

Applications - Chapitre 9

**Moment cinétique, moment de force
et loi de la gravitation**



A.9.1 Table à trou

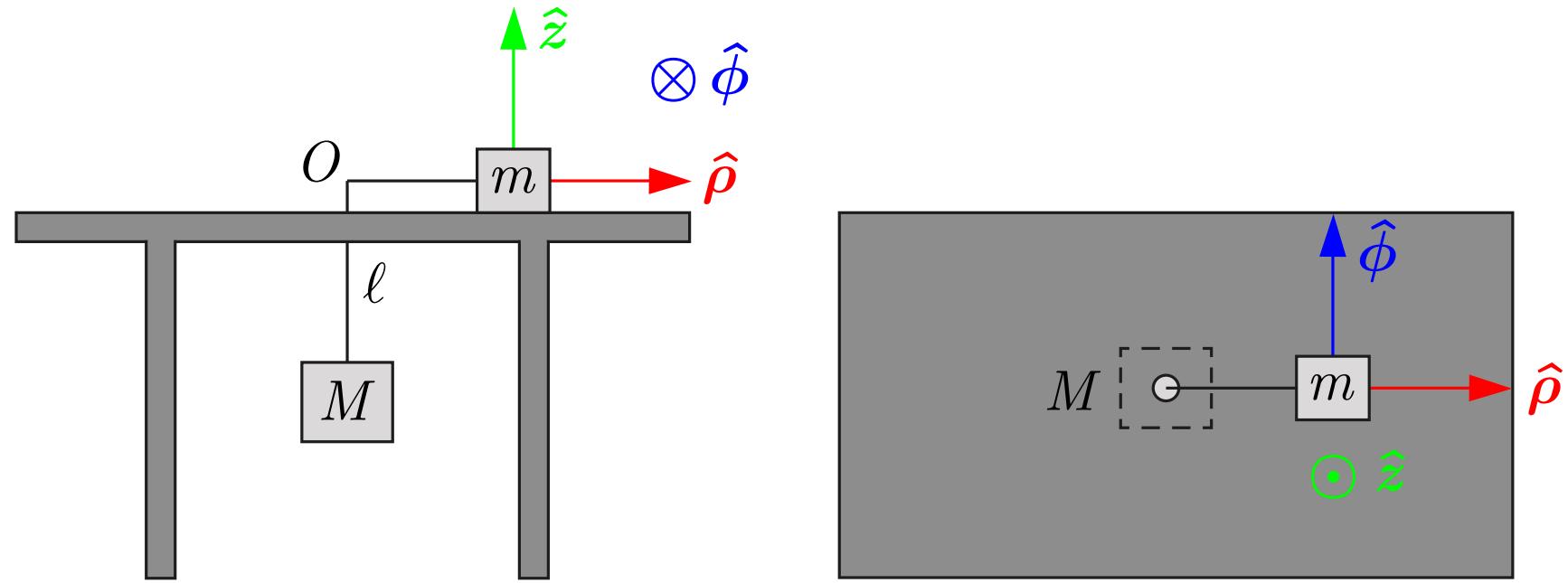
A.9.2 Equilibre en rotation

A.9.3 Balance de torsion de Cavendish

A.9.1 Table à trou

A.9.2 Equilibre en rotation

A.9.3 Balance de torsion de Cavendish



- Une table horizontale est percée d'un trou. Une masse m glisse sans frottement sur la table. Elle est attachée à un fil de masse négligeable qui coulisse sans frottement à travers le trou. Un contrepoids de masse M est attaché à l'autre extrémité du fil de longueur ℓ .

