

ÉTUDE DU SISMOMÈTRE SEIS

1 Présentation

Après des années de recherche et de développement puis un voyage de 485 millions de kilomètres, la sonde InSight (*Interior Exploration using Seismic Investigations, Geodesy and Heat Transport*) s'est posée sur Mars le 26 novembre 2018. Elle est le premier observatoire géophysique martien, dont l'objectif est d'étudier la structure interne de Mars et de comprendre la formation et l'évolution des planètes rocheuses du Système solaire. En mesurant la façon dont les ondes sismiques, provoquées par des séismes martiens ou des impacts de météorites, se propagent à l'intérieur de Mars, les géophysiciens vont pouvoir répondre avec précision à cet objectif.

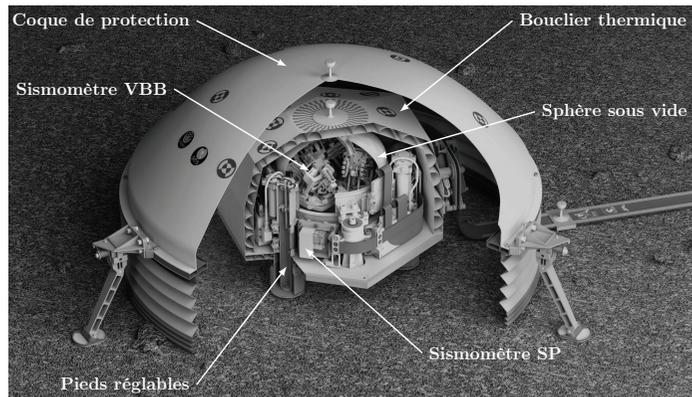


FIGURE 1 – Écorché de SEIS et ses différents niveaux de protection

Le sismomètre SEIS (*Seismic Experiment for Interior Structures*), déployé à la surface de Mars, est protégé des variations de la température et du vent à l'aide d'un bouclier thermique et d'une coque de protection. SEIS comporte deux sismomètres indépendants, le VBB (*Very Broad Band*) et le SP (*Short Periods*), montés sur une structure commune pouvant être réglée à l'horizontale grâce à des pieds de longueur variable.

- Le sismomètre VBB comporte trois systèmes identiques, composés chacun d'un pendule et d'un bâti, inclinés différemment par rapport au sol. Ils sont fixés dans une sphère en titane sous vide, et sensibles à une large bande de fréquence d'ondes sismiques, entre 0,01 Hz et 0,5 Hz.
- Le sismomètre SP est adapté aux ondes sismiques de plus hautes fréquences, entre 0,1 et 50 Hz.

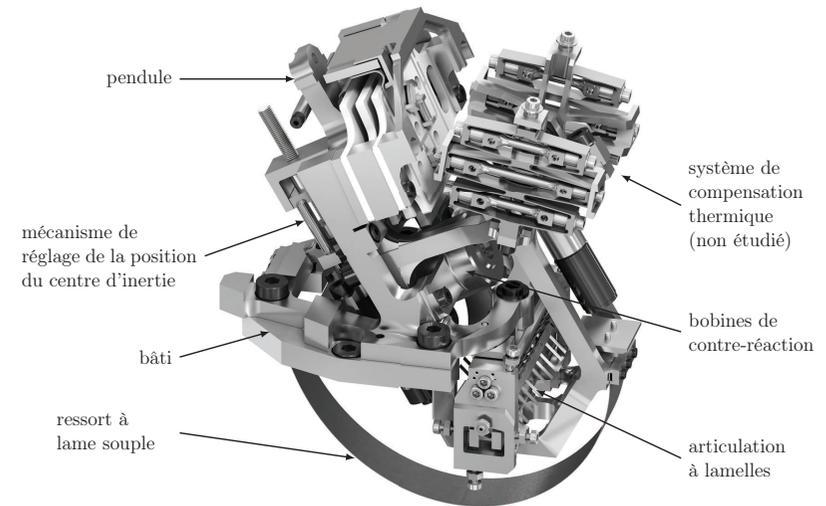


FIGURE 2 – Vue 3D d'un des trois systèmes du VBB

Dans ce sujet, on s'attache à valider certaines étapes clés de la conception et du réglage d'un des trois systèmes du sismomètre VBB. Cette dernière étape ayant eu lieu sur Terre, il a fallu contourner les difficultés liées aux différences de gravité et de température entre la Terre et Mars.

Une vue détaillée d'un des systèmes du VBB est fournie en FIGURE 2 et le détail des différents éléments qui le constituent est fourni en Annexe 1.

2 Réglage de la position d'équilibre du pendule

Comme pour les applications terrestres, chaque système du sismomètre VBB possède un pendule qui oscille par rapport à un bâti sous l'impulsion de secousses sismiques transmises par le sol à l'instrument. Une articulation à lamelles permet des mouvements de très faible amplitude avec un minimum de frottements visqueux entre le pendule et le bâti, et sans jeu. Elle constitue l'axe de rotation du pendule dans son mouvement par rapport au bâti.

Le sismomètre VBB s'appuie sur le principe du pendule inversé. L'instabilité inhérente au pendule inversé lui confère une plus grande sensibilité que celle d'un pendule classique. Bien qu'instable par nature, le pendule inversé du sismomètre VBB conserve son équilibre grâce à un ressort à lame souple, recourbé en demi-cercle, et qui applique en permanence une action mécanique de rappel.

2.1 Compensation de la gravité terrestre

Le sismomètre étant optimisé pour fonctionner sous gravité martienne, il n'est pas possible de le tester sur Terre sans y apporter des modifications. En effet, pour un mouvement du sol donné sur Terre, l'amplitude résultante des oscillations du pendule risquerait de détériorer le mécanisme. Un contrepoids est ajouté au pendule, dont le moment généré sur son axe de rotation par rapport au bâti doit compenser celui dû à la différence de gravité entre la Terre et Mars (voir FIGURE 3b).

