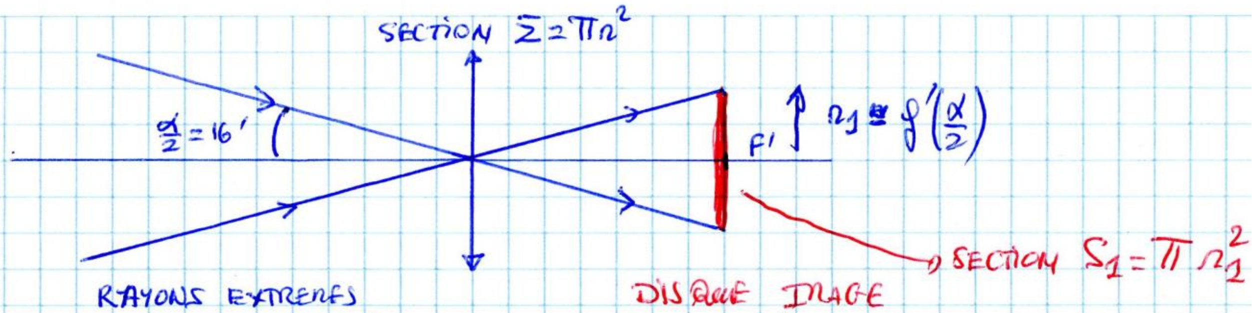
B



DU FAIT DU STIGMATISME, TOUS LES RAYONS VENANT DU SOLEIL ET TRAVERSANT LA LENTILLE, ARRIVENT SUR LE DISQUE IMAGE.

PUISSANCE INCIDENTE TRAVERSANT LA LENTILLE $P_i = P_S \cdot \Sigma$

↳ PUISSANCE TRANSMISE $P_t = 0{,}75\, P_i$

HYPOTHÈSE DE CALCUL : TOUTE L'ÉNERGIE LUMINEUSE REÇUE PAR LE DISQUE IMAGE EST ABSORBÉE SANS DIFFUSER DANS LE PAPIER ET PROVOQUE L'ÉLÉVATION DE TEMPÉRATURE DU DISQUE IMAGE

SYSTÈME : DISQUE IMAGE, DE MASSE $m = \sigma S_1$
DE CAPACITÉ CALORIFIQUE $C_p = mc$

ÉTAT INITIAL à $t=0$ $\theta = \theta_0 = 20°C$
FINAL à $t=T$ $\theta = \theta_f = 232°C$

ÉNERGIE LUMINEUSE REÇUE $P_t \cdot T$ TRANSFORMÉE EN CHALEUR

PREMIER PRINCIPE À PRESSION EXTÉRIEURE CONSTANTE :

$$\Delta H = Q$$

$$\boxed{mc(\theta_f - \theta_0) = P_t\, T}$$

MISE EN FORME :

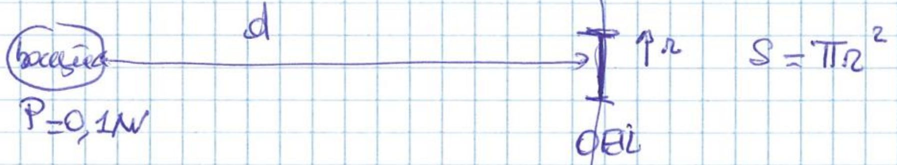
$$\boxed{T = \frac{\sigma c(\theta_f - \theta_0)}{0{,}75\, P_S}\left[\frac{\alpha}{2}\,\frac{f'}{r}\right]^2}$$