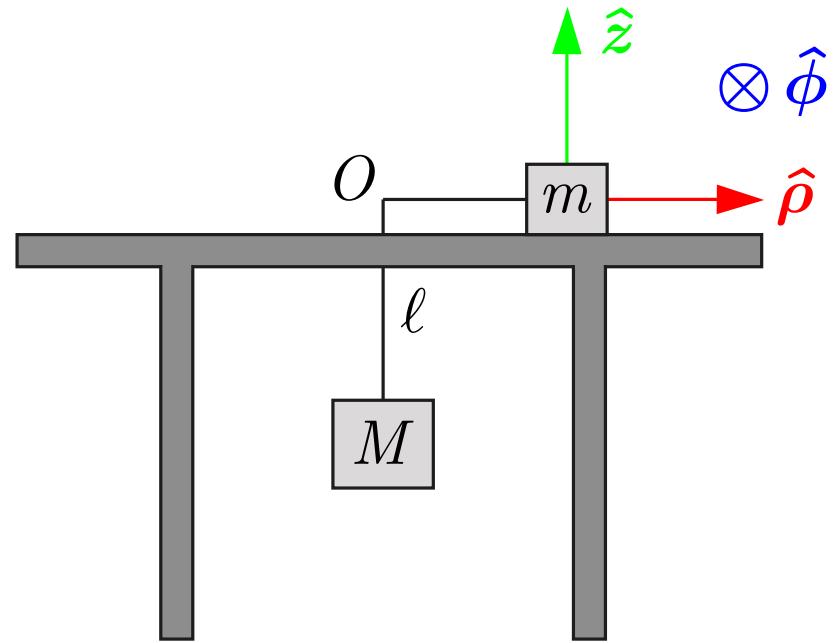
➊ Masse m :

- Energie cinétique : (A.9.1)

$$T_m = \frac{1}{2} m v_m^2 = \frac{1}{2} m (\dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\phi}^2)$$

- Energie potentielle : (réf. table)

$$V_m = 0 \quad (A.9.2)$$



➋ Masse M :

- Energie cinétique :

$$T_M = \frac{1}{2} M v_M^2 = \frac{1}{2} M \dot{z}^2 \quad (A.9.3)$$

- Energie potentielle : (réf. table)

$$V_M = Mgz \quad \text{où} \quad z < 0 \quad (A.9.4)$$

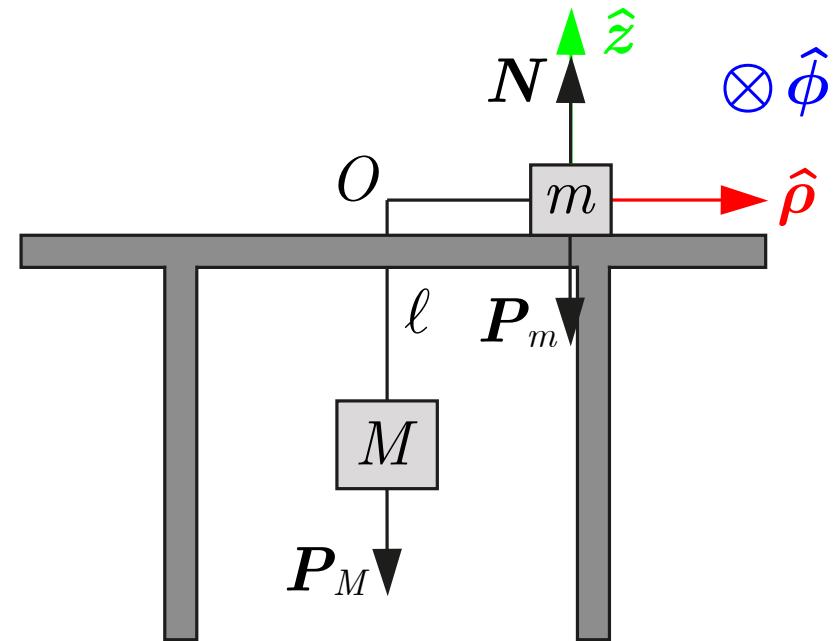
- Longueur du fil : ($z < 0$)

$$\ell = \rho - z = \text{cste} \quad (A.9.5)$$

$$\Rightarrow \dot{z} = \dot{\rho} \quad (A.9.6)$$

- Energie mécanique :

$$\begin{aligned} E &= E_m + E_M = T_m + \underbrace{V_m}_{=0} + T_M + V_M \\ &= \frac{1}{2} m \left(\dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\phi}^2 \right) + \frac{1}{2} M \dot{z}^2 + Mgz \\ &= \frac{1}{2} m \left(\dot{\rho}^2 + \rho^2 \dot{\phi}^2 \right) + \frac{1}{2} M \dot{\rho}^2 + Mg(\rho - \ell) \end{aligned} \quad (A.9.7)$$