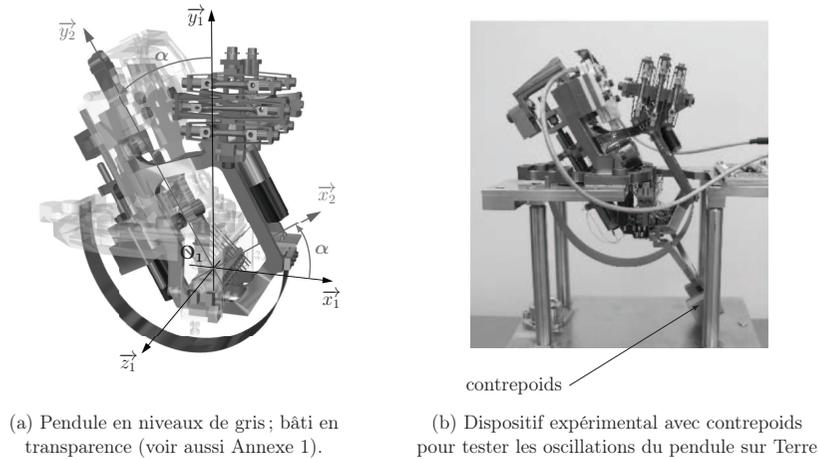


FIGURE 3

Objectif : établir les conditions que doit respecter le contrepoids pour compenser la gravité terrestre lors d'expériences sur Terre.

Le schéma cinématique et le paramétrage du dispositif sont fournis en Annexe 2, ainsi que l'ensemble des notations et hypothèses utiles pour cette sous-partie.

On désigne par « ensemble mobile » le pendule noté (2) équipé du contrepoids noté (3). Le bâti, lié au sol, est noté (1).

Q1. Écrire l'équation traduisant l'équilibre de l'ensemble mobile {(2)+(3)} sur Terre, lorsque $\alpha(t) = \alpha_{eq}$. Préciser le bilan des actions mécaniques extérieures, le théorème ou principe utilisé, et les éléments d'application (projection, point éventuel).

Sur Mars, le pendule (2) n'est pas équipé du contrepoids (3). Cependant, la position d'équilibre du pendule (2) sans contrepoids (3) sur Mars, et celle du pendule (2) avec le contrepoids (3) sur Terre, doivent être identiques.

Q2. Donner la condition sur la masse m_3 et la variable b pour compenser la différence de pesanteur entre la Terre et Mars. Pour cela, exprimer le produit $b m_3$ en fonction de a , M_2 , g_T et g_M .

Cette condition étant respectée, on peut alors traduire l'équilibre de l'ensemble mobile sur Terre :

$$a M_2 g_M \sin \alpha_{eq} + C_0 - k(\alpha_{eq} - \alpha_0) = 0 \quad (\text{eq. 1})$$

2.2 Conception d'un mécanisme de translation du centre d'inertie du pendule

Si l'inclinaison de la surface sur laquelle le sismomètre est posé n'est pas correctement corrigée par les pieds réglables, la position a du centre d'inertie G_2 le long de l'axe (O_1, \vec{y}_2) peut être réglée à distance. Cela permet notamment d'assurer que α_{eq} conserve une valeur optimale déterminée lors d'expérimentations sur Terre.

Pour cela, un mécanisme embarqué sur (2), constitué d'un moteur pas-à-pas, d'un réducteur à train épicycloïdal, d'un joint d'accouplement (joint d'Oldham) et d'un système vis-écrou, indiqués en FIGURE 4, est guidé en translation le long de l'axe (O_1, \vec{y}_2) .

Objectif : justifier les choix de conception du mécanisme de translation du centre d'inertie du pendule.

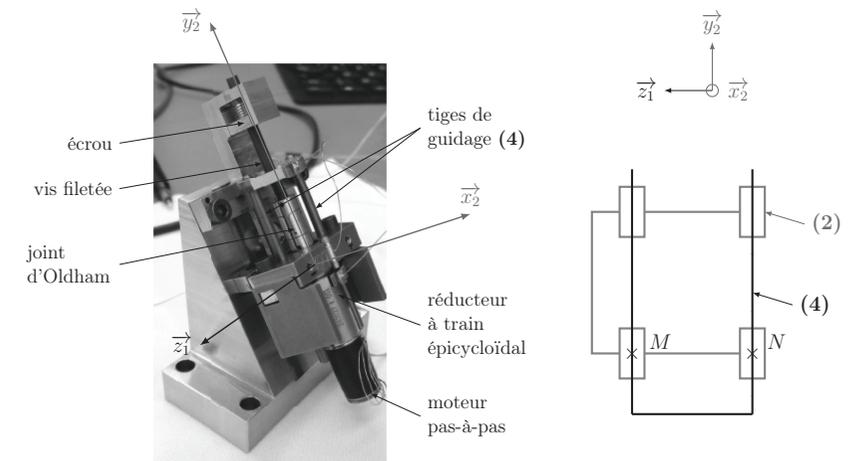


FIGURE 4 – Photographie du mécanisme de réglage de la position du centre d'inertie du pendule. Le mécanisme est ici fixé sur un support métallique incliné représentant le corps du pendule (2).

FIGURE 5 – Schéma cinématique du guidage en translation des tiges (4) par rapport au corps du pendule (2).

Pendant la phase de réglage de la position de son centre d'inertie, on suppose que le corps du pendule (2) reste immobile. L'ensemble du mécanisme embarqué est considéré comme mobile par rapport au corps du pendule (2) le temps de cette étude.

Le guidage en translation des tiges (4) par rapport à (2) permettant le réglage de la position du centre d'inertie est réalisé par l'association de 4 liaisons en parallèle (voir FIGURE 5).