AN $T \simeq 445$ s ENVIRON 7 min⁺

LE TEMPS RÉEL SERA PLUS GRAND, CAR DE LA LUMIÈRE REÇUE VA ÊTRE RÉÉMISE

C

10 photons en 0,05 s $\Rightarrow N = 200$ photons/s



$4\pi d^2$

À SAVOIR

$$P_{oeil} = P \cdot \frac{r^2}{4d^2} = N\, E_{ph}$$

$\hookrightarrow 1\,eV \simeq 1,6\ 10^{-19}\ J$

$$\hookrightarrow d = \sqrt{\left(\frac{P}{N E_{ph}}\right)}\,\frac{r}{2} = \sqrt{\frac{0,1\ 10^{19}}{200 \cdot 1,6}}\left(2,5\ 10^{-3}\right)$$

$$= \frac{10^9}{\sqrt{1,6 \times 200}}\ 2,5\ 10^{-3}$$

$$= \frac{2,5}{\sqrt{1,6 \times 200}}\ 10^6$$

$$\simeq 140\ km.$$

SUR UNE TELLE DISTANCE,

L'ABSORPTION DE L'AIR N'EST PAS NÉGLIGEABLE.

Exercice G.

Il y a une erreur quelque part. Mais où ? Et cela change-il la conclusion ?

HYPOTHESES DE TRAVAIL : LA LIAISON ENTRE LA PLANCHE ET L'AXE Oz EST PARFAITE, ET SE LIMITE À UNE FORCE PASSANT PAR Oz : SON MOMENT PAR RAPPORT À L'AXE Oz EST NUL ET ELLE NE TRAVAILLE PAS.

MOUVEMENT DE LA PLANCHE (SS CONTACT AVEC LA BILLE).

TMC PAR RAPPORT À L'AXE Oz $\Rightarrow$ $\ddot{\theta} = -\frac{3g}{2L}\cos\theta$ FOURNIE (1)

MULTIPLICATION PAR $\dot{\theta}$ ET INTÉGRATION $\Rightarrow$ $\frac{\dot{\theta}^2}{2} = -\frac{3g}{2L}\sin\theta + cte.$

CI $\Rightarrow$ $\boxed{\dot{\theta}^2 = \frac{3g}{L}(\sin\theta_0 - \sin\theta)}$ (2)

(2) PEUT AUSSI S'OBTENIR PAR LE TEC (SYSTÈME CONSERVATIF : $E_C + E_P = cte$)

$E_C = \frac{1}{2}J\dot{\theta}^2$ $E_P = mgy = mgL\sin\theta$

DEBUT DU MOUVEMENT SOIT Q L'EXTRÉMITÉ DROITE DE LA PLANCHE

IL FAUT QUE Q TOMBE PLUS VITE QUE LA BILLE

$\vec{OQ} = L\vec{e_r}$ $\vec{v} = L\dot{\theta}\vec{e_\theta}$ $\vec{a}(Q) = L\ddot{\theta}\vec{e_\theta} - L\dot{\theta}^2\vec{e_r}$

$\Rightarrow \vec{a}(Q)_{t=0} = -\frac{3g}{2}\cos(\theta_0)\vec{e_\theta}$ $\Rightarrow$ $\ddot{y}(Q)_{t=0} = \vec{a}(Q)_{t=0}\cdot\vec{e_y}$

$= -\frac{3g}{2}\cos^2(\theta_0)$

IL FAUT $|\ddot{y}(Q)_{t=0}| > g$ $\Rightarrow$ $\boxed{\cos^2\theta_0 > \frac{2}{3}}$ $\theta_0 < \theta_{max} \simeq 35°$

ok

SUITE DU MOUVEMENT

* LA BILLE VA TOMBER VERTICALEMENT. POUR ENTRER DANS LE GOBELET, IL FAUT $R = L\cos(\theta_0)$

* IL FAUT QUE LA PLANCHE ARRIVE EN $\theta = 0$ AVANT LA BILLE

POUR LA BILLE : FACILE $y_{bille}(t) = L\cos\theta_0 - \frac{gt^2}{2}$

ARRIVE EN $y = 0$ À L'INSTANT $\boxed{T_{bille} = \sqrt{\frac{2L\cos\theta_0}{g}} \simeq 0{,}32\ s}$