- Moment cinétique évalué en O :

$$\begin{aligned} \mathbf{L}_O &= \mathbf{L}_{O,m} + \mathbf{L}_{O,M} = \mathbf{r}_m \times m \mathbf{v}_m + \mathbf{r}_M \times M \mathbf{v}_M \\ &= \rho \hat{\boldsymbol{\rho}} \times m \left(\dot{\rho} \hat{\boldsymbol{\rho}} + \rho \dot{\phi} \hat{\boldsymbol{\phi}} \right) + \cancel{z \hat{\boldsymbol{z}} \times M \dot{z} \hat{\boldsymbol{z}}} = m \rho^2 \dot{\phi} \hat{\boldsymbol{z}} \end{aligned} \quad (A.9.8)$$

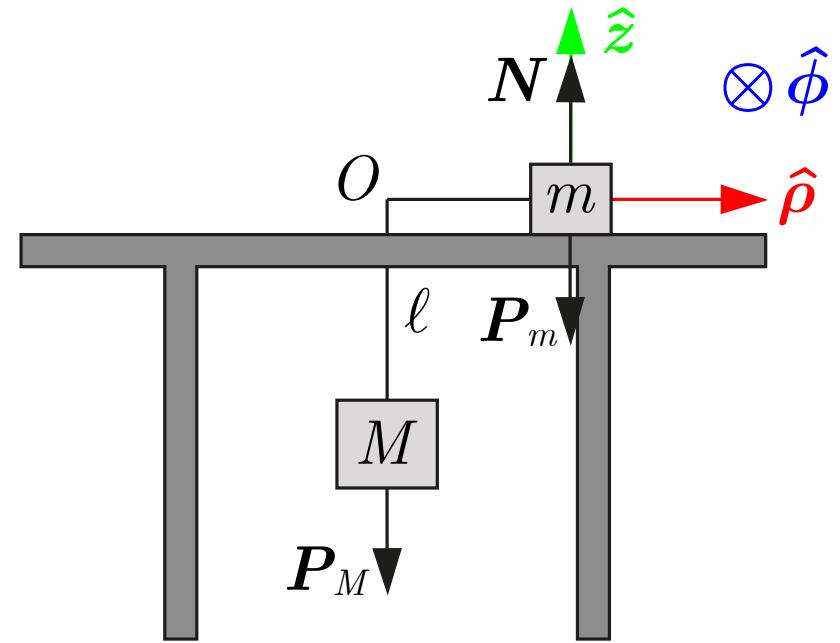
- Mouvement plan : (masse m)

$$\mathbf{P}_m + \mathbf{N} = \mathbf{0} \quad (A.9.9)$$

- Théorème du moment cinétique :

$$\sum M_O^{\text{ext}} = \dot{L}_O \quad (A.9.10)$$

$$\cancel{\mathbf{r}_m \times \mathbf{P}_m} + \cancel{\mathbf{r}_m \times \mathbf{N}} + \underbrace{\mathbf{r}_M \times \mathbf{P}_M}_{= \mathbf{0}} = \mathbf{0}$$



$$\Rightarrow L_O = \text{cste} \quad \Rightarrow \quad L \equiv m\rho^2\dot{\phi} = \text{cste} \quad (A.9.11)$$

- Energie mécanique : $\dot{\phi}^2 = \frac{L^2}{m^2\rho^4}$

$$E = \frac{1}{2}m\left(\dot{\rho}^2 + \frac{L^2}{m^2\rho^2}\right) + \frac{1}{2}M\dot{\rho}^2 + Mg(\rho - \ell) \quad (A.9.12)$$

