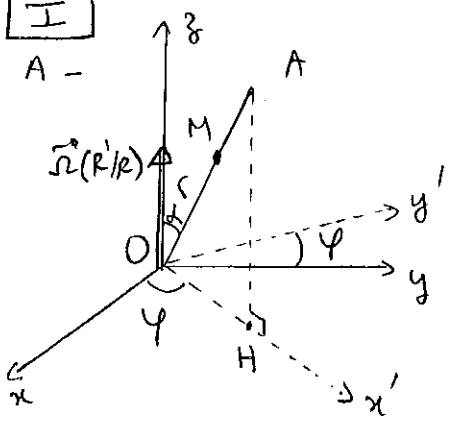


I



a) $\vec{\Omega}(R'/R) = \omega \vec{e}_z$

b) Réf. galiléen = en translation rectiligne et uniforme par rapport à un autre réf galiléen, c'est le réf. de Copernic (centre = celui syst. solaire) ou Kepler (centre = celui soleil).
 Σ = référentiel dans lequel s'applique le principe de l'inertie (ou 1^{er} loi de Newton).

R = galiléen (déf. de R = voir énoncé) -
 R' = en rotation / R \Rightarrow non galiléen.

c) $\vec{\Sigma F}(M/R) = \vec{P} + \vec{R} = -mg\vec{e}_z + (R_x\vec{e}_x + R_y\vec{e}_y)$
 ($\vec{R} \perp \vec{e}_r$, car mt sans frottement)

$\vec{\Sigma F}(M/R') = \vec{P} + \vec{R} + \vec{F}_{ie}(M, R'/R) + \vec{F}_{ic}(M, R'/R)$
 $\vec{F}_{ic}(M, R'/R) = -2m\vec{\Omega}(R'/R) \times \vec{v}(M/R') = -2m\omega\vec{e}_z \times \dot{r}\vec{e}_r = -2m\omega\dot{r}\sin\alpha\vec{e}_y$
 $\vec{F}_{ie}(M, R'/R) = -m\left\{ \underbrace{\ddot{\alpha}}_{=0}(\text{d'oe}R'/R) + \left[\underbrace{\frac{dr}{dt}}_{=0} \right]_R \times \vec{O'M} + \vec{\Omega} \times (\vec{\Omega} \times \vec{O'M}) \right\}$
 $= -m\omega^2 r \vec{e}_z \times (\sin\alpha\vec{e}_y) = +m\omega^2 r \sin\alpha\vec{e}_x$

B - a) $\vec{\Sigma F}(M/R') = \vec{P} + \vec{R} + \vec{F}_{ie} + \vec{F}_{ic} = m\vec{a}(M/R')$
 b) Eq ds R' $\Rightarrow \vec{a}(M/R') = \vec{0}$, $\vec{v}(M/R') = \vec{0} \Rightarrow \vec{F}_{ic} = \vec{0}$
 $\Rightarrow -mg\vec{e}_z \cdot \vec{e}_r + m\omega^2 r_{eq} \sin^2\alpha = 0 \Rightarrow r_{eq} = \frac{g}{\omega^2 \tan\alpha \sin\alpha}$
 c) $-mg\vec{e}_z + R_x\vec{e}_x + R_y\vec{e}_y - 2m(\frac{\omega}{2})\dot{r}\sin\alpha\vec{e}_y + m(\frac{\omega}{2})^2 r \sin\alpha\vec{e}_x = m\ddot{r}\vec{e}_r$
 $\Rightarrow -g\cos\alpha + (\frac{\omega}{2})^2 r \sin^2\alpha = \ddot{r} \Rightarrow \ddot{r} - (\frac{\omega \sin\alpha}{2})^2 r = -g\cos\alpha$
 d) $r(t) = Ae^{-\Omega t} + Be^{-\Omega t} + \left(\frac{g\cos\alpha}{-\Omega^2} \right)$ et $\Omega = \frac{\omega \sin\alpha}{2}$

