1 Simulation d'un gaz dans un champ gravitationnel

On considère des particules classiques dans un potentiel (gravitationnel) V(x) = mgx pour un cas simplifié à une dimension; m est la masse de la particule (on prendra m=1 dans la simulation numérique) et g est l'accélération de la pesanteur. L'état microscopique d'une particule individuelle est caractérisé par sa vitesse v et sa position $x \geq 0$. En x=0, le sol réfléchit parfaitement les particules. On suppose que l'interaction entre les particules est faible mais néanmoins suffisamment forte pour permettre des échanges d'énergie tels que la description statistique par l'ensemble canonique soit valable. À température T la distribution statistique de la vitesse v et de la position x est donnée par la distribution de Boltzmann

$$P(v,x) = \frac{1}{Z} \exp[-\beta E(v,x)]$$
 , $E(v,x) = \frac{1}{2} m v^2 + mgx$, $\beta = \frac{1}{k_B T}$ (1)

avec la fonction de partition

$$Z(\beta) = \int_{-\infty}^{\infty} dv \int_{0}^{\infty} dx \, \exp[-\beta \, E(v, x)]. \tag{2}$$

Ici E(v,x) est l'énergie classique de la particule (somme de l'énergie cinétique $\frac{1}{2}mv^2$ et l'énergie potentielle mgx).

Exercice 1 (analytique) Calculer les deux intégrales :

$$Z_1 \equiv \int_0^\infty dx \, e^{-\beta mgx}$$
 , $Z_2 \equiv \int_{-\infty}^\infty dv \, e^{-\beta mv^2/2}$.

En déduire que (pour m=1) la fonction de partition $Z(\beta)$ et la moyenne de l'énergie $\langle E \rangle$ sont données par

$$Z = \frac{\sqrt{2\pi}}{g} \beta^{-3/2}$$
 , $\langle E \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} dv \int_{0}^{\infty} dx \, E(v, x) \, P(v, x) = \frac{3}{2\beta} = \frac{3T}{2}$ (3)

(la derniére égalité si on choisit $k_{\rm B}=1$). Indication: pour la moyenne $\langle E \rangle$ il n'est pas nécessaire de recalculer des intégrales (un peu plus compliquées) mais on peut utiliser une formule/ruse efficace du cours et TD une fois la fonction $Z(\beta)$ est connue. Pour Z_2 on pourra

utiliser que
$$\int_{-\infty}^{\infty} du \, e^{-u^2} = \sqrt{\pi} .$$

Desormais on appelera

$$p_{1,th}(x) = \frac{1}{Z_1} e^{-\beta mgx}$$
 , $p_{2,th}(v) = \frac{1}{Z_2} e^{-\beta mv^2/2}$ (4)

les distributions marginales de x et v. D'ailleurs on peut aussi les obtenir de P(v,x) par

$$p_{1,th}(x) = \int_{-\infty}^{\infty} dv \, P(v,x) \quad , \quad p_{2,th}(v) = \int_{0}^{\infty} dx \, P(v,x)$$

et on peut facilement vérifier qu'elles sont corretement normalisées (c'est évident par la définition des constantes Z_1 et Z_2).

Exercice 2 (numérique)

Calculez numériquement les distributions $p_{1,num}(x)$, $p_{2,num}(v)$. Pour cela considérez un gaz avec np=100-200 particules (masse m=1), caractérisées par les équations du mouvement

$$\frac{d}{dt}x_j(t) = v_j(t) \quad , \quad \frac{d}{dt}v_j(t) = -g \quad , \quad j = 1, \dots, np.$$
 (5)

Dans le programme python, on choisit d'abord des conditions initiales aléatoires : $x_j(0) \in [0,xmax]$, $v_j(0) \in [-vmax,vmax]$ et ensuite on peut résoudre (5) selon

$$v_i(t+dt) = v_i(t) - q dt \quad , \tag{6}$$

$$x_j(t+dt) = x_j(t) + v_j(t+dt) dt . (7)$$

Ici dt représente un petit pas d'inégration, par exemple dt = 0.1. Dans la ligne pour $x_j(t+dt)$ on utilisera déjà la valeur de la vitesse modifiée $v_j(t+dt)$. **Attention :** dans le code python on a $x_j(t) = x[j]$ et $v_j(t) = v[j]$ peu importe la valeur de t (t ou t+dt). (Dans le code python on choisira m = 1, g = 1 et aussi $k_B = 1$.)

Si $x_j(t+dt) < 0$, on applique

$$x_i(t+dt) \leftarrow -x_i(t+dt)$$
 , $v_i(t+dt) \leftarrow -v_i(t+dt)$ (8)

pour tenir compte de la réflexion au sol. Cette dynamique est encore très simple (on peut la résoudre facilement sans ordinateur) et l'énergie par particule est conservée (du moins avant la discrétisation). Pour modéliser les effets de l'interaction (qui n'est pas contenue dans le modèle!) on permet régulièrement (après un nombre donné d'itérations, noté ntherm) des échanges d'énergie aléatoires selon

$$v_j \leftarrow v_j + \Delta v_j \quad , \tag{9}$$

avec $\Delta v_j \in [-dv, dv]$ aléatoire. Ensuite il faut appliquer un facteur de normalisation (remplacer $v_j \leftarrow \alpha v_j$ avec la "bonne" valeur de α) pour conserver l'énergie cinétique de toutes les particules : $E_{\text{cin.}} = \sum_j \frac{1}{2} v_j^2$, c'est-à-dire déterminer α tel que $E_{\text{cin.}}$ ait la même valeur avant les échanges et après les échanges (plus l'application du facteur α).