POUR LA PLANCHE : PLUS COMPLIQUÉ

(2) DONNE EN PRENANT LA RACINE NEGATIVE : $\frac{d\theta}{dt} = -\sqrt{\frac{3g}{L}(\sin\theta_0 - \sin\theta)} = f(\theta)$

SEPARATION DES VARIABLES ET INTEGRATION

$\int_0^{T_{planche}} dt = \int_{\theta_0}^{0} \frac{d\theta}{f(\theta)}$ $\Rightarrow$ $\boxed{T_{planche} = \int_0^{\theta_0} \frac{d\theta}{\sqrt{\frac{3g}{L}(\sin\theta_0 - \sin\theta)}} \simeq 0{,}28\ s}$

ok

I 2

2) L'HYPOTHÈSE $s \ll S$ NOUS PERMET D'ENVISAGER UN RÉGIME PSEUDO-PERMANENT POUR LE MOUVEMENT DE L'EAU, ET ON PEUT SE SERVIR DE BERNOULLI QUAND LE SIPHON EST EN FONCTIONNEMENT : z compris entre z_1 et z_2

$\frac{dz}{dt} < 0$ L'EAU DESCEND

ON PREND UNE LIGNE DE COURANT ENTRE LA SURFACE LIBRE (z, $P=P^0$, vitesse $\left|\frac{dz}{dt}\right|$) et la sortie du siphon ($z=0$, $P=P^0$, vitesse v)

$$\cancel{P^0} + \mu g z + \frac{\mu}{2}\cancel{\left(\frac{dz}{dt}\right)^2} = \cancel{P^0} + \mu g(0) + \frac{\mu}{2} v^2$$

COMME $s \ll \Sigma \Rightarrow \left|\frac{dz}{dt}\right| \ll v$

$$\Rightarrow \boxed{v \simeq \sqrt{2gz}}$$

ON ÉCRIT MAINTENANT LA CONSERVATION DU DÉBIT VOLUMIQUE CAR L'EAU LIQUIDE EST CONSIDÉRÉE INCOMPRESSIBLE.

$$Q = \Sigma\left(\frac{dz}{dt}\right) + v s = \Sigma\left(\frac{dz}{dt}\right) + s\sqrt{2gz}$$

L'EAU QUI ARRIVE À GAUCHE | MONTE OU DESCEND DANS LE CYLINDRE | SORT PAR LE SIPHON

ON SÉPARE LES VARIABLES

$$dt = \frac{\Sigma\, dz}{Q - s\sqrt{2gz}}$$

ON VEUT $dz < 0$ qd $dt > 0$, et le DÉNOMINATEUR NE DOIT PAS S'ANNULER

$$\Rightarrow Q < s\sqrt{2gz_1}$$

$$\hookrightarrow \boxed{??? = \int_{z_2}^{z_1} \frac{\Sigma\, dz}{Q - s\sqrt{2gz}} = \int_{z_1}^{z_2} \frac{\Sigma\, dz}{s\sqrt{2gz} - Q}}$$

J

ASPECT NUMERIQUE TRÈS SIMPLIFIÉ POUR MIEUX VOIR.

LONGUEUR TOTALE DE MUR $(8+5)\times 2 = 26\,m$
SECTION DU MUR $(2,5)(26) = 65\,m^2$
EPAISSEUR DU MUR $0,15\,m$.

$R_{MUR} \simeq 1,5\ 10^{-4}\ SI$

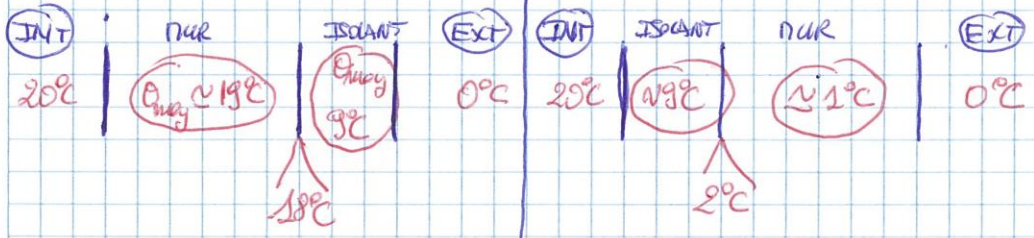
$R_{ISOLANT} \simeq 10\ R_{MUR}$

EN REGIME PERMANENT ETABLI, LES DEUX CAS DEMANDENT LA M̂ PUISSANCE THERMIQUE 1,2 kW

REGIME ATTEIGNABLE AVEC LA PUISSANCE INDIQUEE.

