

Contrôle final de mécanique du point matériel (durée 1h30mn)

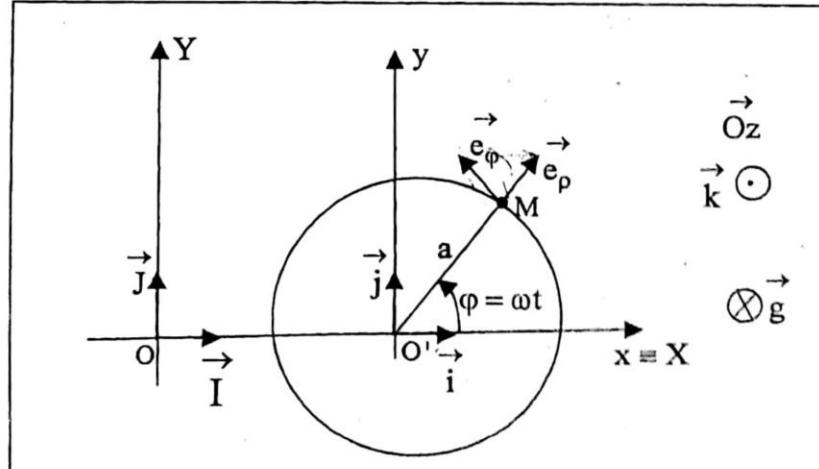
Exercice 1 : (10 points)

Dans le plan horizontal (XOY) du référentiel orthonormé galiléen $R_0(O,XYZ)$ de base $(\vec{I}, \vec{J}, \vec{K})$, un cercle (C) rigide de centre O' et de rayon a se déplace suivant l'axe \vec{OX} tel que $\vec{OO}' = 2a \cos \varphi \vec{I}$. a est une constante positive. Un point matériel M de masse m est mobile sur le cercle (C) avec une vitesse angulaire constante ω . M est repéré dans le référentiel relatif $R(O',xyz)$ lié au cercle par ses coordonnées polaires (ρ, φ) . On désigne par $(\vec{i}, \vec{j}, \vec{k})$ la base cartésienne de R (voir figure 1). A l'instant initial ($t=0$), les points O, O' et M sont alignés sur l'axe \vec{OX} . Le repère R est en translation par rapport à R_0 .

Tous les vecteurs doivent être exprimés dans la base $(\vec{e}_\rho, \vec{e}_\varphi, \vec{k})$ associée au système de coordonnées cylindriques (ρ, φ, z) du point M.

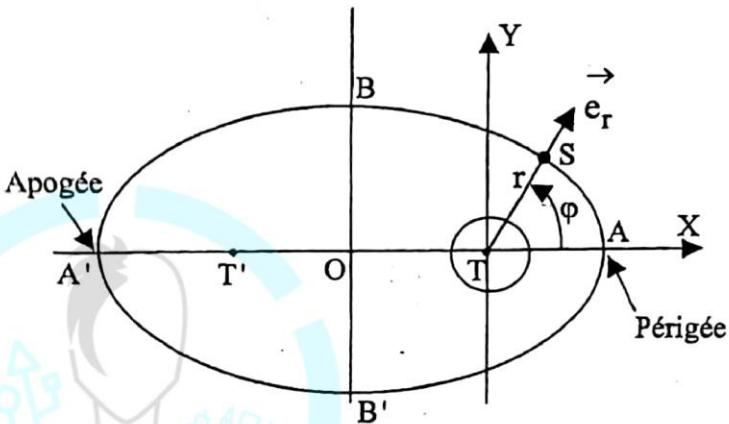
- 1) Donner l'expression du vecteur position \vec{OM} .
- 2) Exprimer les vecteurs vitesses relative $\vec{v}_r(M)$ et d'entraînement $\vec{v}_e(M)$ du point matériel M.
- 3) Exprimer les vecteurs accélérations relative $\vec{\gamma}_r(M)$, d'entraînement $\vec{\gamma}_e(M)$ et de Coriolis $\vec{\gamma}_c(M)$.
- 4) Ecrire le principe fondamental de la dynamique appliqué à la particule M dans le repère R.
- 5) Projeter l'équation vectorielle obtenue suivant les vecteurs de la base $(\vec{e}_\rho, \vec{e}_\varphi, \vec{k})$.
- 5) Etablir l'équation de la trajectoire de M dans le repère R_0 . Préciser la nature de cette trajectoire.

Figure 1



Exercice 2 : (10 points)

Dans le plan (XY) du référentiel géocentrique galiléen $R(T,XYZ)$ lié au centre T de la terre de masse M_T , un satellite S de masse m décrit une orbite elliptique de demi-grand axe a et de demi-petit axe b . Soient $a = A'O = OA$, $b = B'O = OB$ et $c = T'O = OT$ (voir figure 2). Le satellite n'est soumis qu'à la force newtonienne \vec{F} d'attraction de la terre telle que $\vec{F} = -\frac{GmM_T}{r^2}\vec{e}_r$, où $\vec{e}_r = \frac{\vec{TS}}{|\vec{TS}|}$, $r = |\vec{TS}|$ et G la constante universelle de gravitation.



1°) En appliquant le principe fondamental de la dynamique à S dans R , trouver l'équation polaire de l'ellipse décrite par le satellite. Préciser son paramètre p et son excentricité e (on supposera que l'axe polaire \vec{TX} est confondu avec l'axe focal de l'ellipse).

2°) Exprimer les altitudes minimale h et maximale H du satellite en fonction de l'excentricité e , du paramètre p et du rayon R_T de la terre.

3°) Montrer que la force \vec{F} dérive d'une énergie potentielle E_p que l'on déterminera (on prendra $E_p(\infty) = 0$).

4°) En utilisant la première formule de Binet, établir l'expression de l'énergie cinétique E_c du satellite.

5°) En déduire l'énergie mécanique E_m du satellite dans le référentiel géocentrique.

6°) Montrer que le moment cinétique $\sigma_T(S/R)$, du satellite par rapport au point T dans R , est constant.

On donne :

$$\text{Première formule de binet : } v^2 = C^2 \left[\left(\frac{du}{d\phi} \right)^2 + u^2 \right]$$

$$\text{Deuxième formule de Binet : } \gamma = -C^2 u^2 \left[\left(\frac{d^2 u}{d\phi^2} \right) + u \right],$$

avec $u = \frac{1}{r}$ est l'inverse du rayon vecteur et C la constante des aires.