

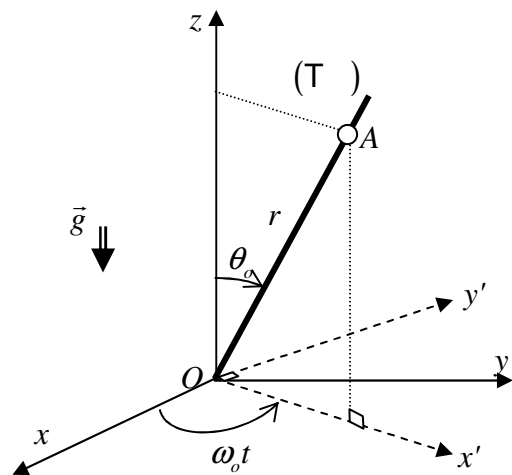
EXAMEN DE MECANIQUE
(SECONDE SESSION)
(Durée : 1h30)

Exercice 1 : Mouvement d'une masselotte sur une tige

Une masselotte A , de masse m , peut coulisser sans frottements, sur une tige (T) . On note r la distance OA entre l'extrémité de la tige et la masselotte A considérée comme ponctuelle.

Cette tige, inclinée de l'angle θ_0 par rapport à l'axe Oz du repère d'observation $R(O,xyz)$, tourne uniformément à la vitesse angulaire ω_0 autour de Oz .

On note $R'(O,x'y'z')$ le repère orthonormé direct lié à la tige, et indiqué sur la figure ci-contre.



I- Cinématique

- a) **Exprimer** le vecteur \overline{OA} en fonction de r et θ_0 , dans la base B' liée à R' . En déduire l'expression de la vitesse de A dans R' $\underline{\underline{v_{A/R'}$, et de l'accélération de A dans R' $\underline{\underline{a_{A/R'}$, que l'on exprimera dans B' .
- b) **Caractériser** le mouvement de R' par rapport à R (vitesse de l'origine, vecteur rotation).
- c) **Déterminer** l'expression de la vitesse d'entraînement, de l'accélération d'entraînement et de l'accélération de Coriolis, liées à A , dans le mouvement de R' par rapport à R .
- d) **Retrouver**, par application des lois de composition des mouvements, les expressions de la vitesse et de l'accélération de A dans R .

II- Dynamique

A l'instant initial, A est lâché sans vitesse initiale à la distance r_0 et l'on cherche à étudier le mouvement ultérieur de A dans R' .

- a) **Effectuer** le bilan des forces qui s'exercent sur A.
- b) **Calculer** l'énergie potentielle associée à la force d'inertie d'entraînement.
- c) **En déduire** l'expression de l'énergie potentielle totale $E_p(r)$ (On prendra l'origine de l'énergie potentielle en O).
- d) **Déterminer** la position d'équilibre r_e de l'anneau et discuter de sa stabilité.
- e) **Donner** l'allure de la courbe $E_p(r)$. Selon la valeur de r_0 par rapport à r_e , discuter des différents mouvements possibles de A sur la tige une fois qu'il est lâché.

Exercice 2 : Satellites artificiels

Soit $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \cdot \text{kg}^{-1} \cdot \text{s}^{-2}$ la constante de gravitation universelle, $R = 6378 \text{ km}$ le rayon moyen de la Terre, $M = 6,0 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ la masse de la Terre et T son centre.

On note $g(r) = g_o \frac{R^2}{(R+z)^2}$ le module du champ gravitationnel terrestre à une distance $r > R$ de T , avec $g_o = g(R)$.

- 1) Définir le référentiel géocentrique R_o .
- 2) Déterminer, en fonction de r , R , et g_o , la norme $V(r)$ de la vitesse, dans le référentiel géocentrique, d'un satellite terrestre de masse m en orbite circulaire de rayon r autour de la Terre.
- 3) En déduire la période $T(r)$ du mouvement du satellite en fonction de r , R , et g_o .
- 4) Comparer l'énergie cinétique et l'énergie potentielle de gravitation d'un satellite en orbite circulaire.
- 5) Donner l'énergie mécanique du satellite.
- 6) Qu'appelle-t-on satellite géostationnaire ?