

CLASSE : Terminale

VOIE : ☒ Générale

DURÉE DE L'ÉPREUVE : 0h53

EXERCICE B : au choix du candidat (5 points)

ENSEIGNEMENT : physique-chimie

CALCULATRICE AUTORISÉE : ☒ Oui sans mémoire, « type collège »

EXERCICE B au choix du candidat  
Vitesse de la station spatiale internationale (5 points)

1. Détermination de la vitesse à l'aide d'une loi de la mécanique

Q1.



Q2.

$$\vec{F}_{T/ISS} = G \cdot \frac{M \times M_T}{R^2} \vec{u}_N$$

Q3.

Système : ISS

Référentiel : Géocentrique supposé galiléen

D'après la 2<sup>nd</sup> loi de Newton :

$$\Sigma \vec{F}_{\text{ext}} = M \vec{a}$$

$$\vec{F}_{T/ISS} = M \vec{a}$$

$$G \cdot \frac{M \times M_T}{R^2} \vec{u}_N = M \vec{a}$$

$$\vec{a} = G \cdot \frac{M_T}{R^2} \vec{u}_N$$

Pour un mouvement circulaire, dans le repère de Frenet, le vecteur accélération est de la forme:

$$\vec{a} = \frac{v^2}{R} \vec{u}_N + \frac{dv}{dt} \vec{u}_T$$

$$\vec{a} = \frac{v^2}{R} \vec{n} + \frac{dv}{dt} \vec{T}$$

$$\vec{a} = G \cdot \frac{M_T}{R^2} \vec{n}$$

L'accélération étant unique, par identification :

$$\frac{v^2}{R} = G \cdot \frac{M_T}{R^2}$$

$$v^2 = G \cdot \frac{M_T}{R^2} \times R$$

$$v^2 = G \cdot \frac{M_T}{R}$$

$$v = \sqrt{G \cdot \frac{M_T}{R}}$$

**Q4.**

$$v = \sqrt{G \cdot \frac{M_T}{R}}$$

Avec  $R = R_T + h$

$$v = \sqrt{G \cdot \frac{M_T}{R_T + h}}$$

$$v = \sqrt{6,67 \times 10^{-11} \times \frac{5,97 \times 10^{24}}{6371 \times 10^3 + 419 \times 10^3}}$$

$$v = 7,66 \times 10^3 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$$

## 2. Estimation de la vitesse de l'ISS à partir d'une chronophotographie

**Q5.**

	Schéma	Réel
<b>Diamètre du Soleil</b>	10,0 cm	$D = 1,39 \times 10^6 \text{ km}$
<b><math>S_0S_5</math></b>	9,20 cm	$S_0S_5$

$$S_0S_5 = \frac{9,20 \times 1,39 \times 10^6}{10,0}$$

$$S_0S_5 = 1,28 \times 10^6 \text{ km}$$

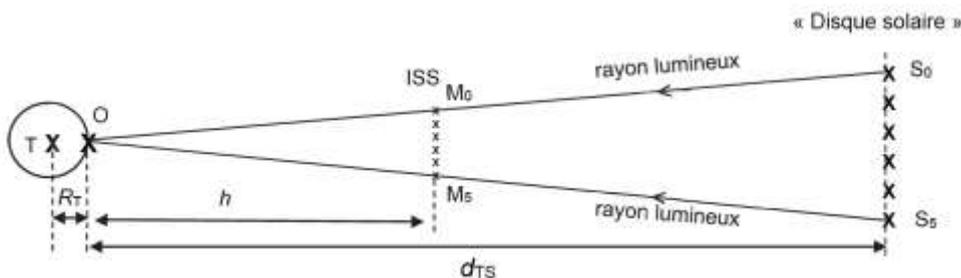


Figure 1. Schéma sans souci d'échelle de la situation

D'après la figure 1 : Considérons les triangles  $OM_0M_5$  et  $OS_0S_5$  :  $M_0M_5$  et  $S_0S_5$  sont parallèles. Nous pouvons utiliser le théorème de Thalès :

$$\frac{M_0M_5}{S_0S_5} = \frac{h}{d_{TS}}$$

$$M_0M_5 = \frac{h}{d_{TS}} \times S_0S_5$$

$$M_0M_5 = \frac{419 \times 10^3}{153 \times 10^6 \times 10^3} \times 1,28 \times 10^6 \times 10^3$$

$$M_0M_5 = 3,5 \times 10^3 \text{ m}$$

Estimons la valeur de la vitesse  $v$  de l'ISS dans le référentiel d'étude lors de l'observation :

$$v = \frac{d}{t}$$

$$v = \frac{M_0M_5}{5 \times \Delta t}$$

$$v = \frac{3,5 \times 10^3}{5 \times 0,11}$$

$$v = 6,4 \times 10^3 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$$

La valeur vitesse obtenue est inférieure à celle calculée à la question Q4 mais du même ordre de grandeur.

Cette vitesse est calculée en faisant, notamment, l'hypothèses au le mouvement de la station est rectiligne uniforme pendant la durée nécessaire à la réalisation de la chronophotographie.

Or le mouvement de la station n'est rectiligne uniforme

Ce qui pourrait expliquer l'écart constaté.