REGARDONS DE PLUS PRÈS LES TEMPERATURES DE JONCTION ET LES TEMPERATURES MOYENNES DS LES DEUX CAS

ISOLANT EXTERIEUR | ISOLANT INTERIEUR



VOLUME D'AIR $\simeq 100\ m^3$

$C_{AIR} \simeq 1,25\ 10^5\ SI$

$C_{MUR} \simeq 2\ 10^7\ SI \gg C_{AIR}$

$\Longrightarrow$

POUR CHAUFFER L'AIR DE $0°C \rightarrow 20°C$ 2,5 MJ $\simeq$ 30 min

POUR CHAUFFER LE MUR :

ISOLANT EXTERIEUR 400 MJ $\simeq$ 55 h

ISOLANT INTERIEUR 20 MJ $\simeq$ 4 h

DURÉE MINIMALE DE CHAUFFAGE SS COMPTER LES PERTES

BILAN

* L'ENERGIE SERT À CHAUFFER LES MURS ET COMPENSER LES PERTES... PAR L'AIR ?

* L'ISOLANT EXT SEMBLE DEFAVORISÉ.
C'EST VRAI À LA MISE EN TEMPERATURE (C'EST UN TRANSITOIRE), MAIS ENSUITE, L'AIR DE LA MAISON EST ENTOURÉ D'UN THERMOSTAT. QUI ATTENUERA LES FLUCTUATIONS EXTÉRIEURES (FRÉQUENTES)

Exoplanète.*On parle ici de la première exoplanète détectée en 1995.*
Début : l'hypothèse $m << M$ *permet de se mettre dans le cadre du cours (planète en orbite circulaire autour d'une étoile considérée immobile). On a donc* $d_1 << d$ *donc* $(d - d_1) \approx d$.

Première méthode : *on utilise sans démonstration la troisième loi de Kepler dite K3 pour la planète qu'on peut même connaître de manière incomplète :*

$$\frac{d^3}{T^2} = k = 1\ (UA)^3(an)^{-2} \qquad (0)$$

Car le système ressemble beaucoup au système solaire d'après l'énoncé, donc on applique K3 à la Terre autour du Soleil. Et on peut maintenant calculer d directement en UA avec T en an:

$$d = (kT^2)^{1/3} \approx \left(1 \times \left(\frac{4{,}23}{365{,}24}\right)^2\right)^{1/3} \approx 0{,}05\ UA \ll 1\ UA$$

L'avantage de cette méthode est de ne pas avoir de système d'équations couplées.

Ensuite, on utilise que C est le centre d'inertie du système double. A tout instant :

$$M\overrightarrow{CE} + m\overrightarrow{CP} = \vec{0} \quad \text{soit encore} \quad M\overrightarrow{CE} = -m\overrightarrow{CP} \qquad (1)$$

En dérivant par rapport au temps :

$$M\vec{V}_E = -m\vec{V}_P \qquad (2)$$

En passant aux normes :

$$Md_1 = m(d - d_1) \approx md \qquad (1')$$
$$MV_E = mV_P \qquad (2')$$

Comme la trajectoire est circulaire uniforme : $V_P = \frac{2\pi(d-d_1)}{T} \approx \frac{2\pi d}{T} \qquad (3)$

(2') donne alors :

$$\frac{m}{M} \approx \frac{V_E T}{2\pi d} \approx 4 \times 10^{-4} \ll 1 \quad \text{ou} \quad m \approx 8{,}6 \times 10^{26}\ kg$$

Les hypothèses de calcul sont justifiées a posteriori.

