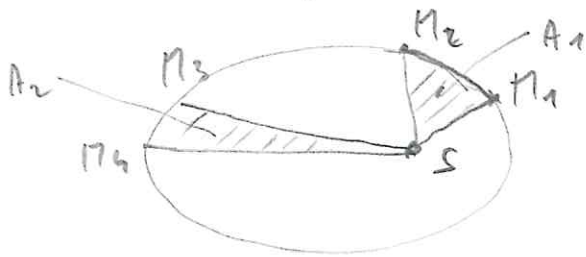


Q1:

Loi des trajectoires: les planètes tournent autour du soleil, elles ont des trajectoires elliptiques dont le soleil occupe un des Foyers

Loi des aires: on appelle rayon vecteur: le vecteur reliant le soleil à une planète.

le rayon vecteur balaye des aires égales pendant des durées égales.



la distance $M_1 M_2$ est parcourue pendant la durée Δt_1
 " " " $M_3 M_4$ " " " " " Δt_2

• vitesse entre M_1 et M_2 : $V_1 = \frac{\widehat{M_1 M_2}}{\Delta t_1}$

" " " M_3 et M_4 : $V_2 = \frac{\widehat{M_3 M_4}}{\Delta t_2}$

Or:

• aire $A_1 = \text{aire } A_2$ donc $\Delta t_1 = \Delta t_2$ d'après la loi des aires

• aire $A_1 = \text{aire } A_2$ donc $M_1 M_2 > M_3 M_4$ car la figure est une ellipse

donc $V_1 > V_2$ donc le mouvement n'est pas uniforme.

$$Q2: 1 \text{ an} = 365 \times 24 \times 3600$$

(2)

Q3:

ligne 16: a^3 en m^3 ; la conversion en m s'est faite à ligne 13

ligne 17: T^2 en s^2 ; la conversion en Δ s'est faite à ligne 14

Q4:

3^{ème} loi de Kepler: $\frac{T^2}{a^3} = \text{constante} = k$

$$\text{donc } T^2 = k \times a^3$$

donc le graphique représentant T^2 en fonction de a^3 est une droite qui passe par l'origine (fonction linéaire), c'est le cas du graphique de la figure 3.

Q5

D'après la 3^{ème} loi de Kepler:

$$T^2 = k a^3 \quad k: \text{coefficient directeur de la droite}$$

$$k = \frac{T_B^2 - T_A^2}{a_B^3 - a_A^3} = \frac{4,5 \times 10^{15} - 0}{1,5 \times 10^{34} - 0} = 3,0 \times 10^{-19} \text{ s}^2 \cdot \text{m}^{-3}$$

$$\text{or } T_{\text{MARS}}^2 = k a_{\text{MARS}}^3 \quad \text{donc } a_{\text{MARS}}^3 = \frac{T_{\text{MARS}}^2}{k}$$

$$\text{d'où } a_{\text{MARS}} = \left(\frac{T_{\text{MARS}}^2}{k} \right)^{\frac{1}{3}} = \left(\frac{(687 \times 24 \times 3600)^2}{3,0 \times 10^{-19}} \right)^{\frac{1}{3}} = 2,3 \times 10^{11} \text{ m}$$

• $a_{\text{MARS}} \in [1,5 \times 10^{11}; 7,8 \times 10^{11}]$ donc Mars correspond à la 4^{ème} planète du système solaire.