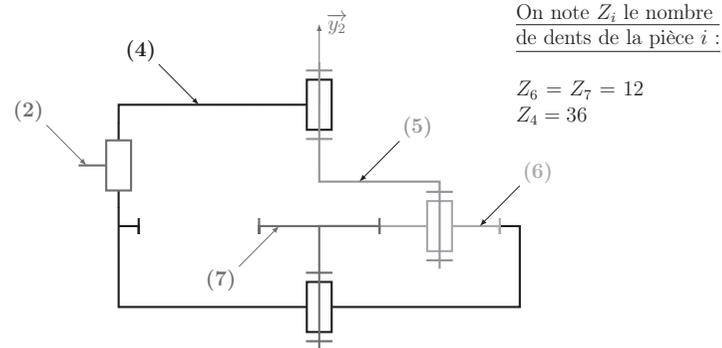
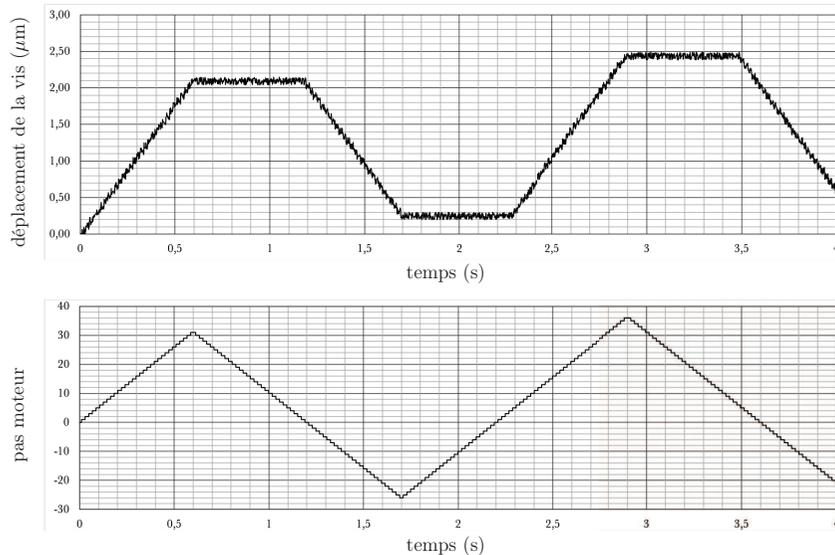


FIGURE 9 – Schéma cinématique du dernier étage du train épicycloïdal

- Q8.** Exprimer le rapport de transmission global du réducteur $k_g = \frac{\omega_{5/2}}{\omega_{m/2}}$ en fonction de k .
- Q9.** En s'appuyant sur les notations et données de la FIGURE 8, établir l'expression du déplacement linéaire d_v de la vis (\mathbf{v}) par pas du moteur en fonction de N_m , k_g et p_v . Faire l'application numérique et conclure vis-à-vis de l'exigence 1.1 de précision du positionnement du centre d'inertie.

Un capteur optique a permis de mesurer le déplacement de la vis, fourni en FIGURE 10, et a mis en évidence une non-linéarité lors des changements de sens de rotation du moteur.

FIGURE 10 – Déplacement de la vis en μm et nombre de pas du moteur en fonction du temps

- Q10.** Proposer une cause de la non-linéarité qui apparaît au changement de sens de rotation du moteur.
- Q11.** Donner l'erreur de positionnement due à la non-linéarité. Conclure à nouveau vis-à-vis de l'exigence 1.1 de précision du positionnement du centre d'inertie.

3 Caractérisation dynamique de l'ensemble mobile

On rappelle que les pendules inversés du sismomètre VBB conservent leur équilibre autour de leur axe de rotation (O_1, \vec{z}_1) par rapport au bâti grâce à un ressort à lame souple. Afin que chaque système soit suffisamment sensible aux séismes sur Mars, le choix du ressort associé à une articulation à lamelles doit également permettre d'amplifier les mouvements sur la plage de fréquences attendues pour les séismes martiens.

On définit pour cela les exigences de la TABLE 2.

2	Être mécaniquement sensible aux séismes attendus sur Mars		
2.1	Être suffisamment sensible	Amplification mécanique	$> 2 \text{ rad}\cdot\text{m}^{-1}\cdot\text{s}^2$
2.2	Être sensible aux fréquences des séismes attendus sur Mars	Amplification en fonction de la fréquence des mouvements du sol	$\geq 10 \text{ dB}$ dans la bande $[0,01; 0,5] \text{ Hz}$ soit $[0,06; 3] \text{ rad}\cdot\text{s}^{-1}$

TABLE 2 – Liste (non exhaustive) des exigences de sensibilité mécanique d'un système

Chaque ressort est unique, et entre les trois systèmes constituant VBB, ces derniers ne sont pas interchangeables. Ils sont fabriqués sur mesure, en tenant compte des caractéristiques des articulations à lamelles, uniques elles aussi.

Objectif : établir le lien entre la raideur du ressort et la pulsation propre de l'ensemble mobile ; choisir un ressort et une articulation à lamelles de façon à respecter les exigences 2.1 et 2.2.

3.1 Modélisation dynamique de l'ensemble mobile en réponse à un séisme

En cas de séisme, le sol (**1**) est en mouvement. Il entraîne dans son mouvement le bâti du système et ne peut plus être considéré comme un référentiel galiléen.

Le schéma cinématique et le paramétrage du dispositif sont fournis en Annexe 4, ainsi que l'ensemble des notations et hypothèses utiles pour cette sous-partie.

On admet qu'il y a un mouvement de translation de (**1**) par rapport au repère R_0 dans les directions \vec{x}_1 et \vec{y}_1 , comme imposé par les deux liaisons glissières en série entre (**1**) et R_0 sur le schéma cinématique de l'Annexe 4. Aucun degré de liberté en rotation n'est admis : $\vec{\Omega}_{1/0} = \vec{0}$.

