

Remarque: A la surface de la Terre, on subit une force $\vec{F}_p = m\vec{g}$.

Il s'agit "à notre échelle" de la force de gravitation subie par le PM en provenance de la Terre.

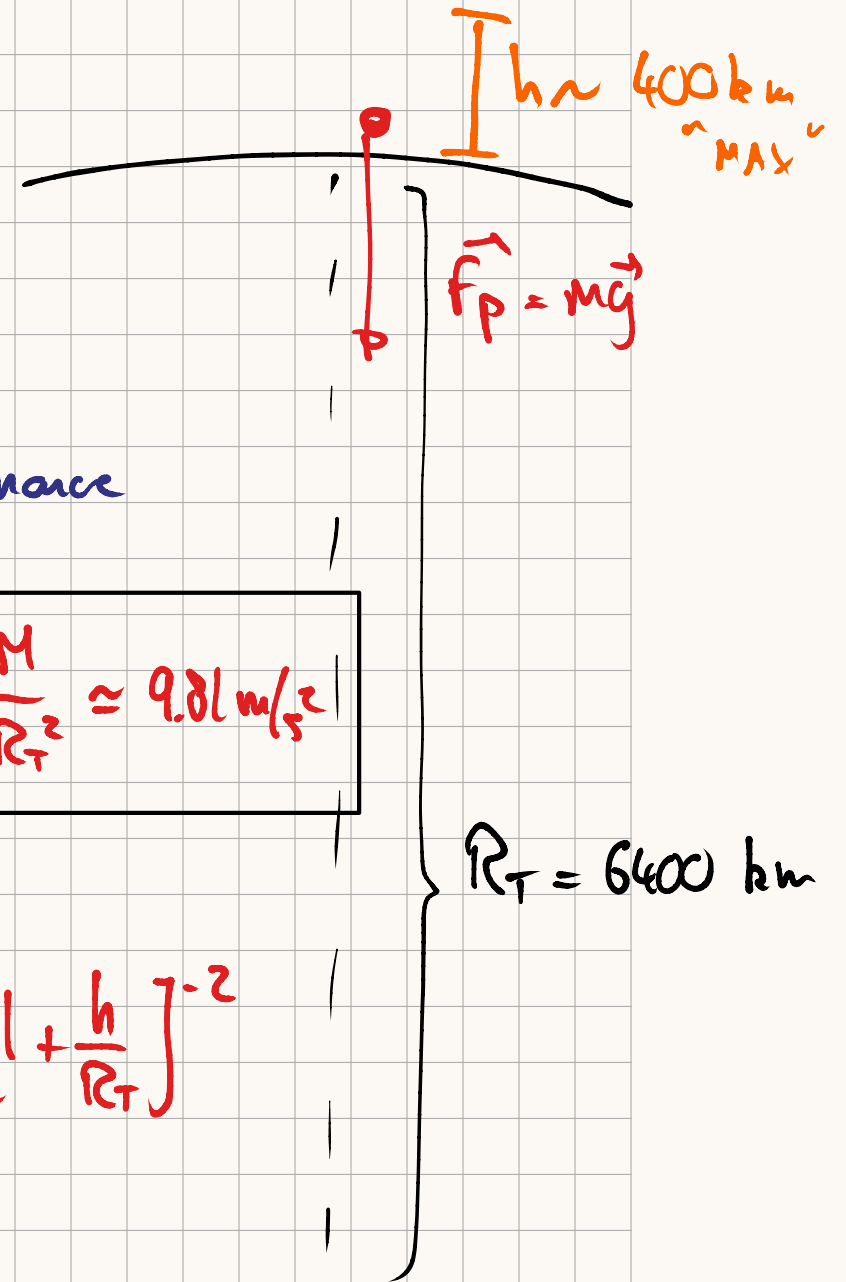
$$(1+x)^{\alpha} \approx 1+\alpha x$$

$$-mg = -G \frac{mM}{R_T^2} \Rightarrow g(R_T) = G \frac{M}{R_T^2} \approx 9.81 \text{ m/s}^2$$

Que se passe-t-il à une hauteur h ?