Afficher les distributions numeriques (histogrammes) $p_{1,num}(x)$, $p_{2,num}(v)$ et comparez avec les distributions théoriques $p_{1,th}(x)$, $p_{2,th}(v)$ (voir exercice 1 et équation (1)). Dans ce but, il faut connaître la température $T = 1/\beta$, qui est déterminée par l'énergie moyenne (par particule), selon l'équation (3).

Tracez aussi la température en fonction du temps. Pourquoi n'est-elle pas exactement constante?

Indications, conseils techniques pour le code python:

- Vous pouvez utiliser le fichier gaz_aide.py disponible dans l'interface test pour commencer. Ce fichier contient les entêtes usuelles (pour charger les bibliotheques), quelques propositions de parametres et la fonction faire_plot(...) (voir le fichier pour des details sur cette fonction) qui sert a afficher deux histogrammes et deux courbes theorique sur une figure (pendant 0.1 secondes).
- Il faut commencer de creer/remplir deux listes/tableaux x[j], v[j] avec la condition initiale et initialiser t=0 pour le temps d'itération.
- Ensuite il faut faire trois boucles :
 - 1. Boucle exterieur (longueur niter, par exemple avec valeur de 20) pour le nombre de plots et échanges aléatoires de vitesse.

- 2. Boucle au milieu (longeur ntherm, par exemple avec valeur 40) pour chaque pas d'intégration $t \to t + dt$ pour toutes les particules.
- 3. La boucle intérieur est simplement pour effectuer les équations de simulation (6), (7) et (8) pour toutes les particules (donc longueur de la boucle =np). Quand la boucle intérieur est terminée on remplace t=t+dt.
- 4. Après la boucle au milieu (mais dans la boucle exterieur) il faut : appliquer une fois les échanges aléatoires des vitesses (selon l'éq. (9) et la procedure avec le facteur α). Ensuite il faut calculer la température T (ou la valeur de β = 1/T) des particules. Pour cela simplement calculer l'énergie moyenne de particules (somme des énergies divisée par le nombre de particules) et ensuite calculer β par l'éq. (3). Après créer des tableaux techniques xarg, varg pour des valeurs équidistantes de positions et vitesses et des tableaux pxth, pvth pour les valeurs théoriques des distributions de x et v pour préparer les plots des distributions théoriques. Ces fonctions nécessitent la valeur de β qu'on vient de calculer avant. Ensuite utiliser la fonction faire_plot(...) pour afficher une figure.
- Une fois la simulation terminée (après la boucle extérieure). Faire une autre figure pour la températeur T en fonction de t. Pour cela il faut ajouter/stoquer (après le calcul de β ; voir point 4 ci-dessus) les valeurs de temps t et de la températeurs $T = 1/\beta$ dans des tableaux tt et TT qu'on utilisera à la fin pour le dernier graphe.
- On conseille de créer et d'utiliser de fonctions python pour les différentes taches, par exemple deux fonctions de type px(x,beta), pv(v,beta) pour les distributions thériques, une fonction pour faire des échange aléatoires des vitesses, une fonction pour faire un pas $t \to t + dt$ (donc qui remplace la boucle intérieur), etc.

Exercice 3 On simule maintenant un modèle de sol chaud en supposant que ce dernier bouge avec une vitesse v_sol aléatoire (et différente pour chaque t) dans l'intervalle [-v_sol_max, v_sol_max] (v_sol_max=1). Comment faut-il modifier (8) pour tenir compte de cette vitesse du sol?

Tracez la température en fonction du temps et essayez de trouver une explication physique microscopique à son évolution.

Exercice 4 Ajoutez dans le programme de l'exercice 3 un terme de friction dans l'équation de mouvement pour v_i :

$$\frac{d}{dt}x_j(t) = v_j(t) \quad , \quad \frac{d}{dt}v_j(t) = -g - \gamma v_j(t) \quad . \tag{10}$$

Formulez les équations discrètes et modifiez le programme python. Tracez la température en fonction du temps pour plusieurs valeurs du coefficient de friction ($\gamma = 0.1, 0.5, 1.0$).

Exercice 5 Simulation "exacte": (optionnel) On revient à la situation de l'exercice 2 (pas de sol chaud ni friction). L'itération selon les équations (6), (7) et (8) n'est pas exacte et seulement approximative et il faut que dt soit petit.

On peut aussi faire un simulation exacte selon:

$$v_i(t + dt/2) = v_i(t) - g dt/2$$
 , (11)

$$x_i(t+dt) = x_i(t) + v_i(t+dt/2) dt$$
 , (12)

$$v_i(t+dt) = v_i(t+dt/2) - g \, dt/2 \ . \tag{13}$$

Donc on fait un demi pas pour la vitesse, le pas pour la position et ensuites l'autre demi pas pour la vitesse. Comme ça l'itération sera exacte (car $\dot{v}(t) = -g$ =const. dans le temps; d'ailleurs on parle aussi de la méthode de Verlet).

Ensuite pour la reflexion au sol chaud si $x_j(t+dt) < 0$, on applique

$$x_j(t+dt) \leftarrow \tilde{x}_j \quad , \quad v_j(t+dt) \leftarrow \tilde{v}_j$$
 (14)

où $\tilde{x}_j \equiv 0$ (position du sol) et $\tilde{v}_j > 0$ est une vitesse (postive) choisie telle que l'énergie avant la reflexion de la particule (donc avec $(x_j(t), v_j(t))$) est identique après la reflexion (donc avec $(\tilde{x}_j, \tilde{v}_j)$). Trouver l'expression de \tilde{v}_j en fonction de $x_j(t)$ et $v_j(t)$ et l'utiliser dans le code.

Avec ces deux modifications on devrait observer que la température est (numériquement) constante dans le temps.