Un logiciel de CAO a permis de déterminer numériquement la matrice d'inertie du pendule (**2**) équipé du contrepois (**3**) en O_1 , où tous les termes sont en $\text{kg}\cdot\text{m}^2$:

$$\bar{\bar{I}}_{(O_1,2+3)} = \begin{pmatrix} 5,31 \times 10^{-4} & -0,94 \times 10^{-4} & -5,67 \times 10^{-7} \\ -0,94 \times 10^{-4} & 1,25 \times 10^{-4} & -2,33 \times 10^{-8} \\ -5,67 \times 10^{-7} & -2,33 \times 10^{-8} & 4,04 \times 10^{-4} \end{pmatrix}_{(\vec{x}_2, \vec{y}_2, \vec{z}_1)} = \begin{pmatrix} I_{xx} & -I_{xy} & -I_{xz} \\ -I_{xy} & I_{yy} & -I_{yz} \\ -I_{xz} & -I_{yz} & I_{zz} \end{pmatrix}_{(\vec{x}_2, \vec{y}_2, \vec{z}_1)}$$

Q12. Quel plan de symétrie de l'ensemble mobile $\{(2)+(3)\}$ serait cohérent avec les valeurs numériques de la matrice d'inertie $\bar{\bar{I}}_{(O_1,2+3)}$ déterminée par le logiciel de CAO? En déduire, sous sa forme littérale, l'écriture simplifiée de la matrice d'inertie.

Q13. Déterminer, dans son mouvement par rapport au repère R_0 , l'expression du moment cinétique de $\{(2)+(3)\}$ en O_1 , $\vec{\sigma}_{O_1,(2+3)/R_0}$. On l'exprimera en fonction des paramètres cinétiques de $\{(2)+(3)\}$ et des paramètres géométriques et cinématiques du système.

Q14. Montrer que la projection sur \vec{z}_1 du moment dynamique de $\{(2)+(3)\}$ dans son mouvement par rapport au repère R_0 en O_1 , est de la forme suivante :

$$\vec{\sigma}_{O_1,(2+3)/R_0} \cdot \vec{z}_1 = I_{zz} \ddot{\alpha}(t) - dM \gamma_{x2}(t)$$

où l'on précisera l'expression de $\gamma_{x2}(t)$.

On déduit de cette équation que \vec{x}_2 est la direction de sensibilité de l'ensemble mobile, c'est-à-dire que l'ensemble mobile n'est sensible qu'aux accélérations du sol en projection sur \vec{x}_2 .

Q15. Préciser, sans faire de calculs, le système isolé et l'équation issue du Principe Fondamental de la Dynamique qui permet d'obtenir l'équation du mouvement de l'ensemble mobile suivante :

$$I_{zz} \ddot{\alpha}(t) + \mu \dot{\alpha}(t) + k(\alpha(t) - \alpha_0) = aM_2 g_M \sin \alpha(t) + dM \gamma_{x2}(t) + C_0 \quad (\text{eq. 2})$$

Donner les éléments d'application (équation, projection, point éventuel...) du théorème utilisé. Justifier que l'équation obtenue n'est pas linéaire, indépendamment de l'expression de $\gamma_{x2}(t)$.

Afin de mettre en évidence les caractéristiques de l'ensemble mobile en réponse à une accélération du sol $\gamma_{x2}(t)$, ses oscillations ayant une amplitude très faible, l'équation du mouvement est linéarisée autour du point d'équilibre $\alpha_{\text{eq}} = \alpha_0$ de l'ensemble mobile.

On pose $\alpha(t) = \alpha_0 + \Delta\alpha(t)$, avec $\Delta\alpha(t) \ll \alpha_0$.

Q16. Montrer que l'équation du mouvement linéarisée s'écrit :

$$I_{zz} \ddot{\Delta\alpha}(t) + \mu \dot{\Delta\alpha}(t) + k \Delta\alpha(t) = aM_2 g_M \cos \alpha_0 \Delta\alpha(t) + dM \gamma_{x2}(t) \quad (\text{eq. 3})$$

On note $\alpha(p)$ et $\gamma_{x2}(p)$ respectivement les transformées de Laplace des variations angulaires $\Delta\alpha(t)$ et de l'accélération du sol $\gamma_{x2}(t)$. Les conditions initiales sont supposées nulles.

Q17. Exprimer, sous forme canonique, la fonction de transfert de l'ensemble mobile $\frac{\alpha(p)}{\gamma_{x2}(p)}$ et donner la condition de stabilité de l'ensemble mobile sous la forme d'une inéquation. Conclure sur le rôle stabilisateur du ressort.

Q18. Donner, en fonction des constantes du problème, les expressions des constantes caractéristiques de cette fonction de transfert : gain d'amplification mécanique noté A , pulsation propre ω_0 et coefficient d'amortissement ξ .

3.2 Choix du couple ressort/articulation pour le système

Pour optimiser la conception des systèmes, 50 ressorts à lame souple et 8 articulations à lamelles ont été fabriqués. L'association d'un ressort et d'une articulation confère une certaine raideur k et un certain moment de précontrainte C_0 sur l'axe de rotation du pendule par rapport au bâti. Grâce au dispositif expérimental mis au point avec le contrepoids, k et C_0 sont mesurés pour chaque association, ce qui permet de tracer point par point le diagramme de la FIGURE A du Cahier Réponses. Pour faciliter l'interprétation du diagramme, seuls 16 points ont été tracés au lieu de 400.

Le couple idéal ressort/articulation doit être déterminé pour une utilisation du pendule sur Mars, c'est-à-dire sans contrepoids. Ainsi, **les équations précédentes (1, 1', 2 et 3) restent valables, en substituant M_2 par M et a par d .**

De plus, $\alpha_{\text{eq}} = \alpha_0$. On admet que $\alpha_0 = 30^\circ$ assure un bon compromis entre un gain d'amplification maximisé et un bruit de mesure faible.