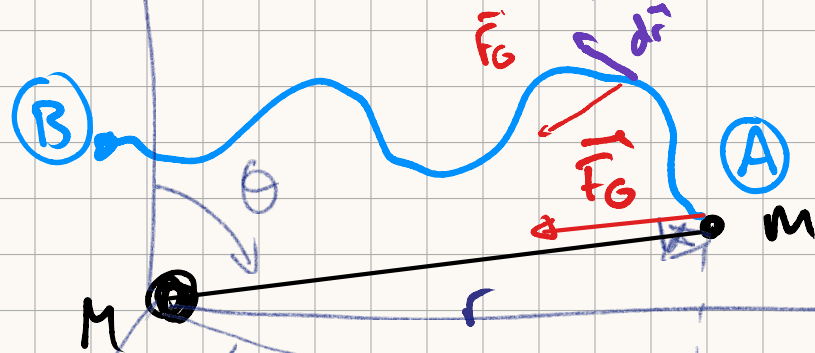
$$g(R_T+h) = G \frac{M_T}{(R_T+h)^2} = G \cdot \frac{1}{R_T^2} \frac{M_T}{\left(1 + \frac{h}{R_T}\right)^2} = g(R_T) \left[1 + \frac{h}{R_T}\right]^{-2}$$
$$= g(R_T) \left[1 - 2 \frac{h}{R_T}\right]$$

Par exemple, à 400 km (ISS), $g(R_T+400\text{km}) = 0.875 g(R_T)$

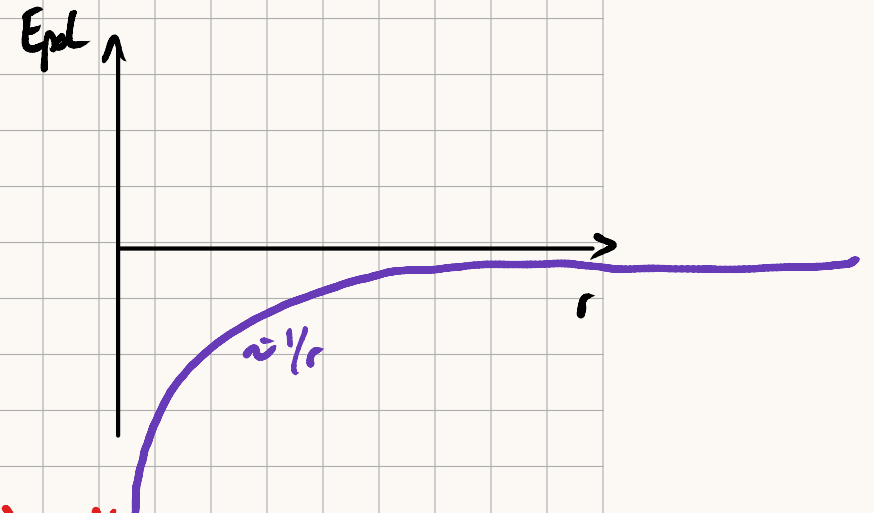


Potentiel de gravitation

Que vaut le potentiel (Énergie potentielle) associée à $\vec{F}_G = -G \frac{mM}{r^2} \hat{e}_r$?



On cherche $W_{AB}^{\vec{F}_G}$



$$W_{AB}^{\vec{F}_G} = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_A^B -G \frac{mM}{r^2} \hat{e}_r \cdot (\vec{v} \cdot dt)$$

sphérique

$$= -GmM \int_A^B \frac{1}{r^2} \hat{e}_r \cdot (r \dot{e}_r + r \dot{\theta} \hat{e}_\theta + r \dot{\varphi} \sin \theta \hat{e}_\varphi) \cdot dt$$

$$= -GmM \int_A^B \frac{\dot{r}}{r^2} \hat{e}_r \cdot \hat{e}_r dt$$

Où, $\frac{d}{dt} \left(-\frac{1}{r} \right) = +\frac{1}{r^2} \dot{r}$

$$= +GmM \left[+\frac{1}{r} \right]_{r=A}^{r=B} = GmM \left(\frac{1}{r_B} - \frac{1}{r_A} \right) = -GmM \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$$

$$= E_{pot,A} - E_{pot,B}$$

, où

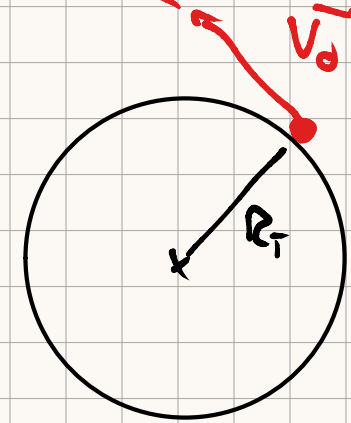
$$E_{pot}(r) = -G \frac{mM}{r}$$

→ Énergie potentielle de gravitation

Exemple: vitesse de libération

$+ \infty$
 $v = 0$

La vitesse de libération est celle qu'il faut communiquer à un objet pour qu'il échappe complètement à l'attraction terrestre.



