BACCALAURÉAT GÉNÉRAL

Épreuve pratique de l'enseignement de spécialité physique-chimie Évaluation des Compétences Expérimentales

Cette situation d'évaluation fait partie de la banque nationale.

ÉNONCÉ DESTINÉ AU CANDIDAT

NOM:	Prénom :
Centre d'examen :	n° d'inscription :
Cette situation d'évaluation comporte cinq pages sur l Le candidat doit restituer ce document avant de sortir	
Le candidat doit restituer de document avant de sortine. Le candidat doit agir en autonomie et faire preuve d'ini En cas de difficulté, le candidat peut solliciter l'examina L'examinateur peut intervenir à tout moment, s'il le jug	itiative tout au long de l'épreuve. ateur afin de lui permettre de continuer la tâche.

CONTEXTE DE LA SITUATION D'ÉVALUATION

La mission Juno développée par la NASA a pour objectif de collecter davantage d'informations sur Jupiter, la plus volumineuse et massive planète de notre système solaire.

Lors de la phase d'approche de Jupiter en 2016, la sonde Juno a enregistré durant un peu plus de neuf jours, sans interruption, le mouvement des quatre principaux satellites de Jupiter : lo, Ganymède, Callisto et Europa.

Le but de cette épreuve est de déterminer la masse de Jupiter à l'aide de deux méthodes différentes.

INFORMATIONS MISES À DISPOSITION DU CANDIDAT

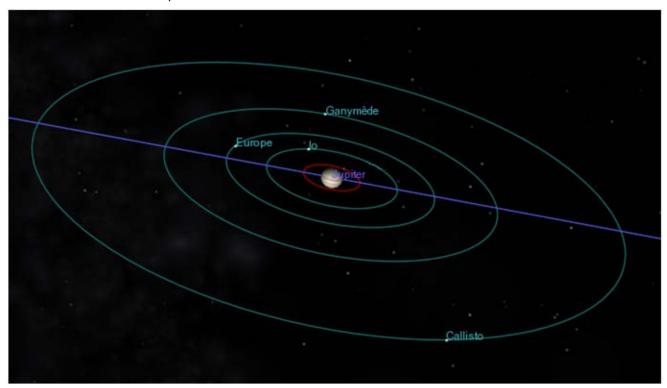
Vidéo « mouvement-satellites »

collège » est autorisé.

Cette vidéo présente l'enregistrement établi par la sonde Juno lors de son approche de Jupiter pendant un peu plus de neuf jours. Le mouvement des quatre principaux satellites de Jupiter y est visible. lo est le satellite le plus proche de Jupiter. À la première image de la vidéo, lo est le seul satellite à gauche de Jupiter à l'image. Dans la suite de ce sujet, on étudiera uniquement le mouvement du satellite lo.

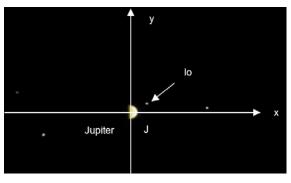
Positions respectives de la planète Jupiter, de quatre satellites et de Juno

La sonde Juno s'approche selon une trajectoire faiblement inclinée par rapport au plan équatorial de Jupiter qui contient les trajectoires de ses quatre principaux satellites. Sur la figure ci-dessous les dimensions des trajectoires des satellites et la taille de Jupiter sont à la même échelle.



En se plaçant dans un repère plan orthonormé (Jxy) centré sur Jupiter, les coordonnées x et y du satellite lo ont été extraites des images de la vidéo, régulièrement dans le temps et sans interruption.

Ces coordonnées ont été corrigées de manière à compenser l'effet de la diminution de la distance Juno-Jupiter lors de l'approche de la sonde.

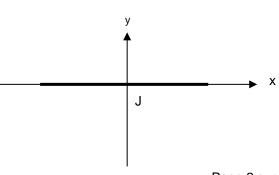


La distance Jupiter-lo est constante mais la trajectoire de lo projetée dans ce repère (Jxy) a la forme d'une ellipse aplatie.

Remarque : le relevé des positions du satellite lo dans ce repère au cours du temps se trouve dans le fichier « positions-lo »

Approximations à considérer

- La distance entre Jupiter et lo est considérée constante au cours du temps.
- Le plan de l'orbite de lo étant peu incliné, on considérera que le mouvement de lo dans le repère (Jxy) se fait uniquement suivant l'axe Jx.



MASSE DE JUPITER (Version B)

Session 2025

Troisième loi de Kepler

Pour tout satellite gravitant autour d'une planète, dans l'approximation des trajectoires circulaires, le rapport entre le carré de la période de révolution T du satellite et le cube du rayon de l'orbite r est égal à une constante dépendant de la masse de la planète $M_{planète}$ autour de laquelle gravite le satellite, selon la formule :

$$\frac{T^2}{r^3} = \frac{4 \cdot \pi^2}{G \cdot M_{planète}}$$
 avec T en s, r en m, $M_{planète}$ en kg et G en unité du système international (USI)

Données utiles

- constante de gravitation universelle : $G = 6.67 \times 10^{-11}$ USI
- diamètre équatorial de Jupiter : déquatorial = 1,43×108 m
- diamètre polaire (ou vertical) de Jupiter : $d_{polaire} = 1,34 \times 10^8 \text{ m}$

TRAVAIL À EFFECTUER

1. Une première méthode de détermination de la masse de Jupiter (30 minutes conseillées)

Le logiciel de pointage permet de faire défiler les images d'une vidéo une par une et de repérer la position d'un système et l'instant associé. La vidéo a été accélérée, sa durée est de 60 secondes alors que la durée totale réelle de la vidéo est de 9,57 jours.

1.1		déo « <i>mouvement-sate</i> période de révolution e lo.							
••••									
				•••••					
••••								_	
	APPEL n°1								
		Appeler le	professeur pot ou en cas	ur lui présen de difficulté	ter la métho	ode	W.		

Mettre en œuvre la méthode. Noter vos résultats et en déduire la valeur de la période T du satellite lo autour de Jupiter.

MASSE DE JUPITER (Version B)

1.3 Proposer maintenant une méthode pour déterminer le rayon r de l'orbite de lo autour de Jupiter.					
	APPEL n°2	_			
	Appeler le professeur pour lui présenter la méthode ou en cas de difficulté	W.			
1.4 Mettre en œuv Jupiter.	re la méthode proposée. Noter vos mesures et en déduire le rayon <i>r</i> de l'o	orbite d'Io autour de			
4.5. Dáduiro dos ro					
	esures précédentes et d'un calcul la valeur de la masse M_{J^1} de Jupiter.				
2. Une deuxième	méthode de détermination de la masse de Jupiter (20 minutes conseillée	es)			
	e fichier « positions-lo » des positions du satellite lo au cours du temps à rminer la période de révolution ${\cal T}$ de lo autour de Jupiter et le rayon r de son e en œuvre.				

MASSE DE JUPITER Session (Version B) 2025 APPEL n°3 Appeler le professeur pour lui présenter la démarche mise en œuvre ainsi que les résultats obtenus. 2.2 Déduire de vos résultats et d'un calcul la valeur de la masse M_{J2} de Jupiter. Comparaison des résultats (10 minutes conseillées) La valeur connue de la masse de Jupiter est $M_J = 1,90 \times 10^{27}$ kg. 3.1. Ces valeurs M_{J1} et M_{J2} sont-elles cohérentes avec la valeur connue ? 3.2. Relever une source d'écart possible entre la valeur expérimentale et la valeur connue pour chacune des deux méthodes.