1 Mouvements

1.1 Mouvement Rectiligne

Mouvement d'un corps sur une trajéctoire réctiligne.

Uniforme (MRU)

$$\begin{cases} v = \text{const} \\ x = x_0 + v \cdot t \end{cases} \qquad \begin{cases} v = \text{Vitesse } [m/s] \\ x = \text{Position } [m] \\ x_0 = \text{Position initiale } [m] \\ t = \text{Temps } [s] \end{cases}$$

Uniformément Accéléré (MRUA)

$$\begin{cases} a = \text{const} \\ v(t) = v_0 + a \cdot t \\ x(t) = x_0 + v_0 \cdot t + \frac{a \cdot t^2}{2} \end{cases}$$

$$\begin{vmatrix} a = \text{Accélération } [m/s^2] \\ v_0 = \text{Vitesse initiale } [m/s] \end{vmatrix}$$

1.2 Mouvement Circulaire

Mouvement d'un corps autour d'un point de rotation (trajectoire circulaire).

Uniforme (MCU)

$$\begin{cases} \omega = \text{const} & \omega = \text{Vitesse angulaire } [rad/s] \\ \omega = \frac{\Delta \theta}{\Delta t} & \theta = \omega \cdot t + \theta_0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} \omega = \text{Const} & \omega = \text{Vitesse angulaire } [rad/s] \\ \theta = \text{Angle } [rad] \\ \theta_0 = \text{Angle initial } [rad] \\ t = \text{Temps } [s] \end{cases}$$

Uniformément Accéléré (MCUA)

$$\begin{cases} \alpha = \text{const} \\ \omega = \omega_0 + \alpha \cdot t \end{cases}$$

$$\theta = \theta_0 + \omega \cdot t + \frac{\alpha \cdot t^2}{2}$$

$$V = \omega \cdot r$$

$$a_c = \frac{V^2}{r} \text{ OU } \omega^2 \cdot r$$

$$F_c = m \cdot a_c$$

$$r = \text{Rayon [m]}$$

$$\alpha = \text{Accélération angulaire } [rad/s^2]$$

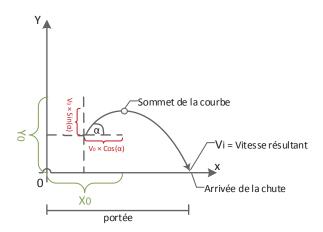
$$\omega_0 = \text{Vitesse angulaire initiale } [rad/s]$$

$$V = \text{Vitesse tangantielle } [m/s]$$

$$a_c = \text{Accélération centripète } [m/s^2]$$

$$F_c = \text{Force centripète } [N]$$

Balistique 2



Au sommet de la courbe: $v_y(t) = 0$

2.1 Equations du mouvement

Acceleration

$$\begin{cases} a_x = 0 \\ a_y = -g \end{cases}$$

Vitesse

$$\begin{cases} v_x(t) = v_0 \cdot \cos \alpha \\ v_y(t) = v_0 \cdot \sin \alpha + a_y \cdot t \end{cases}$$

Position

$$\begin{cases} x(t) = x_0 + v_0 \cdot \cos \alpha \cdot t \\ y(t) = y_0 + v_0 \cdot \sin \alpha \cdot t + \frac{a \cdot t^2}{2} \end{cases}$$

Equations annexes

A utiliser avec précautions, ne s'appliquent pas dans tous les cas.

Portée

$$y_{\text{max}} = \frac{(v_0 \cdot \sin \alpha)^2}{2a} + y_0$$

$$v_i(t) = \sqrt{v_y(t)^2 + v_x(t)^2}$$

Les unités sont identiques aux unités de la section MRUA

3 Newton

3.1 Lois de Newton

1^{ere} loi de Newton

Tout corps dont la somme des forces est nulle est soit au repos, soit animé d'un mouvement rectiligne uniforme non accéléré.

2^{ème} loi de Newton

L'altération du mouvement est proportionnelle à la force qui lui est imprimée ; et cette altération se fait en ligne droite dans la direction de la force.

$$F = m \cdot a$$
$$a = \frac{\sum F}{\sum m}$$

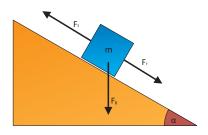
3^{ème} loi de Newton

Pour chaque action, il existe une réaction égale et opposée.