\Rightarrow pour qu'il arrive "tout juste" à l'infini

$\Rightarrow v_{\infty} = 0.$

On a conservation de l'énergie

$$\begin{cases} E_0 = -G \frac{mM}{R_T} + \frac{1}{2} m v_0^2 \\ E_{\infty} = 0 + 0 \end{cases} \Rightarrow v_0 = \sqrt{\frac{2GM}{R_T}} \approx 11 \text{ km/s pour la Terre.}$$

Potentiel effectif

On considère le mouvement dans le plan de deux corps attirés par $\vec{F}_G = -G \frac{mM}{r^2} \hat{e}_r$.

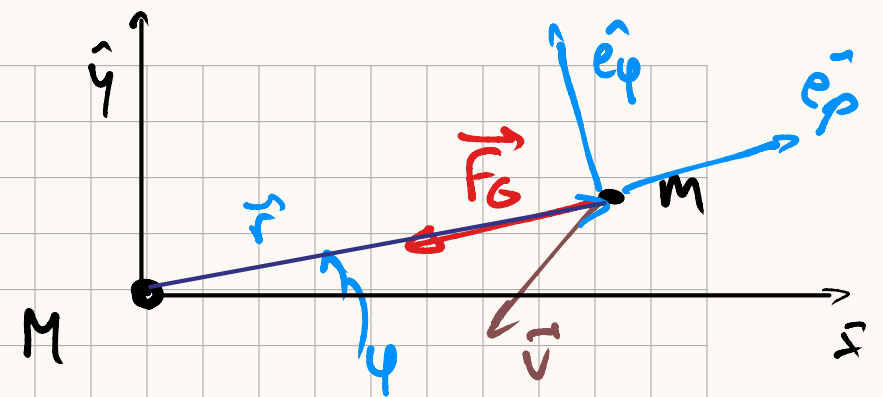
Pour décrire ce mouvement, on utilise des coordonnées polaires $(M, \hat{e}_r, \hat{e}_\varphi)$.

L'énergie mécanique vaut:

$$E_{mec} = E_{cin} + E_{pot} = \text{cste}$$

$$= \frac{1}{2} m v^2 - G m M \frac{1}{r}$$

$$= \frac{1}{2} m (\dot{r}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2) - G \frac{mM}{r} = \text{cste}$$

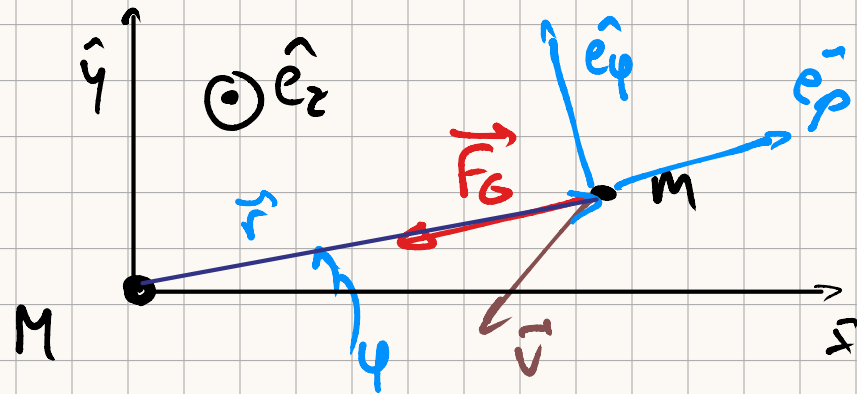


$$\vec{v} = \dot{r} \hat{e}_r + r \dot{\varphi} \hat{e}_\varphi$$

$$, E_{mec}(r, \varphi, t)$$

On a un mouvement à force centrale.

$$\Rightarrow \vec{M}_O^{F_G} = \vec{r} \wedge \vec{F}_G = r \hat{e}_r \wedge (k \cdot \frac{1}{r^2} \hat{e}_r) = 0$$



\Rightarrow le moment cinétique est conservé $\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}_O = \vec{0}$.