- Energie mécanique :

$$E = \frac{1}{2} (M + m) \dot{\rho}^2 + \frac{L^2}{2m\rho^2} + Mg(\rho - \ell) \quad (A.9.13)$$

- Le premier terme est l'énergie cinétique radiale, le deuxième terme est l'énergie cinétique de rotation et le dernier est l'énergie potentielle gravitationnelle.
- Conservation de l'énergie : $E = \text{cste}$

$$\dot{E} = (M + m) \ddot{\rho} \dot{\rho} - \frac{L^2}{m \rho^3} \dot{\rho} + Mg \dot{\rho} = 0 \quad (A.9.14)$$

- Equation du mouvement :

$$\ddot{\rho} - \frac{L^2}{m(M+m)\rho^3} + \frac{M}{M+m}g = 0 \quad (A.9.15)$$

- Mouvement circulaire uniforme :

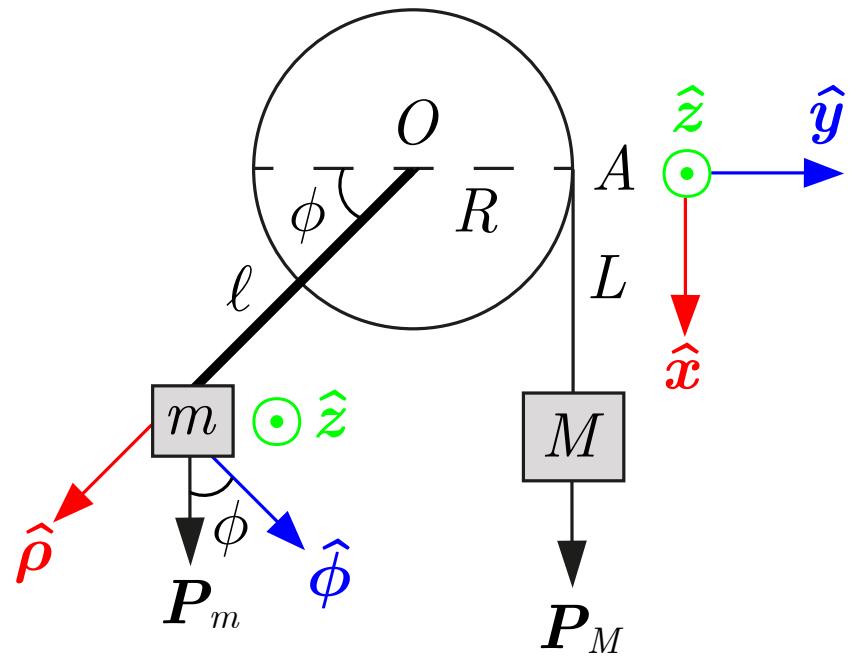
$$\rho = \text{cste} \quad \Rightarrow \quad \ddot{\rho} = 0 \quad \Rightarrow \quad \rho = \sqrt[3]{\frac{L^2}{Mmg}} \quad (A.9.16)$$

A.9.1 Table à trou

A.9.2 Equilibre en rotation

A.9.3 Balance de torsion de Cavendish

- Un disque de rayon R et de masse négligeable tourne verticalement autour de son centre O . Une barre de longueur ℓ et de masse négligeable est fixée sur le disque. Une masse m se trouve à l'extrémité de la barre.
- Un contrepoids de masse M est attaché à un fil de masse négligeable enroulé autour du disque. Le système est à l'équilibre.
- D'après le théorème du moment cinétique, à l'équilibre, la somme des moments de forces extérieures s'annule. Par conséquent, à l'équilibre, la somme vectorielle des moments de force dus aux poids \mathbf{P}_m et \mathbf{P}_M s'annule.