$r(0) = r_{eq}$, $\dot{r}(0) = 0 \Rightarrow A = B = \frac{1}{2} \left(r_{eq} - \frac{g\cos\alpha}{\Omega^2} \right)$
 Donc $r(t) = \left(\frac{g\cos\alpha}{\omega^2 \sin^2\alpha} - \frac{4g\cos\alpha}{\omega^2 \sin^2\alpha} \right) \cosh\Omega t + \frac{4g\cos\alpha}{\omega^2 \sin^2\alpha}$
 $\Rightarrow r(t) = \frac{g\cos\alpha}{\omega^2 \sin^2\alpha} (-3 \cosh\Omega t + 4)$ et $r(t_0) = 0 \Rightarrow t_0 = \frac{1}{\Omega} \text{Arch} \frac{4}{3}$

C - a) Une force est conservative si son travail est indépendant du chemin suivi. C'est le cas de \vec{P} et \vec{F}_{ie} (cons). \vec{R} et \vec{F}_{ic} ne travaillent pas ($\perp \vec{e}_r$).

b) $\delta W(\vec{F}) = -dE_p = \vec{F} \cdot d\vec{l}$
 $\delta W(\vec{P}) = \vec{P} \cdot d\vec{l} = -mg\vec{e}_z \cdot dr\vec{e}_r = -mg\cos\alpha dr \Rightarrow E_{pp} = mgr\cos\alpha + c$
 $\delta W(\vec{F}_{ie}) = \vec{F}_{ie} \cdot d\vec{l} = m\omega^2 r \sin\alpha\vec{e}_x \cdot dr\vec{e}_r = m\omega^2 r \sin^2\alpha dr \Rightarrow E_{pe} = -\frac{m\omega^2 r^2 \sin^2\alpha}{2} + c$

Donc $E_p = mgr\cos\alpha - \frac{m\omega^2 r^2 \sin^2\alpha}{2} + cte$

c) Equilibre $\Rightarrow \left(\frac{dE_p}{dr}\right)_{req} = 0 \Leftrightarrow mg \cos \alpha - m \omega^2 r_{eq} \sin^2 \alpha = 0$
 $\Rightarrow r_{req} = \frac{g \cos \alpha}{\omega^2 \sin^2 \alpha} = r_{eq}$ (NORMAL !)

d) Equilibre stable $\Rightarrow \left(\frac{d^2 E_p}{dr^2}\right)_{req} > 0$
 or, $\frac{d^2 E_p}{dr^2} = -m \omega^2 \sin^2 \alpha < 0 \Rightarrow$ Eq. instable.

e) $E_p = mgr \cos \alpha - \frac{m}{2} \left(\frac{\omega}{2}\right)^2 r^2 \sin^2 \alpha + cte$

$E_c = \frac{1}{2} m v^2 = \frac{1}{2} m \dot{r}^2$

TPM: $\frac{dE_{em}}{dt} = \mathcal{P}(\vec{F}_{inert}) = \underbrace{\mathcal{P}(\vec{R})}_{=0} + \underbrace{\mathcal{P}(\vec{F}_{ic})}_{=0}$ (Ne travaillent pas).

Donc $\frac{dE_{em}}{dt} = 0 \Leftrightarrow \frac{dE_p}{dt} + \frac{dE_c}{dt} = 0 \Rightarrow mg \dot{r} \cos \alpha - \frac{m}{2} \left(\frac{\omega}{2}\right)^2 2 r \dot{r} \sin^2 \alpha + m \dot{r} \ddot{r} = 0$

Cas général, $\dot{r} \neq 0 \Rightarrow \ddot{r} - \left(\frac{\omega \sin \alpha}{2}\right)^2 r = -g \cos \alpha$ CQFD

