## 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)

### 1.2 Mouvement Circulaire

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

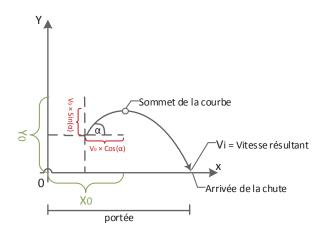
## Uniforme (MCU)

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

### Uniformément Accéléré (MCUA)

$$\begin{cases} \alpha = \text{const} & r = \text{Rayon [m]} \\ \omega = \omega_0 + \alpha \cdot t & \alpha = \text{Accélération angulaire } [rad/s^2] \\ \theta = \theta_0 + \omega \cdot t + \frac{\alpha \cdot t^2}{2} & \omega_0 = \text{Vitesse angulaire initiale } [rad/s] \\ V = \omega \cdot r & V = \text{Vitesse tangantielle } [m/s] \\ a_c = \frac{V^2}{r} \text{OU } \omega^2 \cdot r & a_c = \text{Accélération centripète } [m/s^2] \\ F_c = m \cdot a_c & F_c = \text{Force centripète } [N] \end{cases}$$

#### 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

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

#### 2.2Equations annexes

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

Portée

$$\begin{cases} p = \frac{v_0^2 \cdot \sin(2 \cdot \alpha)}{a} & \text{Si } y_0 = 0 \\ p = \text{solve} \begin{pmatrix} \left\{ \begin{array}{cc} y(t) & = & 0 \\ x(t) & = & n \end{array} \right| \text{en } n \end{pmatrix} & \text{Si } y_0 \neq 0 \end{cases} \quad \begin{cases} y_{\text{max}} = \frac{(v_0 \cdot \sin \alpha)^2}{2a} + y_0 \\ \text{Vitesse Résultante} \end{cases}$$

Alt. Maximale

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

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

Les unités sont identiques aux unités de la section MRUA

# 3 Newton

## 3.1 Lois de Newton

### 1<sup>ere</sup> 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<sup>ème</sup> 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.

$$F = m \cdot a$$

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

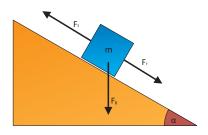
### 3<sup>ème</sup> loi de Newton

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

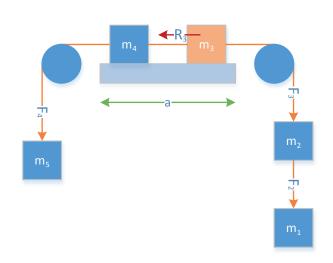
$$\sum \overrightarrow{F} = 0$$

## Lois dérivées

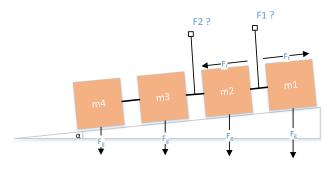
Tirer un objet sur une pente



Système de poulies



Forces de retenue et de traction



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

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

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

Variables

$$F_n = m_n \cdot g$$
  
 
$$R_n = \text{Résistance sur la masse } n$$

#### notes

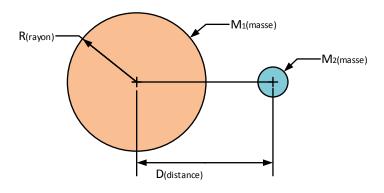
 $F_n$  est nulle si l'objet n'est pas en suspension (ex  $m_4$ ) Les masses qui ne sont pas en suspension et qui n'exercent pas de frottent sont tout de même comptées dans la somme des masses ( $\sum m_n$ )

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

#### 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]

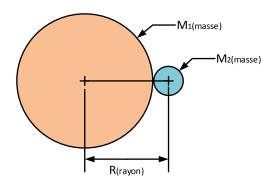
G = Gravitation universelle

 $6.67\times10^-11$ 

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

d = Distance entre des corps [Km]

## Gravitation d'un corps



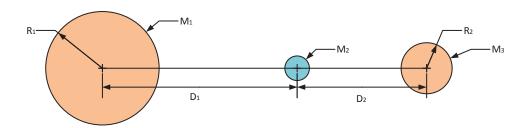
Cette loi peut être dérivée pour lorsqu'un objet est suffisament proche d'un corps de masse plus importante que sa masse et taille new devienent insignifiants.

