



Chapitre C3 - Connaissances et capacités à maîtriser

Prérequis : vocabulaire, grandeurs, savoir-faire

Force d'interaction gravitationnelle

2^e loi de Newton

Période d'un phénomène périodique

Expression du vecteur accélération d'un point en mouvement circulaire uniforme : radial centripète et de norme $\frac{v^2}{R}$

Connaissances : ce qu'il faut savoir

Le vocabulaire à savoir définir (et utiliser correctement) :

- Orbite (= trajectoire du centre d'inertie)
- Période de révolution

Le vocabulaire à savoir utiliser correctement :

- Satellite.
- Ellipse

Les grandeurs à savoir mesurer/calculer :

- Période d'un satellite en mouvement circulaire
- Vitesse d'un satellite en mouvement circulaire
- Masse d'une étoile ou d'une planète à partir de la 3^e loi de Kepler

Les relations et lois à connaître :

- Loi de gravitation universelle : expression de la force d'attraction gravitationnelle exercée par un astre sur un autre
- Les trois lois de Kepler

Les propriétés à connaître :

- En général la trajectoire d'un satellite est une ellipse : le cercle est un cas particulier.
- Lorsque le mouvement d'un satellite est circulaire, alors il est aussi uniforme (c'est imposé par la loi des aires ET démontrable par la 2^e loi de Newton et l'expression de \vec{a} dans le repère de Frenet).
- Le rapport $\frac{T^2}{a^3}$ (où a est le demi-grand axe de l'ellipse) est constant pour tous les satellites autour d'un système attracteur donné (3^e loi de Kepler) mais dépend de la masse du système attracteur.

Capacités : ce qu'il faut savoir faire

Capacités : ce qu'il faut savoir faire	Dans quelle(s) activité(s) ?	Dans quel(s) exercice(s)	Pour m'évaluer
• Démontrer que si la trajectoire d'un satellite est circulaire, alors le mouvement est uniforme			☹ ☺ ☺
• Exprimer et calculer la vitesse d'un satellite ou d'une planète en mouvement circulaire uniforme en fonction du rayon de l'orbite et de la masse de l'astre attracteur			☹ ☺ ☺
• Exprimer et calculer la période de révolution d'un satellite ou d'une planète en mouvement circulaire uniforme, en fonction du rayon de l'orbite et de la masse de l'astre attracteur			☹ ☺ ☺
• Établir la 3 ^{ème} loi de Kepler à partir de la 2 ^e loi de Newton dans le cas particulier du mouvement circulaire uniforme ;			☹ ☺ ☺
• Exploiter la 3 ^{ème} loi de Kepler pour déterminer la masse d'un astre en exploitant les propriétés (période de révolution, rayon orbital) de ses satellites.			☹ ☺ ☺