- Théorème du moment cinétique :

$$\sum M_O^{\text{ext}} = \mathbf{0} \quad (\text{A.9.17})$$

- Equilibre en rotation : (A.9.18)

$$\mathbf{r}_m \times \mathbf{P}_m + \mathbf{r}_M \times \mathbf{P}_M = \mathbf{0}$$

- Moments de force :

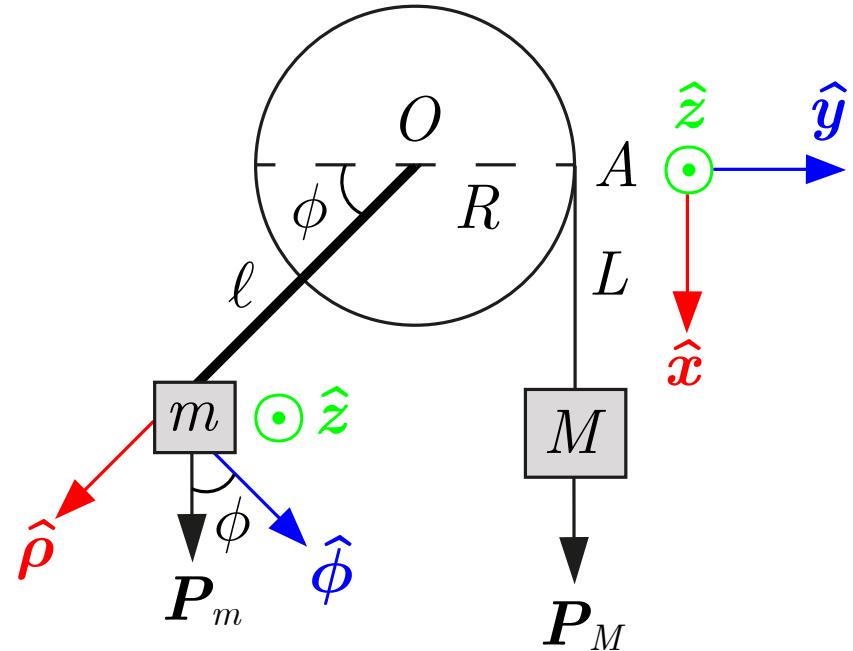
$$\textcircled{1} \quad \mathbf{r}_m \times \mathbf{P}_m = \ell \hat{\rho} \times mg \left(\cos \phi \hat{\phi} + \sin \phi \hat{\rho} \right) = mgl \cos \phi \hat{z} \quad (\text{A.9.19})$$

$$\textcircled{2} \quad \mathbf{r}_M \times \mathbf{P}_M = (R \hat{y} + L \hat{x}) \times Mg \hat{x} = -MgR \hat{z} \quad (\text{A.9.20})$$

- Equilibre en rotation : $(\phi \equiv \phi_0)$

selon \hat{z} : $mgl \cos \phi_0 - MgR = 0 \quad (\text{A.9.21})$

$$\Rightarrow \cos \phi_0 = \frac{MR}{ml} > 0 \quad (\text{A.9.22})$$



- Condition d'équilibre : mathématique

$$\cos \phi_0 = \frac{MR}{m\ell} \leqslant 1 \quad \Rightarrow \quad \ell \geqslant \frac{MR}{m} \quad (A.9.23)$$

- Interprétation physique :

Pour un disque de rayon R donné et des masses M et m fixées, la barre doit être assez longue pour que l'équilibre existe.

- Angles d'équilibre :

$$\phi_0 = \pm \arccos \left(\frac{MR}{m\ell} \right) \quad (A.9.24)$$

Il y a deux solutions symétriques par rapport à la droite horizontale qui passe par le centre O du cercle.

- Pour déterminer la stabilité de ces positions d'équilibre, on choisit comme référence d'énergie potentielle gravitationnelle cette droite horizontale passant par le point O .