Les données numériques utiles sont résumées dans le tableau suivant, dans les Unités du Système International (USI) :

dM	g_M	$dM g_M \cos \alpha_0$
$4,4 \times 10^{-3} \text{ m}\cdot\text{kg}$	$4 \text{ m}\cdot\text{s}^{-2}$	$15 \times 10^{-3} \text{ USI}$

Q19. Déterminer la valeur numérique de C_0 pour assurer l'équilibre du pendule.

Q20. Donner les 2 inéquations qui régissent le choix de la raideur k du couple ressort/articulation, afin de satisfaire l'exigence 2.1 et d'avoir un système stable. À l'aide d'applications numériques, en déduire la plage de valeurs acceptables pour k afin de satisfaire ces 2 conditions.

Q21. Sur la FIGURE A du Cahier Réponses, tracer les droites encadrant les valeurs acceptables pour k et la droite correspondant à la valeur idéale de $-C_0$. En déduire le meilleur couple ressort/articulation pour le pendule étudié en entourant le point correspondant sur le diagramme.

Le diagramme de Bode en gain de la fonction de transfert $\frac{\alpha(p)}{\gamma_{x2}(p)}$ du système pour ce choix du couple ressort/articulation est fourni sur la FIGURE B du Cahier Réponses.

Q22. Conclure vis-à-vis de l'exigence 2.2. Les tracés nécessaires devront figurer sur la FIGURE B du Cahier Réponses. Le système en l'état est-il satisfaisant pour la mesure des mouvements du sol martien dans la plage de fréquence des séismes attendus sur Mars?

4 Performances de l'asservissement

À chaque mouvement du sol, un capteur mesure la position angulaire du pendule (2) par rapport au bâti (1). Des bobines de contre-réaction situées sur le pendule (voir FIGURE 2 et l'Annexe 1) génèrent un moment de rappel sur son axe de rotation, qui le ramène à sa position d'équilibre.

- La bobine HF (pour *Haute Fréquence*) pilote l'asservissement entre 0,05 Hz et 0,5 Hz. Son rôle principal est d'amortir les secousses trop brusques et d'éliminer la résonance du pendule.
- La bobine BF (pour *Basse Fréquence*) a été conçue pour intervenir sur les fréquences inférieures à 0,05 Hz. Elle permet de filtrer la variation journalière de température et les dérives saisonnières plus lentes.

L'asservissement mis en place est donc une régulation devant permettre d'annuler en régime permanent les effets des secousses sismiques sur le pendule, tout en étant sensible aux signaux dans une large bande de fréquences d'ondes sismiques, entre 0,01 Hz et 0,5 Hz.

Les exigences auxquelles doit répondre cet asservissement sont fournies dans la TABLE 3.

3	Acquérir les vibrations du sol martien		
3.1	Éliminer la résonance du système tout en maintenant une rapidité maximale	Résonance du système avec l'action de la bobine HF seule	aucune
		Rapidité du système avec l'action de la bobine HF seule	bande passante à -3 dB maximale
3.2	Ramener le déplacement du pendule à zéro	Précision de l'asservissement en tension	écart statique nul en réponse à un échelon d'accélération du sol
3.3	Filtrer le signal	Amplification des mouvements du sol par l'asservissement en tension	≥ 110 dB limitée à la bande $[0,06; 3]$ rad·s ⁻¹
3.4	Éviter des problèmes de saturation	Amplification des mouvements du sol par l'asservissement en tension	< 120 dB pour tous les signaux mesurés

TABLE 3 – Liste (non exhaustive) des exigences de l'asservissement

Objectif : régler la correction des bobines HF et BF.

Le réglage de l'asservissement s'effectue par une étude numérique, dans les conditions de la gravité martienne. On considère donc le pendule (2) sans son contrepois (3). On note J le moment d'inertie du pendule (2) sur l'axe (O_1, \vec{z}_1^*) . Pour simplifier l'étude, on néglige les frottements dans l'articulation à lamelles, et on note $K = k - dMg_M \cos \alpha_0$ la raideur équivalente du pendule.

La grandeur utile aux scientifiques qui analysent les données mesurées par le sismomètre est la tension électrique en sortie du capteur, image de la position angulaire du pendule autour de sa position d'équilibre.

Le schéma-blocs de l'asservissement en tension d'un système est fourni en Annexe 5, ainsi que la description des grandeurs physiques intervenant dans l'asservissement et les données numériques utiles à cette partie.

On s'intéresse dans un premier temps à l'asservissement avec l'action de la bobine HF seule. Le schéma-blocs correspondant est fourni à la FIGURE 11.

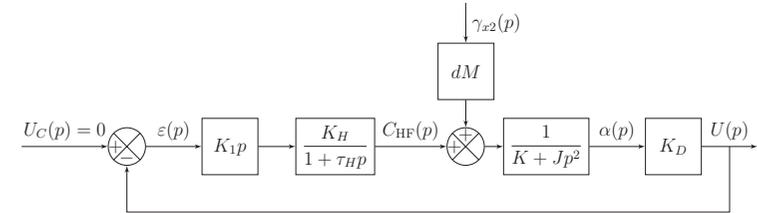


FIGURE 11 – Schéma-blocs de l'asservissement avec l'action de la bobine HF seule

Q23. Déterminer la fonction de transfert $H_\gamma(p) = \frac{U(p)}{\gamma_{x2}(p)}$, avec $U_C(p) = 0$, en l'exprimant sous la forme :

$$H_\gamma(p) = K_{HF} \cdot \frac{1 + a_1 p}{1 + b_1 p + b_2 p^2 + b_3 p^3}$$

où l'on précisera les expressions de K_{HF} , a_1 , b_1 , b_2 et b_3 .

On donne les pôles p_i de $H_\gamma(p)$ en TABLE 4 et le diagramme de Bode en gain de $H_\gamma(p)$ en FIGURE 12 pour différentes valeurs de K_1 .