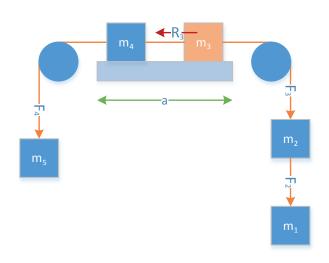
$$\sum \overrightarrow{F} = 0$$

Lois dérivées

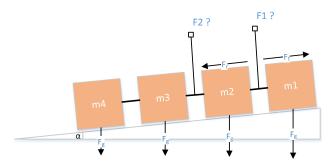
Tirer un objet sur une pente



Système de poulies



Forces de retenue et de traction



$$\frac{\sum F_t - \sum R_r - F_g}{\sum m} \left| F_g = m \cdot g \cdot \sin \alpha \right|$$

notes

$$\alpha = \tan^{-1}(\text{pente}_{\text{en }\%})$$

$$a = \frac{\sum F_n - \sum R_n}{\sum m_n}$$

$$= \frac{g \cdot (m_1 + m_2 - m_5) - R_3}{|m_1| + |m_2| + |m_3| + |m_4| + |m_5|}$$

Variables

$$F_n = m_n \cdot g$$

$$R_n = \text{Résistance sur la masse } n$$

notes

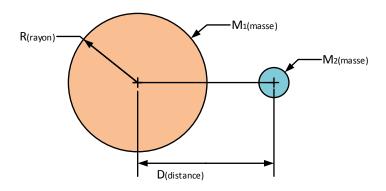
 F_n est nulle si l'objet n'est pas en suspension (ex m_4) Les masses qui ne sont pas en suspension et qui n'exercent pas de frottent sont tout de même comptées dans la somme des masses $(\sum m_n)$

$$F_t - F_g = \sum m \cdot a$$
$$F_g = \sum m \cdot g \cdot \sin \alpha$$

notes

La somme des masses est dépendant du référentiel.

3.2 Gravitation Universelle



Loi de la Gravitation universelle

Deux corps quelconques s'attirent de manière proportionelle à leur masse et inversément proportionnelle au carré de leur distance.

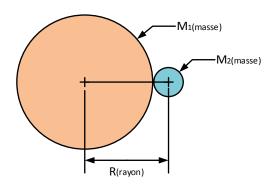
$$F_G = G \cdot \frac{m_1 \cdot m_2}{d^2}$$

 F_G = Force de gravitation [N] G = Gravitation universelle

 $m_i = \text{Masse [Kg]}$

d = Distance entre des corps [Km]

Gravitation d'un corps



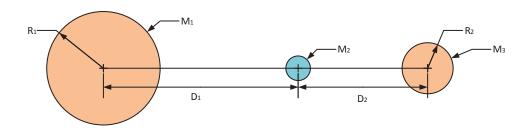
Cette loi peut être dérivée lorsqu'un objet est suffisamment proche d'un corps de masse et taille beaucoup plus importantes. Le corps plus petit devient donc insignifiant.

$$F_G = G \cdot \frac{m}{r^2}$$

Attraction entre deux champs de gravité

Une autre dérivation de cette loi peut s'appliquer lorsqu'un objet est soumis à deux champs de gravité distincts. Cette dérivation permet d'obtenir la direction et la vitesse avec laquel le corps au milieu se dirige.

$$a = G \cdot \left(\frac{m_1 \cdot m_2}{d_1^2} - \frac{m_3 \cdot m_2}{d_2^2} \right)$$



Équilibre d'attraction

Lorsque l'objet se trouve à l'équilibre, l'accélération vaut 0. La formule peut donc être modifiée.

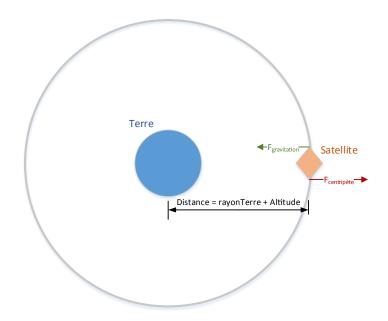
$$\frac{m_1 \cdot m_2}{d_1^2} = \frac{m_3 \cdot m_2}{d_2^2}$$

Rapport des distances et des masses

$$\frac{d_1^2}{d_2^2} = \frac{m_1}{m_3}$$

3.3 Mise en orbite

Géostationnaire



Pour qu'un objet soit en orbite géosynchrone la force de gravité doit être égale à la force centripète.

$$F_g = F_c$$

$$\omega = \frac{\text{Nombre de tours}}{\text{Temps [s]}}$$

Generalisation

$$G \cdot \frac{M_p \cdot M_o}{d^2} = M_o \cdot \omega^2 \cdot d$$
$$d = r_p + alt$$

 M_p = Masse de la planète [Kg]

