

Exercice 1

1. Troisième loi de Kepler appliquée aux mouvements de Pluton et Éris autour du Soleil : $\frac{T^2}{a^3} = \text{Cte}$

Sachant que $T_E (= 557 \text{ ans}) > T_P (= 248 \text{ ans})$ alors $a_E > a_P$

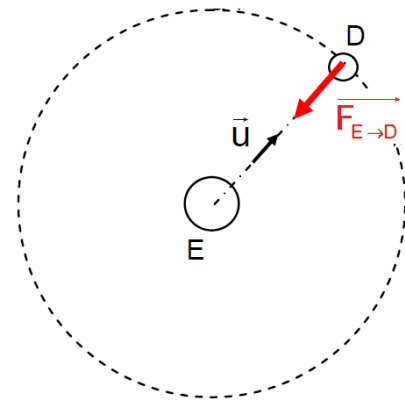
On en déduit qu'Éris est plus éloignée du Soleil que Pluton.

2. La trajectoire d'Eris est une ellipse. D'après la 2^{ème} loi de Kepler, sa vitesse augmente lorsqu'elle se rapproche du Soleil, puis diminue lorsqu'elle s'en éloigne.

3. On utilise un référentiel constitué par le centre d'inertie d'Éris et par trois étoiles lointaines et fixes (référentiel « ériscentrique »). Ce référentiel est considéré comme galiléen.

Appliquons la deuxième loi de Newton à Dysnomia dans le référentiel ériscentrique :

$$\begin{aligned} \vec{F}_{E \rightarrow D} &= M_D \cdot \vec{a} \\ \Leftrightarrow -G \cdot \frac{M_E M_D}{R_D^2} \cdot \vec{u} &= M_D \cdot \vec{a} \\ \Leftrightarrow \boxed{\vec{a} = -G \cdot \frac{M_E}{R_D^2} \cdot \vec{u}} \end{aligned}$$



4. L'accélération est centripète et sa valeur égale à v^2/r (r est le rayon de la trajectoire)

5. Le mouvement de Dysnomia est circulaire et uniforme, donc : $a = \frac{v^2}{R_D}$

L'égalité des deux expressions de l'accélération s'écrit : $\frac{v^2}{R_D} = G \cdot \frac{M_E}{R_D^2}$ soit : $v^2 = G \cdot \frac{M_E}{R_D}$ (1)

Par ailleurs : $T_D = \frac{2 \cdot \pi \cdot R_D}{v}$ soit : $T_D^2 = \frac{4 \cdot \pi^2 \cdot R_D^2}{v^2}$ (2)

En combinant (1) et (2) il vient : $T_D^2 = \frac{4 \cdot \pi^2 \cdot R_D^3}{G \cdot M_E}$ soit : $\boxed{T_D = 2\pi \sqrt{\frac{R_D^3}{G \cdot M_E}}}$

6. L'expression de T_D nous permet de calculer la masse d'Eris : $M_E = \frac{4 \cdot \pi^2}{G \cdot T_D^2} \cdot R_D^3$

A.N.: $T_D = 15,0 \text{ jours} = 15,0 \cdot 24 \cdot 3600 \text{ s} \Rightarrow M_E = \frac{4 \times \pi^2 \times (3,60 \times 10^7)^3}{6,67 \times 10^{-11} \times (1,30 \times 10^6)^2} = 1,64 \cdot 10^{22} \text{ kg}$

7. Rapport entre la masse d'Éris et celle de Pluton : $\frac{M_E}{M_P} = \frac{1,63 \times 10^{22}}{1,31 \times 10^{22}} = 1,24$

Conclusion : La masse d'Éris est un peu plus grande que celle de Pluton. Si Eris n'est pas considérée comme une planète, alors Pluton qui a une masse moins importante que celle d'Eris ne l'est pas non plus. (Eris et Pluton sont des « planètes naines »)

Exercice 2

1) Phénomène qui se répète identique à lui-même pendant des durées égales.

2.1) $\Delta L/L = 1/249 = 4.10^{-3}$

2.2) Calcul de T : $T = 2\pi \cdot (249 \cdot 10^{-3} / 9,81)^{1/2} = 1,00 \text{ s}$

Incertitude relative sur le calcul de T : $\Delta T/T = 0,5 \cdot \Delta L/L$

$\Rightarrow \Delta T = 0,5 \cdot T \cdot \Delta L/L$ AN: $\Delta T = 0,5 \cdot 1,00 \cdot 1/249 = 2.10^{-3}$

D'où : $T = (1,000 \pm 0,002) \text{ s}$

3) Durée correspondant à 9129631770 périodes de la radiation correspondant à la transition électronique entre deux niveaux d'énergie de l'atome de césium 133.

4.1) $c = 3.10^8 \text{ m.s}^{-1}$ 4.2) même célérité d'après le postulat d'Einstein (théorie de la relativité)

5.1) Le référentiel lié au satellite car deux émissions successives de signaux s'y produisent au même endroit

5.2) Le satellite est le référentiel propre, le référentiel terrestre est impropre : $\Delta t_{\text{Terre}} = \gamma \cdot \Delta t_{\text{satellite}}$

Décalage : $\tau = \Delta t_{\text{Terre}} - \Delta t_{\text{satellite}}$

soit $\tau = \gamma \cdot \Delta t_{\text{satellite}} - \Delta t_{\text{satellite}} = (\gamma - 1) \cdot \Delta t_{\text{satellite}}$

AN: $\tau = [1/(1 - (3870/3,00.10^8)^2)^{1/2} - 1] \cdot 1,000000000000 = 8,32.10^{-11} \text{ s}$

5.3) Chaque seconde il se crée un décalage τ . Chaque jour, le décalage est donc :

$\tau_{\text{jour}} = \tau \times 24 \times 3600$ AN: $\tau_{\text{jour}} = 8,32.10^{-11} \times 24 \times 3600 = 7,19.10^{-6} \text{ s}$

\Rightarrow on retrouve bien l'indication du texte

Bonus

D'après la question 5.2 : $\tau = (1/(1 - v^2/c^2)^{1/2} - 1) \text{ pour } \Delta t_{\text{satellite}} = 1 \text{ s}$

Exprimons v en fonction de τ : $\tau + 1 = 1/(1 - v^2/c^2)^{1/2}$

$\Leftrightarrow (1 - v^2/c^2)^{1/2} = 1 / (\tau + 1)$

$\Leftrightarrow (1 - v^2/c^2) = 1 / (\tau + 1)^2$

$\Leftrightarrow v^2/c^2 = 1 - 1 / (\tau + 1)^2$

$\Leftrightarrow \boxed{v = c \times (1 - 1 / (\tau + 1)^2)^{1/2}}$

AN: $v = 3,00.10^8 \times (1 - 1 / (1,00.10^{-3} + 1)^2)^{1/2} = 1,34.10^7 \text{ m.s}^{-1}$