- Energie potentielle : longueur du fil : $L = L_O - R\phi$

$$V = -mgl \sin \phi - Mg(L_O - R\phi) \quad (A.9.24)$$

- Positions d'équilibre :

$$\frac{dV}{d\phi} \Big|_{\phi=\phi_0} = -mgl \cos \phi_0 + MgR = 0 \quad (A.9.25)$$

$$\Rightarrow \cos \phi_0 = \frac{MgR}{mgl} > 0 \quad (A.9.26)$$

- Stabilité des positions d'équilibre : $\phi_0 \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$

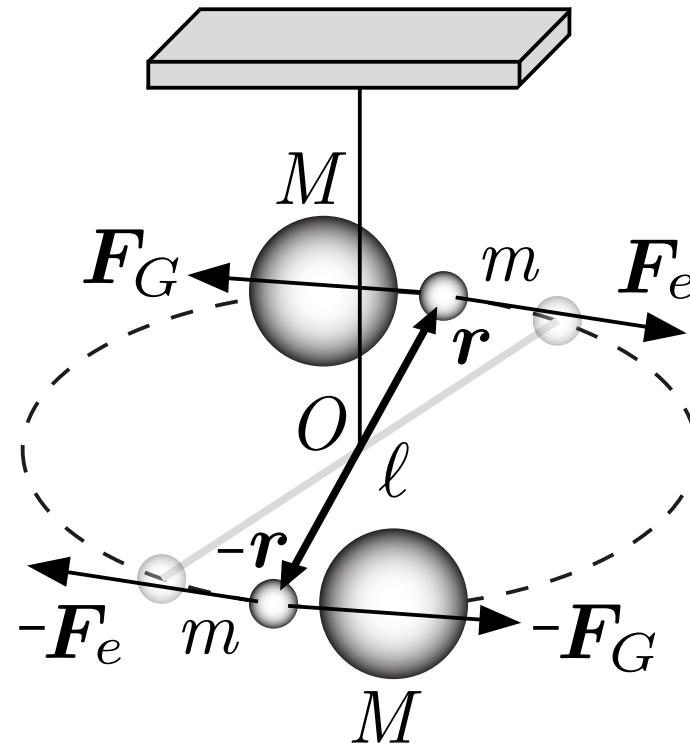
$$\frac{d^2V}{d\phi^2} \Big|_{\phi=\phi_0} = mgl \sin \phi_0 \quad (A.9.27)$$

- | | |
|---|--|
| ① Si $\phi_0 > 0 \Rightarrow \sin \phi_0 > 0 \Rightarrow$ équilibre stable (dessous) | ② Si $\phi_0 < 0 \Rightarrow \sin \phi_0 < 0 \Rightarrow$ équilibre instable (dessus) |
|---|--|

A.9.1 Table à trou

A.9.2 Equilibre en rotation

A.9.3 Balance de torsion de Cavendish



- Deux petites masses identiques m sont montées sur une tige horizontale de longueur ℓ et de masse négligeable attachée en son centre O à un fil vertical. Deux grandes masses identiques M sont fixées de manière symétrique à proximité des petites masses dans le plan horizontal.
- Le couple de forces gravitationnelles F_G entre les petites et grandes masses génère un moment de forces gravitationnelles résultant $M_{G,O}$. L'élasticité du fil de torsion vertical génère un couple de forces élastiques F_e qui donne lieu un moment de forces élastiques résultant $M_{e,O}$.

- Moments de forces extérieures : tige
- ① Moment de forces gravitationnelles : deux masses