 $M_o = \text{Masse de l'objet [Kg]}$ d = Distance entre les corps [km]

Rayon de la planète [km]

Altitude [km]

Nombre de passages au dessus d'un point pour une période donnée

$$n = \frac{\omega_o}{\omega_p}$$

Sens identiques: n+1Sens contraires: n-1

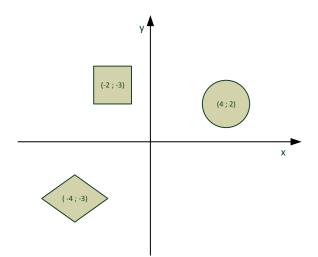
4 Statique

La statique est l'étude des forces sur un système à l'équilibre, la somme de ses forces est donc nulle.

$$\sum \vec{F} = 0$$

Les forces sont considérées comme des vecteurs est s'additionnenet donc comme tels.

4.1 Centre de gravité



les situations.

$$m = S \cdot d$$

$$p = \sum m$$

$$G_x = \frac{\sum (m_n \cdot x_n)}{p}$$

$$G_y = \frac{\sum (m_n \cdot y_n)}{p}$$

m = Masse [Kg] $S = \text{Surface } [m^2]$ $d = \text{Densit\'e } [Kg/m^2]$ $p = \text{Masse du syst\`eme [Kg]}$ $x \text{ et } G_y = \text{Coordonn\'ee du centre de gravit\'e [m]}$ tes

(1) Le calcul $m = S \cdot d$ n'est pas applicable dans toutes

4.2 Moment de Force

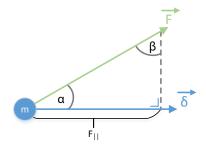
Lorsqu'une force est appliquée sur un corps attaché à un axe de rotation, cette force produit un moment de force dont l'effet est propotionnel à la distance par rapport au centre de rotation et est mitigé par l'angle en fonction du corps.

$$\begin{cases} F_{\perp} = F \cdot \sin \alpha \\ M = F_{\perp} \cdot d \end{cases} \qquad M = \text{Moment de force} \\ F_{\perp} = \text{Force perpendiculaire [N]} \\ F = \text{Force [N]} \\ \alpha = \text{Angle de la force [deg]} \end{cases}$$

5 Energie & Puissance

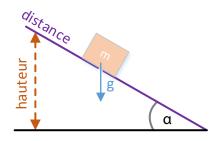
5.1 Energie mécanique

Travail de force



$$\begin{split} W &= F \cdot \ell \\ &= F_{\parallel} \cdot \ell \\ &= F \cdot \sin \alpha \cdot \ell \\ &= F \cdot \cos \beta \cdot \ell \end{split}$$

Formules dérivées



Tavail de force sur une pente

$$h = \sin \alpha \cdot d$$
$$W = h \cdot m \cdot g$$

$$egin{array}{lll} h &=& {
m D\'{e}nivel\'e} \ [{
m m}] \\ d &=& {
m Distance} \ [{
m m}] \\ m &=& {
m Masse} \ {
m du} \ {
m corps} \ [{
m kg}] \end{array}$$

5.2 Energie Cynétique & Potentielle

Théorème de l'énergie Cynétique

$$E_{W_{AB}} = E_{\text{cin}_B} - E_{\text{cin}_A}$$
$$= m \cdot g \cdot d$$
$$E_{\text{cin}} = \frac{1}{2} \cdot m \cdot v^2$$

$$m = \text{Masse [N]}$$

 $E_{W_{AB}} = \text{Energie cynétique [N]}$

Théorème de l'énergie Potentielle

$$E_{\text{pot}} = \sum m_o \cdot g \cdot \Delta h$$

$$E_{\text{pot}} = -G \cdot m_p \cdot m_o \cdot \frac{1}{\Delta h}$$
 (1)

$$m_o = \text{Masse objet [Kg]}$$

 $m_p = \text{Masse planète [Kg]}$
 $\Delta h = \text{Diff. d'altitude [m]}$

Formules dérivées

Force de frottement & décélération

$$d = \text{Distance [m]}$$
 $d_f = \text{Distance d'arrêt [m]}$
 $f = \text{Force de frottement [N]}$

