

Travaux Dirigés numéro 2

Problème à deux corps

PC, 12 septembre 2007

Soient deux corps massifs de masses respectives m_1 et m_2 , à symétrie sphérique, de centres O_1 et O_2 . À la date $t = 0$, les positions des deux centres forment un segment O_1O_2 . Les vitesses initiales dans un référentiel galiléen \mathcal{R} sont \vec{v}_{10} et \vec{v}_{20} . Le système est supposé isolé. On donne les valeurs numériques suivantes :

- les masses : $m_1 = 36 \cdot 10^{24}$ kg (6 masses terrestres) et $m_2 = 12 \cdot 10^{24}$ kg (2 masses terrestres)
- les positions initiales : dans un repère cartésien fixe dans un référentiel galiléen \mathcal{R} , les coordonnées des deux centres sont

$$\overrightarrow{OO_1} \begin{vmatrix} -2 \cdot 10^8 \\ 0 \\ 0 \end{vmatrix} \quad \text{et} \quad \overrightarrow{OO_2} \begin{vmatrix} 2 \cdot 10^8 \\ 0 \\ 0 \end{vmatrix}$$

- les vitesses initiales : dans le même repère : $\vec{v}_1 \begin{vmatrix} 500 \\ 125 \\ 0 \end{vmatrix}$ $\vec{v}_2 \begin{vmatrix} 500 \\ 1625 \\ 0 \end{vmatrix}$

1. Déterminer la vitesse de G dans \mathcal{R} \vec{v}_G .
2. Déterminer les positions initiales dans le référentiel barycentrique (\mathcal{R}_b) $\overrightarrow{GM_1}$ et $\overrightarrow{GM_2}$.
3. Déterminer les vitesses initiales dans (\mathcal{R}_b) \vec{v}_1^* et \vec{v}_2^* (on vérifiera que la résultante cinétique dans (\mathcal{R}_b) est nulle).
4. Définir le problème réduit.
5. Déterminer le vecteur position initial \overrightarrow{GM}^* et justifier que la vitesse initiale de M^* dans \mathcal{R}_b est $\vec{v}_0^* = \begin{vmatrix} 0 \\ 1500 \\ 0 \end{vmatrix}$
6. Calculer les deux grandeurs conservatives Em^* et \vec{L}_G^* .
7. En déduire la valeur du demi-grand axe a .
8. Justifier que le point initial correspond à l'apastre. Calculer le rayon du périastre.
9. Calculer la période du mouvement T .
10. Tracer l'allure de la trajectoire de M^* autour de G fixe dans (\mathcal{R}_b).
11. Tracer l'allure des trajectoires de M_1 et de M_2 dans (\mathcal{R}_b).
12. Déduire de ce qui précède l'allure des trajectoires de M_1 et de M_2 dans (\mathcal{R}_0).

