Interro24 - Force centrale

Nom: Note:

Prénom:

Exercice 1 - Force centrale (10 points)

On considère un point matériel M de masse m en interaction avec le Soleil de masse M_O situé en O. On note r = OM la distance entre les deux et G la constante gravitationnelle. On étudie le mouvement dans le référentiel héliocentrique.

1. Rappeler les expressions de la force d'interaction gravitationnelle et de l'énergie potentielle dont elle dérive.

$$\overrightarrow{F_G} = -G \frac{mM_O}{r^2} \overrightarrow{e_r}$$
 et $\mathcal{E}_{p}(r) = -G \frac{mM_O}{r}$.

2. Exprimer la constante des aires \mathcal{C} .

$$C = \frac{L_z}{m} = r^2 \dot{\theta}$$

 Rappeler les deux conséquences de la conservation du moment cinétique.

La conservation du moment cinétique implique les conservations de sa direction et de sa norme :

- planéité du mouvement (direction);
- loi des aires ou deuxième loi de Kepler (norme).

/2 4. Dans le cas d'une trajectoire circulaire de rayon r_0 , retrouver l'expression de la vitesse v_0 de M.

On applique le PFD au point matériel M dans le référentiel d'origine O supposé galiléen. La projection selon $\overrightarrow{e_r}$ donne

$$-m\frac{v_0^2}{r_0} = -G\frac{mM_O}{r_0^2},$$

d'où

$$v_0 = \sqrt{\frac{GM_O}{r_0}}.$$

72 5. En déduire l'expression de l'énergie mécanique \mathcal{E}_{m} . Que devient cette expression dans le cas d'une trajectoire elliptique de demi grand-axe a?

$$\mathcal{E}_{\rm m} = \mathcal{E}_{\rm c} + \mathcal{E}_{\rm p} = \frac{1}{2} m v_0^2 - G \frac{m M_O}{r_0} = -G \frac{m M_O}{2r_0}.$$

Pour une orbite elliptique de demi grand-axe a:

$$\mathcal{E}_{\rm m} = -G \frac{m M_O}{2a}.$$

/1 6. Rappeler la troisième loi de Kepler.

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM_O}$$