II

A-a) $\vec{\Sigma} \vec{F}_{ex}(SIR) = \vec{F}_{int}(T \rightarrow S) = -\frac{G m M_T}{ST^2} \frac{\vec{TS}}{TS} = -\frac{G m M_T}{r^2} \vec{e}_r$

b) $\vec{L}_T(SIR) = \vec{TS} \times m \vec{v}(SIR)$

c) TMC: $\left[\frac{d\vec{L}_T}{dt}(SIR)\right]_R = \vec{M}_T(F_{ext}(SIR)) = \vec{TS} \times \vec{F}_{int} = \vec{0} \Rightarrow \vec{L}_T(SIR) = cte$

Donc \vec{L}_T garde une direction fixe $\Rightarrow \vec{TS}$ et $\vec{v}(SIR) \in$ tjs au même plan.

\Rightarrow le movt est plan, dans un plan contenant T.

B-a) movt circulaire $\Rightarrow \rho = TS = R_T + h = cte \Rightarrow \vec{v} = \rho \dot{\psi} \vec{e}_\psi$ et $\vec{a} = \rho(\ddot{\psi} \vec{e}_\psi - \dot{\psi}^2 \vec{e}_\rho)$

b) RFD $\Rightarrow \vec{F}_{int} = m \vec{a} \Rightarrow \ddot{\psi} = 0 \Rightarrow \dot{\psi} = \omega = cte \Rightarrow \vec{a} = -\frac{G M_T}{(R_T + h)^2} \vec{e}_\rho$

movt circulaire $\Rightarrow a_t = 0$ et $a_n = \frac{v^2}{R_c} = \frac{v^2}{R_T + h} = \frac{G M_T}{(R_T + h)^2} \Rightarrow v = \sqrt{\frac{G M_T}{R_T + h}}$

$\vec{a}(MIR) = -\frac{G M_T}{(R_T + h)^2} \vec{e}_\rho$, $\vec{v}(MIR) = \sqrt{\frac{G M_T}{R_T + h}} \vec{e}_\psi$

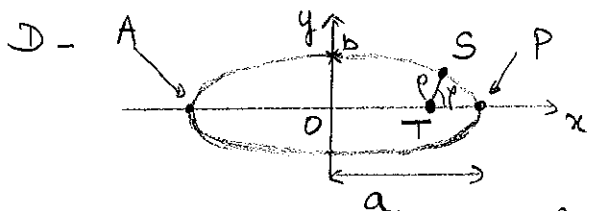
c) $T_0 = \frac{2\pi(R_T + h)}{v} = 2\pi \sqrt{\frac{(R_T + h)^3}{G M_T}}$

d) Satellite géostationnaire, si à t instant, est au-dessus d'un pt de la Terre.

e) $(R_T + h)^3 = \left(\frac{T_0 G M_T}{4\pi^2}\right) \Rightarrow h = \left(\frac{T_0^2 G M_T}{4\pi^2}\right)^{1/3} - R_T = 35.898 \text{ km}$

C-a) $E_c = \frac{1}{2} m v^2 = \frac{1}{2} m \frac{G M_T}{R_T + h}$, $dE_p = -\vec{F}_{int} \cdot d\vec{l} \Rightarrow E_p = -\frac{G m M_T}{R_T + h} + cte \Rightarrow E = -\frac{1}{2} \frac{G m M_T}{R_T + h}$

b) $E' = -\frac{1}{2} \frac{G m M_T}{a}$, $E'_p = -\frac{G m M_T}{a} \Rightarrow E'_c = E' - E'_p = +\frac{1}{2} \frac{G m M_T}{a}$



$C = \frac{\|\vec{L}_T\|}{m} = \rho^2 \dot{\psi} = cte$ des aires

En A et P, $\vec{r} \perp \vec{v} \Rightarrow C = \rho_A v_A = \rho_P v_P$

$\rho_A > \rho_P \Rightarrow v_A < v_P$

Pt 1 centre attracteur, $\frac{T^2}{a^3} = cte \Rightarrow a = (R_T + h) \left(\frac{T}{T_0}\right)^{2/3} \approx 10.574 \text{ km}$