Différence de potentiel

$$\Delta E_{\text{pot}_{AB}} = E_{\text{pot}_{B}} + E_{\text{pot}_{A}}$$

Objet en déplacement

$$\Delta E_{\sin_{AB}} = \Delta E_{\text{pot}_{AB}} + E_{W_{AB}}$$

5.3 Puissance

Théorème

$$P = \frac{E}{T}$$
$$= \frac{F \cdot d}{T}$$
$$= F \cdot v$$

$$\begin{array}{rcl} P & = & \text{Puissance} \; [\text{J/s} = \text{W(atts)}] \\ E & = & \text{Energie} \; [\text{J}] \\ T & = & \text{Temps} \; [\text{s}] \\ F & = & \text{Force} \; [\text{N}] \\ v & = & \text{Vitesse} \; [\text{m/s}] \end{array}$$

Rendement

$$\text{Rendement} = \frac{E_{\text{Utile}}}{E_{\text{Fournie}}} = \frac{P_{\text{Utile}}}{P_{\text{Fournie}}}$$

$$\mathrm{Perte} = E_{\mathrm{Fournie}} - E_{\mathrm{Utile}} = P_{\mathrm{Fournie}} - P_{\mathrm{Utile}}$$

6 Sonique

6.1 Intensité et Décibels

$$\beta = 10 \cdot \log_{10} \left(\frac{I}{I_0} \right)$$

 β = Décibels I = Intensité I_0 = Seuil d'audition (10⁻¹²)

6.2 Relations avec la pression

$$I = \frac{(\Delta p)^2}{2 \cdot \rho \cdot V_{\text{son}}}$$
$$\beta = 20 \cdot \log_{20} \left(\frac{\Delta p}{\Delta p_0}\right)$$

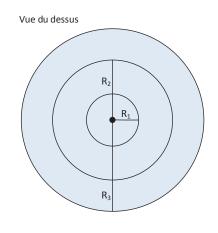
 $\begin{array}{rcl} \Delta p &=& \text{Amplitude (différence) de pression} \\ \rho &=& \text{Masse volumique du milieu} \\ V_{\text{son}} &=& \text{Vitesse du son (dans l'air: 344 [m/s])} \\ \beta &=& \text{Décibels} \\ I &=& \text{Intensité} \end{array}$

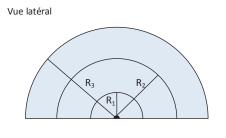
Autre formules

$$\frac{I_2}{I_1} = 10^{\frac{\beta_2 - \beta_1}{10}}$$
$$\Delta\beta = 10 \cdot \log_{10}(\Delta n)$$

 $\Delta \beta = \text{Diffèrence de décibels}$ $\Delta n = \text{Nombre de sources supplémentaires}$

6.3 Dispertion et Amortissement





$$I_1 \cdot S_1 = I_2 \cdot S_2$$

 $I_1 \cdot r_1^2 = I_2 \cdot r_2^2$

$$\frac{I_2}{I_1} = \frac{S_1}{S_2}$$

$$\frac{I_2}{I_1} = \left(\frac{r_1}{r_2}\right)^2$$

7 Transfert de chaleur

Théorème

$$\sum Q = 0$$

$$Q_n = m \cdot c \cdot \Delta \theta$$
$$= m \cdot L$$

Ch. température

Ch. état

 $Q_n = \text{Energie}[J]$

 $\Delta\theta$ = Diff. de temperature [C]

m = Masse [kg]

c = Chaleur specifique

L = Coefficient de transformation

7.1 Formules dérivées

Equilibre de temperature

Pour obtenir un équilibre de température, il faut que l'énergie cédée par les corps chauds soit absorbée par les corps froids.

$$\sum$$
énergie cédée = \sum énergie absorbée

Source d'énergie externe

Lorsqu'un système est alimenté par une source d'énergie externe, il l'absorbe entièrement excepté les éventuelles pertes.

$$\sum E_{\rm reçue} - \sum E_{\rm perte} = \sum Q$$

Contents

Vincent Kobel

sti34a 2013

1		uvements	1
	1.1 1.2	Mouvement Rectiligne	1 1
2		istique Equations du mouvement	2
3	Nev 3.1 3.2 3.3	wton Lois de Newton Gravitation Universelle Mise en orbite	3 5 7
4	Stat 4.1 4.2	tique Centre de gravité	8 8 9
5	Ene 5.1 5.2 5.3	Energie mécanique	10 10 11 12
6	Son 6.1 6.2 6.3	lique Intensité et Décibels Relations avec la pression Dispertion et Amortissement	13 13 13
7	Tra : 7.1	nsfert de chaleur Formules dérivées	14
\mathbf{C}	ontr	ributeurs	
Je	•	y \mathbf{David} $i34a\ 2013$, http://github.com/ltouroumov, ltouroumov@gmail.com	
K		Wenger i34a 2013, http://github.com/sudei	
Ti		hée Moulin i34a 2013, http://github.com/tehem	

15/15