$$\vec{L}_O = m \cdot r^2 \cdot \dot{\varphi} \hat{e}_z = \text{cste!}$$

$$\Rightarrow \dot{\varphi} = \frac{|\vec{L}_O|}{m r^2}$$

Ainsi, on peut réécrire l'expression de l'énergie mécanique

$$E_{\text{mec}} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} m r^2 \frac{L_0^2}{m^2 r^4} - G \frac{mM}{r}$$

$$= \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2m} \frac{L_0^2}{r^2} - G m M \frac{1}{r} \Rightarrow E_{\text{mec}}(r, \dot{r})$$

$$E_{\text{mec}} = \underbrace{\frac{1}{2} M \dot{r}^2}_i + \underbrace{\frac{1}{2m} \frac{L_0^2}{r^2} - G \frac{mM}{r}}_r$$

Les 2^e et 3^e termes ne dépendent que de la position. On pose l'énergie potentielle effective

$$E_{\text{pot, eff}}(r) = \frac{1}{2m} \frac{L_0^2}{r^2} - G \frac{mM}{r}$$

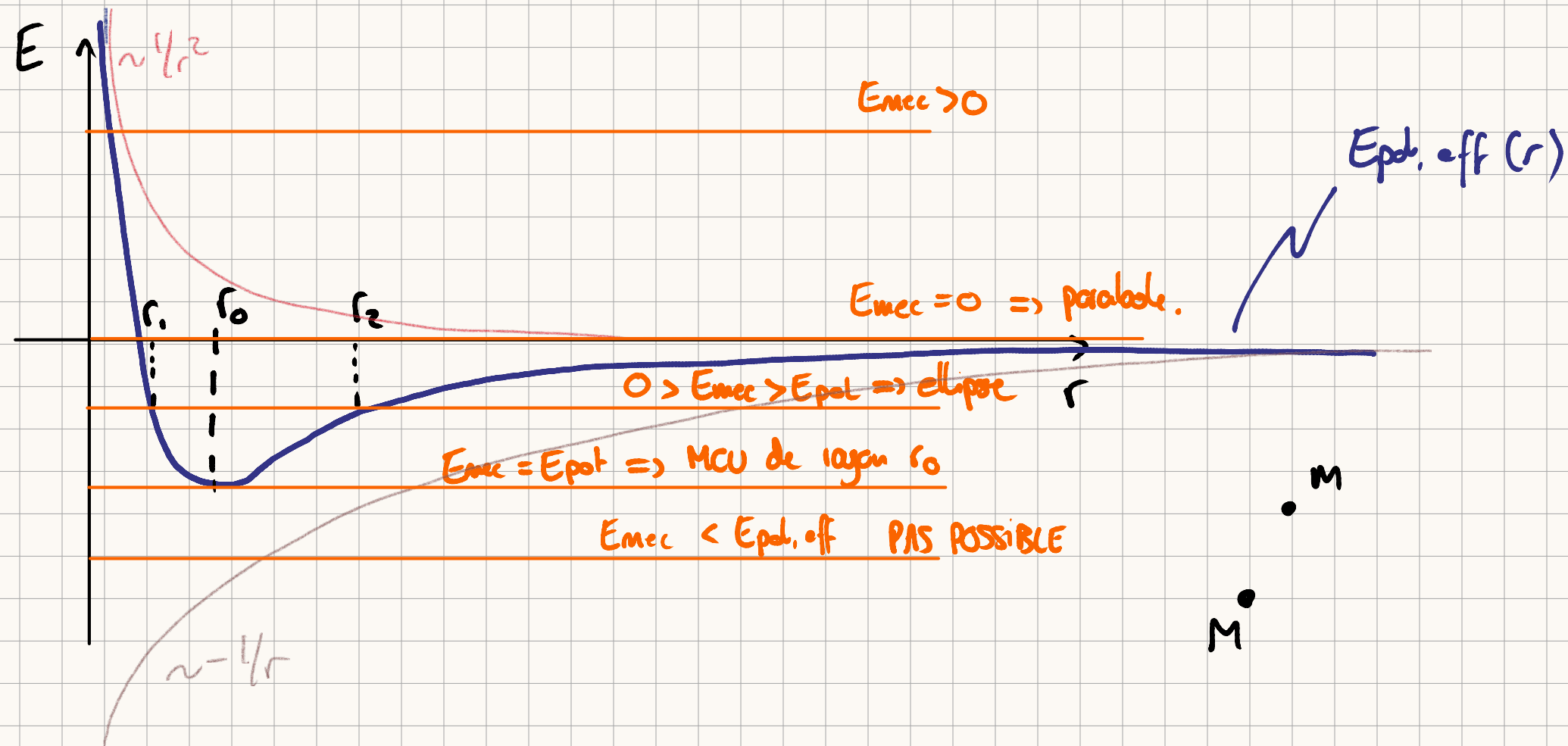
Notre problème devient

$$E_{\text{mec}} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + E_{\text{pot, eff}}(\vec{r})$$

Le mov. radial se comporte comme si le PM se déplace en 1D dans un potentiel effectif $E_{\text{pot, eff}}$ grâce à la conservation de \vec{L}_0 .