K_1	p_1	p_2	p_3
0,05	-1000	-0,38-2,33j	-0,38+2,33j
0,5	-1000	-0,64	-9,32
5	-1000	-0,069	-95,7

TABLE 4 – Pôles de la fonction de transfert $H_\gamma(p)$

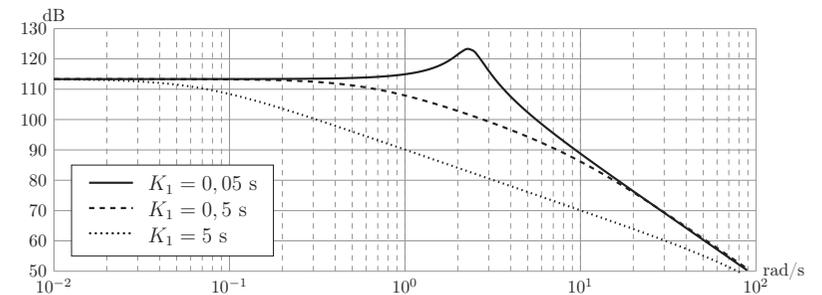


FIGURE 12 – Diagramme de Bode en gain de la fonction de transfert $H_\gamma(p)$

Le réglage du correcteur HF doit permettre de répondre à l'exigence 3.1.

Q24. Justifier que $H_\gamma(p)$ correspond à un système stable quelle que soit la valeur retenue pour K_1 dans la gamme $[0,05; 5]$ s. Choisir, en justifiant, la valeur de K_1 parmi les valeurs proposées, la plus adaptée au réglage de l'asservissement avec l'action de la bobine HF seule.

Q25. En s'appuyant sur les données numériques de la TABLE 4 et de l'Annexe 5, justifier que, pour la valeur retenue de K_1 , la fonction de transfert peut s'écrire sous la forme :

$$H_\gamma(p) = \frac{dMK_D}{K} \cdot \frac{1}{(1 + \tau_2 p)(1 + \tau_3 p)}, \text{ avec } \tau_2 \gg \tau_3$$

Préciser les valeurs des constantes de temps τ_2 et τ_3 .

Pour la suite des questions, on conservera cette forme simplifiée de $H_\gamma(p)$.

Q26. Justifier que l'asservissement avec l'action de la bobine HF seule ne permet pas de satisfaire les exigences 3.2 et 3.3.

En tenant compte des résultats précédents, le schéma-blocs de l'Annexe 5 peut se mettre sous la forme de celui de la FIGURE 13.

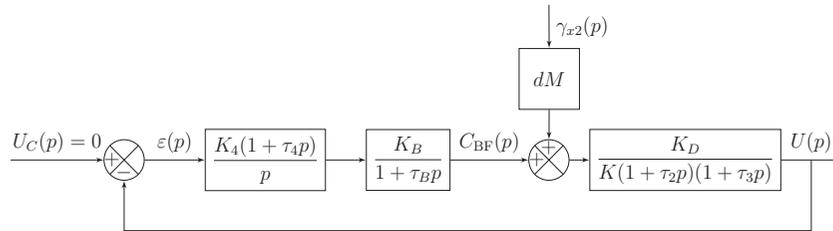


FIGURE 13 – Schéma-blocs de l'asservissement d'un système

Le correcteur BF est un correcteur proportionnel intégral. Pour optimiser la rapidité, τ_4 doit permettre de compenser le pôle dominant de la boucle ouverte. K_4 est réglé de façon à répondre aux exigences 3.3 et 3.4.

Q27. Préciser l'intérêt de la chaîne d'action BF vis-à-vis de l'exigence 3.2.

Q28. Donner l'expression de la fonction de transfert en boucle ouverte de l'asservissement,

$$H_{BO}(p) = \frac{U(p)}{\varepsilon(p)}. \text{ Donner, en justifiant, la valeur retenue pour } \tau_4.$$

On donne, pour la valeur de τ_4 retenue et différentes valeurs de K_4 , le diagramme de Bode de l'asservissement en tension, $\frac{U(p)}{\gamma_{x2}(p)}$, sur la FIGURE C du Cahier Réponses.

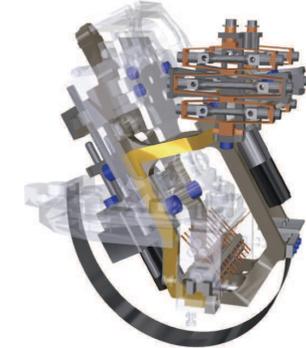
Q29. Choisir, en justifiant, la valeur de K_4 qui permet de vérifier au mieux les exigences 3.3 et 3.4. Les tracés nécessaires apparaîtront sur la FIGURE C du Cahier Réponses.

Q30. Donner le nom du type de filtre réalisé par le pendule asservi et préciser l'intérêt de cette solution pour la mesure des séismes par le sismomètre VBB.

Annexe 1 - Détail des éléments d'un des systèmes du VBB



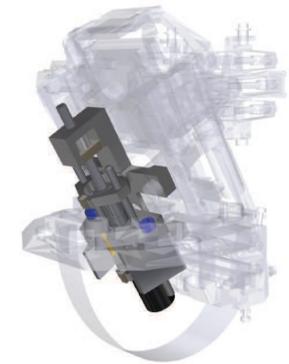
bâti (1)



pendule (2)