- Vecteurs position : arrière et avant

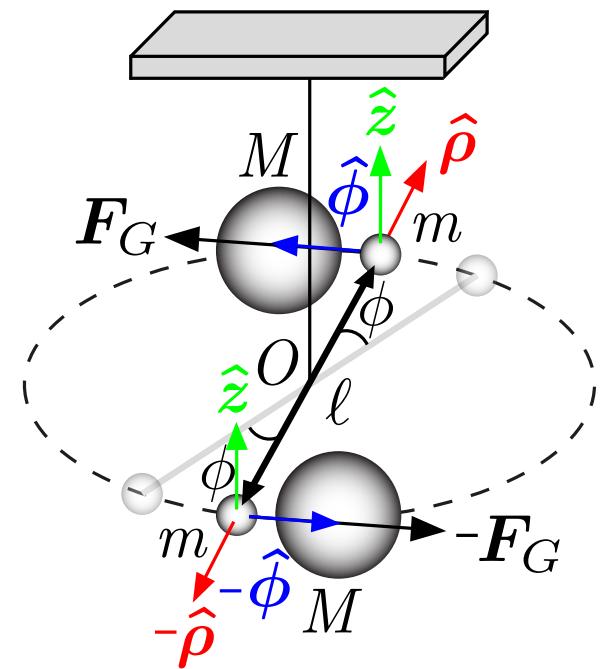
$$\mathbf{r} = \frac{\ell}{2} \hat{\rho} \quad \text{et} \quad -\mathbf{r} = -\frac{\ell}{2} \hat{\rho}$$

- Forces de la gravitation : tige ($d \ll \ell$)

$$\mathbf{F}_G = \frac{G M m}{d^2} \hat{\phi} \quad \text{et} \quad -\mathbf{F}_G = -\frac{G M m}{d^2} \hat{\phi}$$

- Moment de forces gravitationnelles :

$$\begin{aligned} \mathbf{M}_{G,O} &= \mathbf{r} \times \mathbf{F}_G + (-\mathbf{r}) \times (-\mathbf{F}_G) \\ &= 2\mathbf{r} \times \mathbf{F}_G = 2 \left(\frac{\ell}{2} \hat{\rho} \right) \times \left(\frac{G M m}{d^2} \hat{\phi} \right) \\ &= \frac{G M m \ell}{d^2} \hat{z} \end{aligned} \tag{A.9.29}$$



- Moment de forces élastiques : tige ($\phi \ll 1$)

- ② Moment de forces élastiques : deux masses

- Vecteurs déplacement : arrière et avant

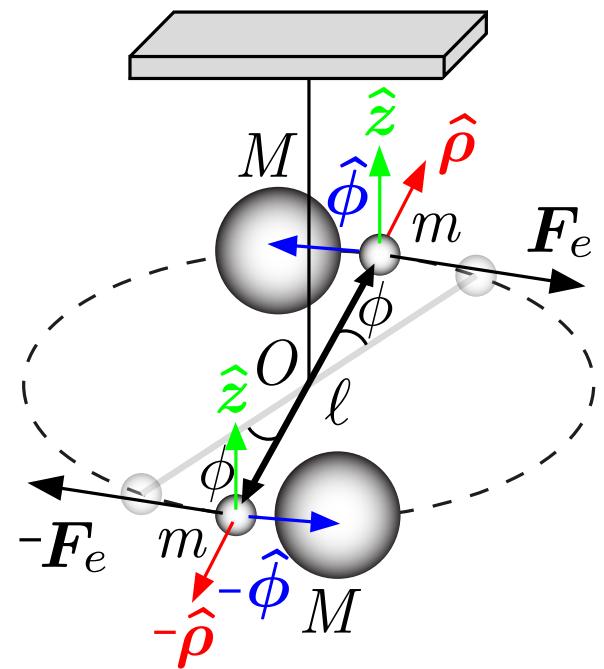
$$\mathbf{d} = \frac{\ell}{2} \phi \hat{\phi} \quad \text{et} \quad -\mathbf{d} = -\frac{\ell}{2} \phi \hat{\phi}$$

- Forces élastiques : tige

$$\mathbf{F}_e = -k \frac{\ell}{2} \phi \hat{\phi} \quad \text{et} \quad -\mathbf{F}_e = k \frac{\ell}{2} \phi \hat{\phi}$$

- Moment de forces élastiques :

$$\begin{aligned} \mathbf{M}_{e,O} &= \mathbf{r} \times \mathbf{F}_e + (-\mathbf{r}) \times (-\mathbf{F}_e) \\ &= 2\mathbf{r} \times \mathbf{F}_e = 2 \left(\frac{\ell}{2} \hat{\rho} \right) \times \left(-k \frac{\ell}{2} \phi \hat{\phi} \right) \\ &= -\frac{k \ell^2 \phi}{2} \hat{\mathbf{z}} \equiv -\kappa \phi \hat{\mathbf{z}} \quad (A.9.30) \end{aligned}$$