On a $E_{mec} = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + E_{pot, eff}(r)$, où $E_{pot, eff}(r) = \frac{1}{2m} \frac{L_0^2}{r^2} - G \frac{mM}{r}$

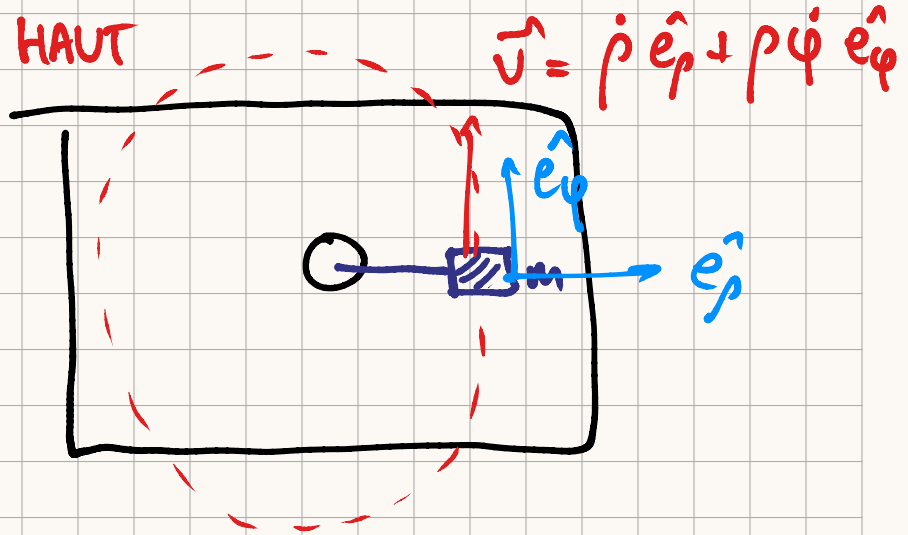
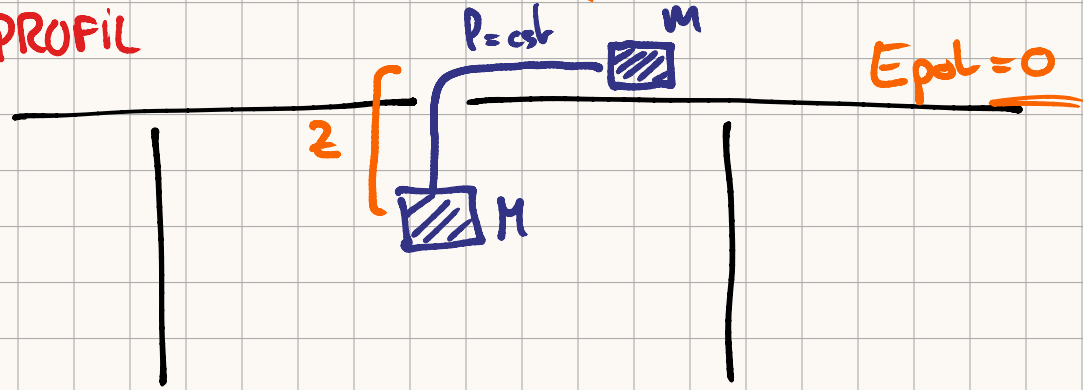
On utilise cette énergie potentielle effective pour discuter des solutions du système



Exercice : table à trou

\hat{z}

PROFIL



On cherche le type de mov. à l'équilibre:

① Energie : $E_{mec} = E_{pot} + E_{cin}$

$= E_{pot, m} + E_{pot, M} + E_{cin, m} + E_{cin, M}$

$= Mgz + \frac{1}{2} m v_m^2 + \frac{1}{2} M v_M^2 \quad (z < 0)$

$= Mgz + \frac{1}{2} m (\dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\phi}^2) + \frac{1}{2} M \dot{z}^2$

J'ai une condition de liaison : $\rho = \rho - z \quad (z < 0) \Rightarrow \dot{\rho} = 0 = \dot{\rho} - \dot{z} \Rightarrow \dot{\rho} = \dot{z}$

