

1- Illustration du principe de detection par vélocimétrie

1-1) grâce à la relation $\frac{\Delta \lambda}{\lambda} = \frac{v}{c}$, on a $v = \frac{\Delta \lambda}{\lambda} \cdot c$.

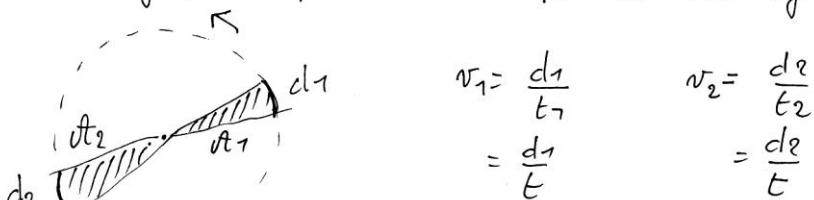
Comme le montre le doc.1, on doit mesurer les longueurs d'onde des raies décalées. Connaissant la longueur d'onde de la raie de référence, on a $\Delta \lambda$ et λ . Ceci permet donc de calculer v et de tracer son évolution temporelle.

1-2) On utilise le document 2: on mesure la valeur de 2 périodes T du 1^{er} minimum au 3^{ème} minimum.

$$2T = 2454304,4 - 2454300,0 \Rightarrow T = 2,2 \text{ jours.}$$

1-3) Comme on a une sinusoïde pour l'évolution temporelle de v , la trajectoire est un cercle.

1-4) On utilise la deuxième loi de Kepler: pendant des durées égales, le rayon-vecteur balaye des aires égales.



$$v_1 = \frac{d_1}{t_1} \quad v_2 = \frac{d_2}{t_2}$$

$$= \frac{d_1}{t} \quad = \frac{d_2}{t}$$

Comme $dt_1 = dt_2$ et $d_1 = d_2$.

$\Rightarrow v_1 = v_2$: la vitesse est constante,

le mouvement est uniforme.

2- Habitabilité de l'exoplanète

2-1) Le rapport du carré de la période de révolution de la planète et du cube de son demi-grand axe (ou du cube de son rayon (de la trajectoire) est une constante qui ne dépend que de l'étoile (système attracteur):

$$\frac{T^2}{R^3} = \text{cte} \quad (\text{trajectoire circulaire})$$

2-2) Dans le référentiel galiléen centré sur l'étoile:

$$\sum \vec{F}_{\text{ext}} = m \vec{a}$$

\vec{F} : Force gravitationnelle créée par l'étoile sur la planète.

$$F = m a \Rightarrow G \cdot \frac{M \cdot m}{R^2} = m \frac{v^2}{R}$$

donc $G \cdot \frac{M}{R} = v^2$ (loi de gravitation) accélération tangentielle.

le mouvement étant circulaire uniforme, on a $v = \frac{2\pi R}{T}$

$$\Rightarrow G \cdot \frac{M}{R} = \frac{4\pi^2 R^2}{T^2} \quad \text{donc} \quad \frac{G \cdot M}{R^3} = \frac{4\pi^2}{T^2}$$

$$\text{et enfin} \quad \frac{T^2}{R^3} = \frac{4\pi^2}{G \cdot M}$$

$$2-3) \quad R^3 = \frac{T^2 \cdot G \cdot M}{4\pi^2} \quad \Rightarrow R = \left(\frac{T^2 \cdot G \cdot M}{4\pi^2} \right)^{1/3}$$

$$R = \left(\frac{(2,2 \times 24 \times 3600)^2 \times 6,67 \cdot 10^{-11} \times 0,82 \times 1,989 \cdot 10^{30}}{4\pi^2} \right)^{1/3} = 4,6 \cdot 10^9 \text{ m}$$

$$= 4,6 \cdot 10^6 \text{ km}$$

$$= 0,031 \text{ U.A.}$$

2-4) Les caractéristiques de l'étoile sont voisines de celles du soleil. $0,031 < 0,723$ U.A. (Venus). la planète est trop proche de son étoile pour être dans la zone habitable.