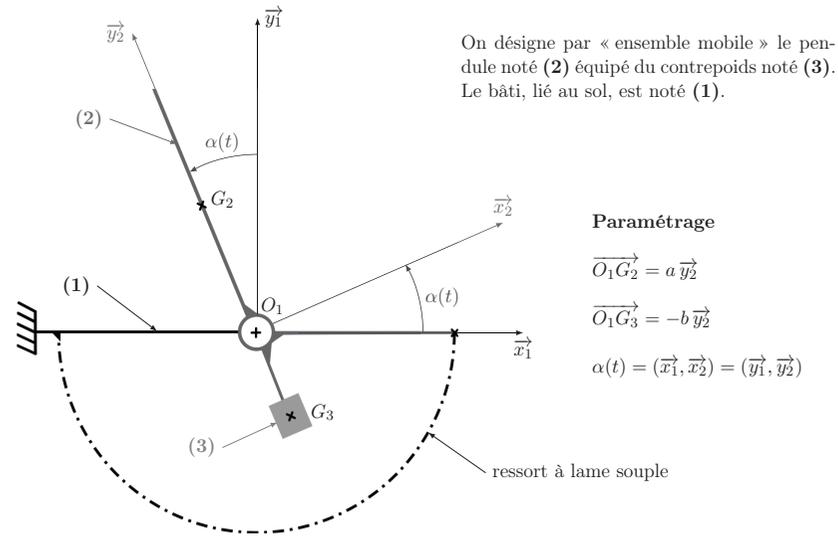


articulation à lamelles entre (1) et (2)



mécanisme de translation du centre d'inertie de (2)

Annexe 2 - Modèle cinématique du système en l'absence de séisme



Notations

G_2	centre d'inertie du pendule (2)
M_2	masse du pendule (2)
G_3	centre d'inertie du contrepois (3)
m_3	masse du contrepois (3)
C_0	moment de précontrainte de l'ensemble {ressort + articulation} sur {(2)+(3)}
k	raideur de l'ensemble {ressort + articulation} sur l'axe (O_1, \vec{z}_1)
α_0	position angulaire à vide de l'ensemble mobile
α_{eq}	position angulaire de l'ensemble mobile à l'équilibre (sous l'effet des actions de la pesanteur et du ressort)
g_T	champ de pesanteur à la surface de la Terre, de direction $-\vec{y}_1$
g_M	champ de pesanteur à la surface de Mars, de direction $-\vec{y}_1$

Hypothèses

Le référentiel \mathcal{R}_1 , auquel est associé le repère $R_1 = (O_1, \vec{x}_1, \vec{y}_1, \vec{z}_1)$ lié au sol, est supposé galiléen en l'absence de séisme.

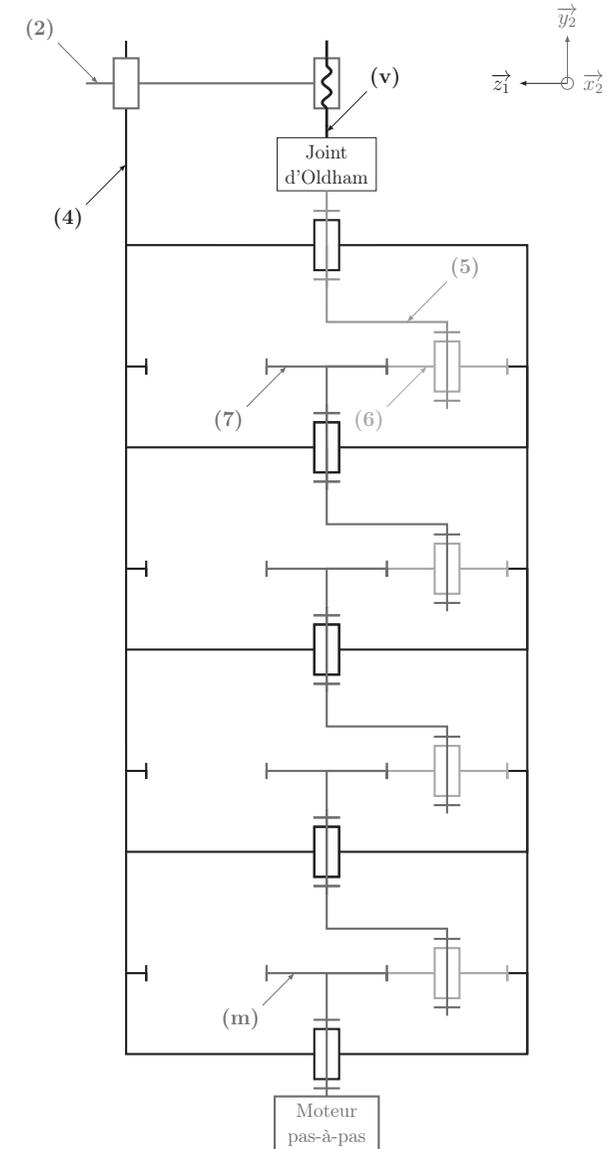
La liaison pivot réalisée par l'articulation à lamelle sur l'axe de rotation (O_1, \vec{z}_1) de l'ensemble mobile n'est pas parfaite. Les frottements visqueux sont pris en compte à travers un coefficient de frottement μ ($\mu > 0$) :

$$\{\mathcal{T}_{1 \rightarrow (2+3)}\} = \left\{ \begin{array}{l} X_O \vec{x}_1 + Y_O \vec{y}_1 + Z_O \vec{z}_1 \\ L_O \vec{x}_1 + M_O \vec{y}_1 - \mu \dot{\alpha}(t) \vec{z}_1 \end{array} \right\}_{O_1}$$

L'action de rappel de l'ensemble {ressort + articulation} est assimilée à un couple pur sur l'axe de rotation (O_1, \vec{z}_1) de l'ensemble mobile :

