

Exoplanètes, effet Doppler et lois de Kepler

Les calculs

Les notations

M_E masse de l'étoile. Elle peut être déterminée à partir de son spectre.

R_E distance du centre de l'étoile au centre de masse du système étoile planète. Inconnue.

M_P masse de la planète. Inconnue.

R_P distance du centre de la planète au centre de masse du système étoile planète. Inconnue.

R distance du centre de l'étoile au centre de la planète. Inconnue.

V_E = vitesse linéaire de l'étoile sur son orbite autour du centre de masse. Peut être déterminée par effet Doppler.

F = force d'attraction entre l'étoile et la planète.

T_E = période de révolution de l'étoile autour du centre de masse. Peut être déterminé par effet Doppler.

Les formules de départ

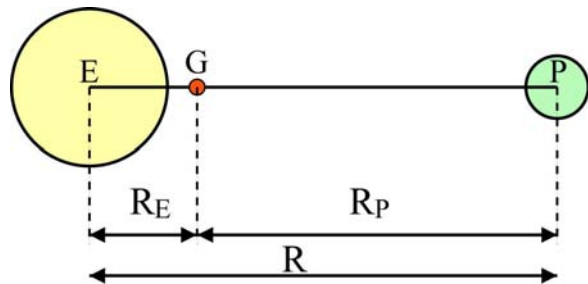
(1) $M_E R_E = M_P R_P$ (définition du centre de masse)

(2) $R = R_E + R_P$ (voir figure)

(3) $F = G \frac{M_E M_P}{R^2}$ (loi de Newton)

(4) $F = M_E a_E = M_E \frac{V_E^2}{R_E}$ (force centripète)

(5) $T_E V_E = 2 \pi R_E$ (distance parcourue par le centre de l'étoile en une révolution)



Les calculs de l'article

Page 31

a. Formule donnant V_E^2

Avec (3) et (4), on obtient :

$$V_E^2 = G \frac{M_E M_P}{R^2} \times \frac{R_E}{M_E}$$

On remplace R par $R_E + R_P$ avec (2) :

$$V_E^2 = G \frac{M_E M_P}{(R_E + R_P)^2} \times \frac{R_E}{M_E} = G \times \frac{M_P R_E}{R_P^2 (R_E/R_P + 1)^2} = G \times \frac{R_E}{R_P} \times \frac{M_P}{R_P} \times \frac{1}{(R_E/R_P + 1)^2}$$

Or, d'après (1) : $\frac{R_E}{R_P} = \frac{M_P}{M_E}$

$$d'où : V_E^2 = G \times \frac{M_P}{M_E} \times \frac{M_P}{R_P} \times \frac{1}{(M_P/M_E + 1)^2} \quad (6)$$

M_P étant petit devant M_E , on peut écrire :

$$V_E^2 \approx G \times \frac{M_P^2}{M_E R_P} \text{ ou } M_P^2 \times \frac{G}{R_P M_E} \quad (7)$$

b. Formule donnant T_E^2

$$\text{Avec (5)} : T_E^2 = \frac{4 \pi^2 R_E^2}{V_E^2}$$

$$\text{Avec (6), cela devient} : T_E^2 = 4 \pi^2 R_E^2 \times \frac{M_E R_P (M_P / M_E + 1)^2}{G \times M_P^2} = \frac{4 \pi^2}{G} \times \frac{R_E^2}{M_P^2} \times M_E R_P \times \frac{(M_P / M_E + 1)^3}{M_P / M_E + 1}$$

$$\begin{aligned} \text{Avec (1), on obtient} : T_E^2 &= \frac{4 \pi^2}{G} \times \frac{R_P^2}{M_E^2} \times M_E R_P \times \frac{(R_E / R_P + 1)^3}{M_P / M_E + 1} = \frac{4 \pi^2}{G} \times \frac{R_P^3 (R_E / R_P + 1)^3}{M_E (M_P / M_E + 1)} \\ &= \frac{4 \pi^2}{G} \times \frac{(R_E + R_P)^3}{M_E (M_P / M_E + 1)} \end{aligned}$$

$$\text{Avec (2)} : T_E^2 = \frac{4 \pi^2}{G} \times \frac{R^3}{M_E (M_P / M_E + 1)} \approx \frac{4 \pi^2 R^3}{G M_E} \text{ ou } \frac{T_E^2}{R^3} = \frac{4 \pi^2}{G M_E} \quad (\text{car } M_P \text{ est très petit devant } M_E)$$

Page 32

c. Formule donnant V_{OBS}

$$V_{OBS} = V_E \sin i$$

$$\text{Avec (7)} : V_{OBS} = \sin i \times M_P \times \sqrt{\frac{G}{R_P M_E}}$$

Autre manière de faire les calculs

Formules de départ

$$(1) M_E R_E = M_P R_P ; (2) R = R_E + R_P ; (3) F = G \frac{M_E M_P}{R^2}$$

$$(4a) F = M_E \frac{V_E^2}{R_E} \text{ et } (4b) F = M_P \frac{V_P^2}{R_P} ; (5a) T_E V_E = 2 \pi R_E \text{ et } (5b) T_P V_P = 2 \pi R_P$$

Calcul de R_P à partir de M_E et T_P

$$\text{Les formules (3) et (4b) donnent } V_P^2 = G \frac{M_E R_P}{R^2}$$

$$\text{La formule (5b) donne } V_P^2 = \frac{4 \pi^2 R_P^2}{T_P^2} ; \text{ d'où } G \frac{M_E R_P}{R^2} = \frac{4 \pi^2 R_P^2}{T_P^2} \text{ ou } \frac{T_P^2}{R_P \times R^2} = \frac{4 \pi^2}{G M_E}$$

Or, $R_P \times R^2 = R_P \times (R_P + R_E)^2 = R_P^3 \times (1 + R_E / R_P)^2 = R_P^3 \times (1 + M_P / M_E)^2$ qu'on assimile à R_P^3 car $M_P \ll M_E$

$$\text{On retrouve donc la 3}^{\text{e}} \text{ loi de Kepler } \frac{T_P^2}{R_P^3} = \frac{4 \pi^2}{G M_E}$$

On peut mesurer T_P et M_E , on en déduit donc R_P

Calcul de M_P avec comme donnée supplémentaire la mesure de V_E

La formule (5a) $T_E V_E = 2 \pi R_E$ donne R_E puisque l'on connaît T_E et V_E .

On peut alors calculer M_P avec la formule (1) : $M_E R_E = M_P R_P$.

M_E , T_E et V_E sont des résultats de mesure.

$$\text{Remarque} \text{ Avec les deux méthodes, on a } M_P^3 = \frac{M_E^2 \times T_E \times V_E^3}{2 \pi G}$$