- Equilibre en rotation : tige

$$\sum \mathbf{M}_O^{\text{ext}} = \mathbf{M}_{G,O} + \mathbf{M}_{e,O} = \mathbf{0} \quad (A.9.31)$$

- Equilibre en rotation : $\phi = \phi_0$

selon \hat{z} :

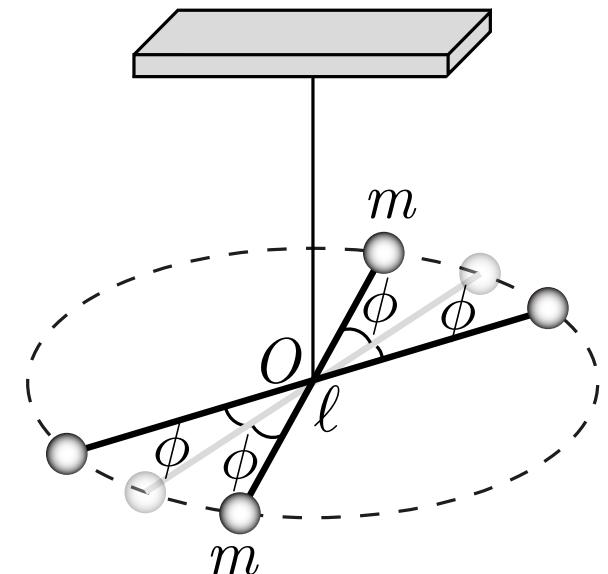
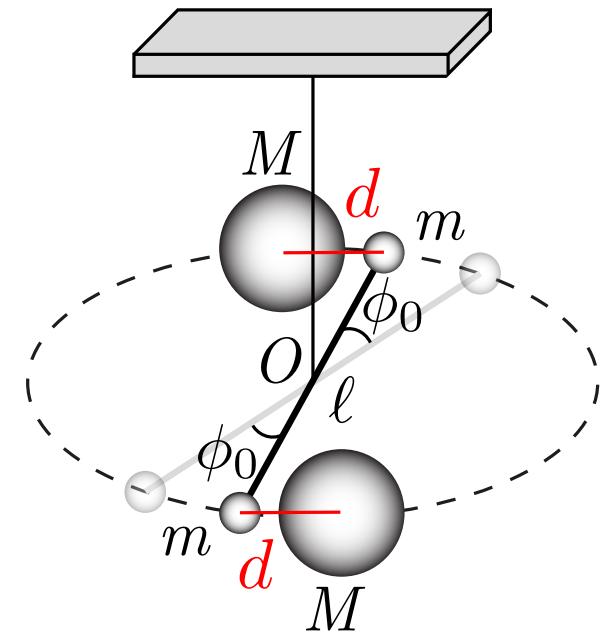
$$\frac{G M m \ell}{d^2} - \frac{k \ell^2 \phi_0}{2} = 0 \quad (A.9.32)$$

- Constante de la gravitation :

$$G = \frac{k \ell d^2 \phi_0}{2 M m} \quad (A.9.33)$$

- Pour déterminer la constante élastique k , on mesure la période T des petites oscillations des petites masses autour de l'équilibre initial en absence des grandes masses.

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}} = 2\pi \sqrt{\frac{m \ell^2}{2 \kappa}} \equiv 2\pi \sqrt{\frac{I}{\kappa}} \quad (A.9.34)$$



- Constante de la gravitation :

$$G = \frac{k \ell d^2 \phi_0}{2 M m} \quad (A.9.33)$$

- Période : oscillations de la tige

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}} \quad (A.9.34)$$

- Constante de la gravitation :

$$G = \frac{2\pi^2 \ell d^2 \phi_0}{M T^2} \quad (A.9.35)$$