Seconde méthode : *on ne pense pas à K3 ou on l'a oubliée. On retire l'équation (0) mais je garde les autres.*
La trajectoire de l'étoile est aussi circulaire : $V_E = \frac{2\pi d_1}{T} \qquad (4)$
Nouvelle dérivation temporelle de (2) :

$$M\vec{a}_E = -m\vec{a}_P \qquad (5)$$

On passe au norme et on utilise le PFD :

$$Ma_E = ma_P = \frac{GMm}{(d - d_1)^2} \approx \frac{GMm}{d^2} \qquad (5')$$

On utilise alors l'information fournie :

$$(5') \text{ devient} \quad M\frac{V_E^2}{d_1} \approx m\frac{V_P^2}{d} \approx \frac{GMm}{d^2}$$

Il suffit maintenant d'éliminer d_1 *et* V_P *dans les équations. On sort alors :*

$$md \approx \frac{MV_E T}{2\pi} \quad \text{et} \quad \frac{m}{d^2} \approx \frac{2\pi V_E}{GT}$$

En éliminant m, on sort d qui n'est autre que K3 et on reporte pour obtenir m. On retrouve les résultats précédents.
Commentaires : *On s'attendait à trouver un système qui ressemble au nôtre. Pas du tout, on obtient une planète géante (quasi Jupiter) très proche de l'étoile. Cela dit, la Terre n'aurait pas été détectée. Mais maintenant, comment a-t-on mesuré* V_E *et T ?*

Remarque : *cette étoile est légèrement plus massive que le Soleil (+5%), mais vous ne le savez pas et cela ne change pas grand-chose à la principale découverte.*

M

RÉACTION DE CONSOMMATION DU GLUCOSE $\Delta_r H^\circ = -2543$ kJ.mol^{-1}

LA MODÉLISATION EST "SOMMAIRE", DONC ON PEUT FAIRE DES CALCULS APPROXIMATIFS.

LE VOLUME DE LA CHOUETTE EST D'ENVIRON 4L, CE QUI CORRESPOND À UNE MASSE D'ENVIRON 4 kg.
(C'EST DE L'EAU !!!)

AVEC LA DONNÉE FOURNIE, LA CHOUETTE CONSOMME 1,2 L de O_2 PAR HEURE.
COMBIEN DE MOL ?
JE PRENDS UN VOLUME MOLAIRE MOYEN DE 24 L.mol^{-1}
(20°C sous 1 bar)

$\longrightarrow$ 14 µmol de O_2 par seconde.

NE PAS OUBLIER LE FACTEUR 6 $\longrightarrow \simeq 6$ J.s^{-1} 6W

ON CONNAÎT LA PUISSANCE THERMIQUE ET LA DIFFÉRENCE DE TEMPÉRATURE
$\Rightarrow$ ON CALCULE LA RÉSISTANCE THERMIQUE $\boxed{R_{th} \simeq 6 \text{ SI}}$

IL FAUDRAIT MAINTENANT CONNAÎTRE L'EXPRESSION DE R_{th} EN SYMÉTRIE SPHÉRIQUES (cf COURS)

FORMULE QUE VOUS NE CONNAISSEZ PAS, LONGUE À RÉOBTENIR (MAIS FAISABLE).

COMME L'ÉPAISSEUR DU PLUMAGE NE REPRÉSENTE QUE 1/10 DU RAYON, JE PRENDS LE CAS DU COURS :

$$R_{th} = \frac{\text{épaisseur}}{\lambda \cdot \text{section}} \qquad \text{épaisseur} \rightarrow 1\text{ cm} \qquad \text{section} \rightarrow 4\pi R^2 \quad R = 10\text{ cm}$$

$\Rightarrow \boxed{\lambda \simeq 0{,}02 \text{ SI}}$ ORDRE DE GRANDEUR
$\longrightarrow$ DE L'AIR - TB ISOLANT