On injecte:

$$E_{mec} = \frac{1}{2} m (\dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\varphi}^2) + Mg(\rho - l) + \frac{1}{2} M \dot{\rho}^2$$

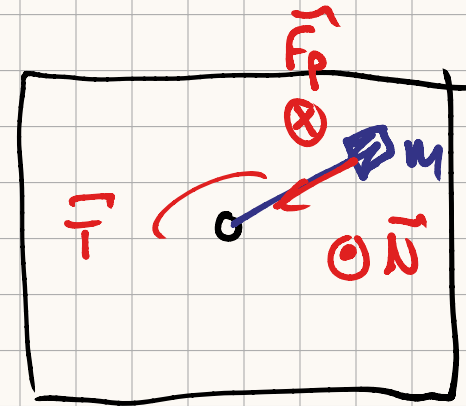
La résultante des forces sur m est centrale

$$\Rightarrow \frac{dL}{dt} = 0$$

Ainsi: $\dot{\varphi}^2 = \frac{L_0^2}{m^2 \rho^4}$, où $L_0 = \text{cste}$

$$\Rightarrow E_{mec} = \frac{1}{2} m \left(\dot{\rho}^2 + \frac{L_0^2}{m^2 \rho^2} \right) + \frac{1}{2} M \dot{\rho}^2 + Mg(\rho - l)$$

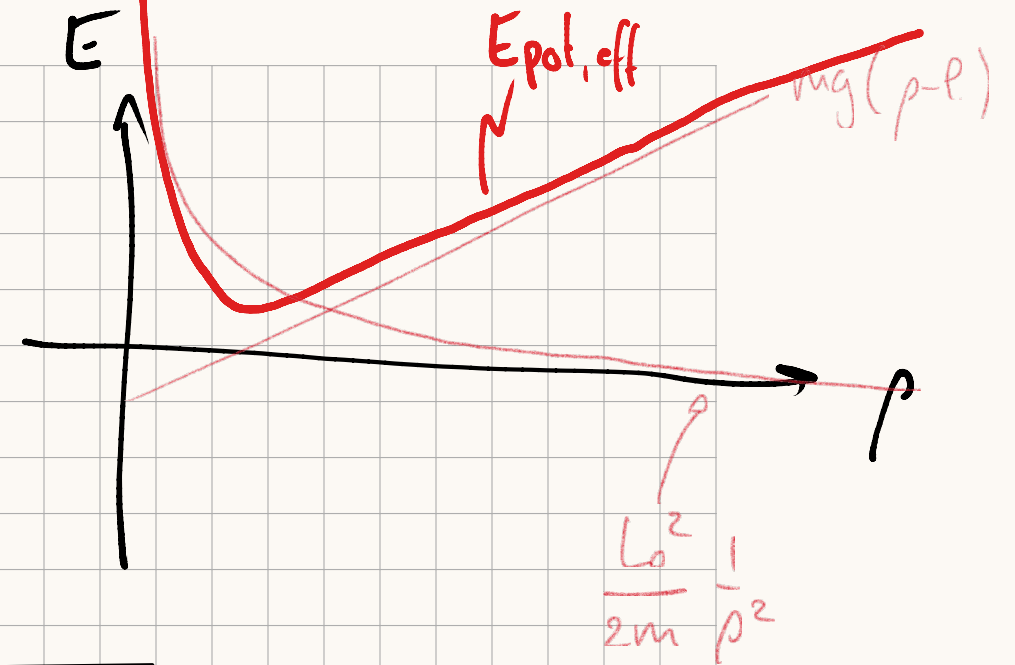
$$= \frac{1}{2} \dot{\rho}^2 (m + M) + \frac{L_0^2}{2m\rho^2} + Mg(\rho - l)$$



$$E_{\text{mec}} = \underbrace{\frac{1}{2} \dot{\rho}^2 (m+M)}_{(\dot{\rho}) \text{ cinétique}} + \underbrace{\frac{L_0^2}{2m\rho^2} + Mg(\rho-l)}_{(\rho) \Rightarrow \text{potentiel effectif.}}$$

($\dot{\rho}$) cinétique

(ρ) \Rightarrow potentiel effectif.



A l'équilibre: $\frac{dE_{\text{pot,eff}}}{d\rho} = 0$

$$\Rightarrow -\frac{L_0^2}{m\rho^3} + Mg = 0$$

$$\Rightarrow \rho^3 = \frac{L_0^2}{mMg}$$