UPMC - **LP210** - Partie : Mouvement planétaire.

2009-2010 Semestre 2

Examen (Première session)

Epreuve du lundi 11 janvier 2010.

Calculette autorisée. Epreuve sans document.

Ce texte est sur deux pages.

Dans tout ce texte, a représente le demi-grand axe de l'orbite considérée et e son excentricité. La période de révolution du mouvement est notée T.

On précisera toujours les unités. Il sera tenu compte de la clarté des calculs et de la présentation finale des résultats.

A - Questions de cours

1 - Moment cinétique

- a) Donner la définition du moment cinétique \vec{C} , par unité de masse.
- b) A l'aide de \vec{C} , démontrer que le mouvement des planètes est plan.

2 - Loi des aires

Enoncer et démontrer la deuxième loi de Kepler (loi des aires).

3 - Mouvement de précession

Donner la définition de la précession nodale. Illustrer par un exemple avec la planète Terre.

4 - Jour sidéral

Calculer la durée du jour sidéral J_s (pour la Terre). Expliquer le calcul et deonner la valeur de J_s en heure, minute, seconde.

B - Mouvement des comètes

Document

On donne les valeurs de a, en UA (unité astronomique) pour les huit planètes du Système solaire et pour un OTN (Objet Trans-Neptunien) : Mercure : 0.387; Vénus : 0.723; Terre : 1.000; Mars :1.524; Jupiter : 5.201; Saturne : 9.538; Uranus : 19.183; Neptune : 30.055; Pluton : 39.440.

La période de révolution de la Terre autour du Soleil est supposée connue.

1 - Comète de Encke

La comète de Encke a une orbite elliptique. A son périhélie, elle atteint l'orbite de Mercure, à son aphélie, celle de Jupiter.

a) Faire un schéma de l'orbite, dans son contexte.

- b) Calculer a (en UA) et e pour cette comète.
- c) Calculer sa période T, en années.
- d) Vitesse. On note par r le rayon vecteur (distance Soleil-comète). On donne la valeur de la vitesse V du corps en fonction de r:

$$V^2 = \mu \left(\frac{2}{r} - \frac{1}{a}\right) \tag{1}$$

où μ représente la constante d'attraction gravitationnelle (veuillez noter qu'on n'a jamais besoin, dans ce problème, de sa valeur numérique).

Calculer le rapport V_p/V_a (vitesse V_p au périhélie et V_a à l'aphélie) et donner la valeur numérique.

2 - Comète de Halley

Les caractéristiques orbitales de la comète de Halley sont : a=17.9 UA, e=0.96727.

- a) Calculer les distances r au périhélie P et à l'aphélie A. Nommer les planètes dont l'orbite est située au voisinage de ces deux points P et A.
 - b) Calculer numériquement la période T de la comète de Halley.
 - c) Calculer la valeur numérique du rapport V_p/V_a .
- d) Exprimer $\sqrt{\mu/a}$ en fonction de T et a. A l'aide de (1), exprimer alors les vitesses V_p et V_a , puis calculer les valeurs numériques (sans avoir à connaître μ).