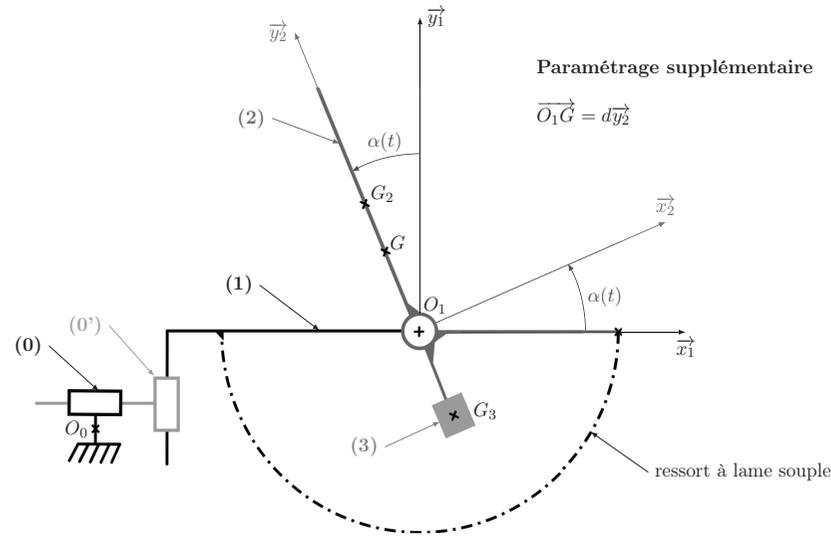
$$\{\mathcal{T}_{\text{ressort} \rightarrow (2+3)}\} = \left\{ \begin{array}{l} \vec{0} \\ (C_0 - k(\alpha(t) - \alpha_0)) \vec{z}_1 \end{array} \right\}_{O_1}$$

Annexe 3 - Schéma cinématique du mécanisme de translation de la position du centre d'inertie du pendule



Annexe 4 - Modèle cinématique du système lors d'un séisme

Les torseurs d'actions mécaniques et les notations de l'Annexe 2 restent valables.



Notations et hypothèses supplémentaires

G	centre d'inertie de l'ensemble mobile $\{(2)+(3)\}$ testé sur Terre
M	masse de l'ensemble mobile $\{(2)+(3)\}$
I_{zz}	moment d'inertie de l'ensemble mobile $\{(2)+(3)\}$ sur l'axe (O_1, \vec{x}_1)

Le référentiel \mathcal{R}_0 , auquel est associé le repère $R_0 = (O_0, \vec{x}_1, \vec{y}_1, \vec{z}_1)$, est supposé galiléen.

On note la vitesse du sol (1) par rapport à R_0 :

$$\vec{V}_{(O_1,1/R_0)} = V_x(t)\vec{x}_1 + V_y(t)\vec{y}_1$$

Grâce au contrepois, l'action de la pesanteur sur l'ensemble mobile qui s'applique en G a un moment en O_1 égal à celui que subirait le pendule seul sur Mars :

$$\{\mathcal{T}_{\text{pesanteur} \rightarrow (2+3)}\} = \left\{ \begin{array}{l} -(M_2 + m_3)g_T \vec{y}_1 \\ a M_2 g_M \sin \alpha(t) \vec{z}_1 \end{array} \right\}_{O_1}$$

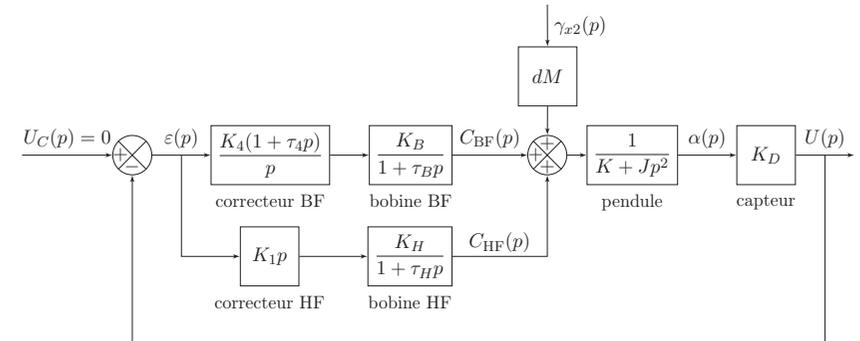
Aucune autre action de pesanteur n'est à prendre en compte.

Le système de réglage de la position du centre d'inertie G_2 permet d'imposer $\alpha_{\text{eq}} = \alpha_0$. Dans ces conditions, l'équation traduisant l'équilibre de l'ensemble mobile en l'absence de séisme reste valable et se simplifie ainsi :

$$a M_2 g_M \sin \alpha_0 + C_0 = 0 \quad (\text{eq. 1'})$$

Annexe 5 - Asservissement en tension d'un système

Schéma-blocs de l'asservissement



Grandeurs physiques intervenant dans l'asservissement

Grandeur physique	Transformée de Laplace	Unité	Description
$u_C(t)$	$U_C(p)$	V	Tension consigne. Elle est toujours nulle car on souhaite que le pendule revienne à sa position d'équilibre.
$u(t)$	$U(p)$	V	Tension en sortie du capteur, image du déplacement angulaire du pendule autour de sa position d'équilibre
$\varepsilon(t)$	$\varepsilon(p)$	V	Écart entre la tension de consigne et la tension en sortie du capteur
$\gamma_{x2}(t)$	$\gamma_{x2}(p)$	$\text{m}\cdot\text{s}^{-2}$	Accélération du sol lors d'un séisme
$\Delta\alpha(t)$	$\alpha(p)$	rad	Déplacement angulaire du pendule autour de sa position d'équilibre
$C_{BF}(t)$	$C_{BF}(p)$	N·m	Moment généré par la bobine BF sur l'axe de rotation du pendule
$C_{HF}(t)$	$C_{HF}(p)$	N·m	Moment généré par la bobine HF sur l'axe de rotation du pendule

Données numériques

- $K_D = 1,48 \times 10^5 \text{ V}\cdot\text{rad}^{-1}$
- $K_H = 3 \times 10^{-8} \text{ N}\cdot\text{m}\cdot\text{V}^{-1}$
- $\tau_H = 0,001 \text{ s}$
- $K_B = 5 \times 10^{-8} \text{ N}\cdot\text{m}\cdot\text{V}^{-1}$
- $\tau_B = 0,1 \text{ s}$