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

### 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.

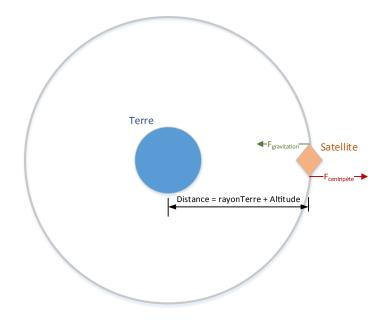
$$\frac{m_1 \cdot m_2}{d_1^2} = \frac{m_3 \cdot m_2}{d_2^2}$$

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.

$$F_q = F_c$$

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

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]

 $r_p$  = 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

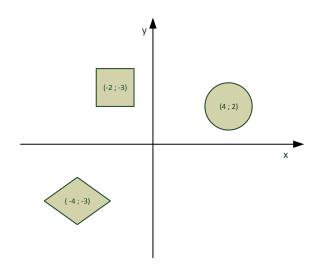
# 4 Statique

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



$$p = \sum m$$

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

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

## 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.

$$\begin{cases} F_{\perp} &= F \cdot \sin \alpha \\ M &= F_{\perp} \cdot d \end{cases}$$

$$M \quad \text{Moment de force}$$

$$F_{\perp} \quad \text{Force perpendiculaire [N]}$$

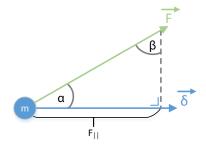
$$F \quad \text{Force [N]}$$

$$\alpha \quad \text{Angle de la force [deg]}$$

# 5 Energie & Puissance

# 5.1 Energie mécanique

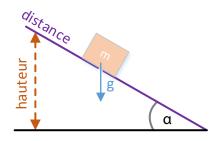
# 5.1.1 Travail de force



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

$$\begin{array}{rcl} W & = & \text{Travail de force [J]} \\ F & = & \text{Force [N]} \\ \ell & = & \text{Distance [m]} \\ \alpha \, \beta & = & \text{Angle [Deg]} \\ \end{array}$$

## 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

# Théorème

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

On sait pas

$$E_{\text{cin}} = x \cdot f$$
 à plat  $x = \text{Distance d'arrêt [m]}$   $= m \cdot g \cdot x \cdot f$  en pente  $f = \text{Force de frottement [N]}$ 

#### 6 Sonique

#### 6.1 Intensité et Décibels

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

Décibels Intensité Seuil d'audition  $(10^-12)$ 

#### 6.2 Relations avec la pression

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

Amplitude (différence) de pression

Masse volumique du milieu

Vitesse du son (dans l'air: 344 [m/s])

Intensité

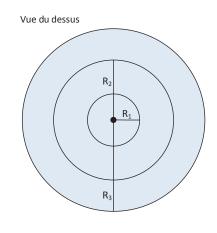
### Autre formules

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

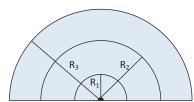
 $\Delta \beta$  Diffèrence de décibels

 $\Delta n$  Nombre de sources supplémentaires

#### 6.3 Dispertion et Amortissement







$$I_1 \cdot S_1 = I_2 \cdot S_2$$
$$I_1 \cdot r_1^2 = I_2 \cdot r_2^2$$

$$\begin{split} \frac{I_2}{I_1} &= \frac{S_1}{S_2} \\ \frac{I_2}{I_1} &= \left(\frac{r_1}{r_2}\right)^2 \end{split}$$

# 7 Transfert de chaleur

$$\sum Q = 0 
Q = m c \Delta \theta 
Q = m C 
\Delta \theta = T_2 - T_2$$

Q Energie [J]  $\Delta \theta$  Diff. de temperature [C] m Masse [kg] c Chaleur specifique C Coefficient de transformation

# Contents

1	Mouvements	1
	1.1 Mouvement Rectiligne	1
	1.2 Mouvement Circulaire	1
<b>2</b>	Balistique	2
	2.1 Equations du mouvement	2
	2.2 Equations annexes	2
3	Newton	3
	3.1 Lois de Newton	3
	3.2 Gravitation Universelle	5
	3.3 Mise en orbite	7
4	Statique	8
	4.1 Centre de gravité	8
	4.2 Moment de Force	8
5	Energie & Puissance	9
	5.1 Energie mécanique	9
	5.1.1 Travail de force	9
	5.2 Energie cynétique	10
6	Sonique	11
	6.1 Intensité et Décibels	11
	6.2 Relations avec la pression	11
	5.3 Dispertion et Amortissement	11
7	Transfert de chaleur	12

# Contributeurs

- Jeremy David (sti34a 2013, http://github.com/ltouroumov)
- $\bullet\,$  Kevin Wenger (sti<br/>34a 2013)
- Vincent Kobel (sti34a 2013)

## Correcteurs

• Olivier Pittet