et } U(Q) = 0,04 \cdot 10^{-15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

$$Q = (5,79 \cdot 10^{-15} \pm U(Q)) \text{ s}^2.\text{m}^{-3} \text{ soit } (5,79 \cdot 10^{-15} - 0,04 \cdot 10^{-15}) \text{ s}^2.\text{m}^{-3} \leq Q \leq (5,79 \cdot 10^{-15} + 0,04 \cdot 10^{-15}) \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

$$\text{Donc : } (5,75 \cdot 10^{-15}) \text{ s}^2.\text{m}^{-3} \leq Q \leq (5,79 \cdot 10^{-15}) \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

2.a. Calculer le rapport $Q' = \frac{4\pi^2}{G.M_N}$ pour Neptune.

$$\left. \begin{array}{l} \text{A.N. : } G = 6,67384 * 10^{-11} \text{ m}^3.\text{kg}^{-1}.\text{s}^{-2} \\ M_N = 1,02 * 10^{26} \text{ kg} \end{array} \right\} Q' = 5,80 \cdot 10^{15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

2.b. Calculer l'incertitude existant sur Q'. On donne : $U(Q') = Q' \cdot \sqrt{4 \left(\frac{U(G)}{G} \right)^2 + \left(\frac{U(M_N)}{M_N} \right)^2}$

$$\text{A.N. : } U(Q') = Q' \cdot \sqrt{4 \left(\frac{U(G)}{G} \right)^2 + \left(\frac{U(M_N)}{M_N} \right)^2} = 6,67384 * 10^{-11} \cdot \sqrt{4 \left(\frac{0,00080}{6,67384} \right)^2 + \left(\frac{0,01}{1,02} \right)^2} = 6 * 10^{-17} \text{ s}^2.\text{m}^{-3} = 0,06 \cdot 10^{-15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$$

2.c. Encadrement de la valeur de Q' : $5,74 * 10^{15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3} \leq Q' \leq 5,74 * 10^{15} \text{ s}^2.\text{m}^{-3}$

3. La troisième loi de Kepler est-elle vérifiée dans cette situation ?

La comparaison de 2 intervalles permet d'écrire : $\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{G.M_N}$ La troisième loi de Kepler est vérifiée.