Ćwiczenie komputerowe z dynamiki molekularnej

1 Wstęp

Ćwiczenie polega na zaimplementowaniu prostej symulacji dynamiki molekularnej i wykonaniu kilku eksperymentów dla układu atomów jednego rodzaju oddziaływujących siłami van der Waalsa (model gazu szlachetnego). W symulacjach będzie obserwowane przejście fazowe kryształ - gaz oraz będą badane niektóre własności termodynamiczne charakteryzujące stan gazowy (temperatura, ciśnienie). W ćwiczeniu wykorzystany będzie program VMD do trójwymiarowej wizualizacji i animacji.

2 Model matematyczny

2.1 Stan układu i warunki początkowe

Układ składa się z N atomów, których położenia opisywane są w kartezjańskim układzie odniesienia,

$$\mathbf{r}_i = (x_i, y_i, z_i), \quad i = 0, \dots, N - 1.$$
 (1)

Stan układu w danej chwili t opisany jest przez położenia, $\mathbf{r}_i(t)$, i pędy atomów,

$$\mathbf{p}_i(t) = m\dot{\mathbf{r}}_i, \quad i = 0, \dots, N - 1, \tag{2}$$

gdzie m oznacza masę atomu.

Dla każdej symulacji określić należy warunki początkowe, czyli stan układu w chwili t=0. Dla uproszczenia wszystkie symulacje będą rozpoczynane z kryształu romboidalnego o maksymalnym upakowaniu. Wzdłuż każdej krawędzi kryształu znajduje się n atomów odległych od siebie o a. Całkowita liczba atomów wynosi,

$$N = n^3. (3)$$

Dla obliczenia początkowych położeń atomów w krysztale wygodnie posłużyć się wektorami wyznaczającymi krawędzie komórki elementarnej kryształu,

$$\mathbf{b}_0 = (a, 0, 0), \quad \mathbf{b}_1 = \left(\frac{a}{2}, \frac{a\sqrt{3}}{2}, 0\right), \quad \mathbf{b}_2 = \left(\frac{a}{2}, \frac{a\sqrt{3}}{6}, a\sqrt{\frac{2}{3}}\right).$$
 (4)

Położenia początkowe atomów obliczamy ze wzoru:

$$i_{0}, i_{1}, i_{2} = 0, 1, \dots, n-1$$

$$i = i_{0} + i_{1}n + i_{2}n^{2}$$

$$\mathbf{r}_{i}(0) = \left(i_{0} - \frac{n-1}{2}\right)\mathbf{b}_{0} + \left(i_{1} - \frac{n-1}{2}\right)\mathbf{b}_{1} + \left(i_{2} - \frac{n-1}{2}\right)\mathbf{b}_{2}$$
(5)

Wzór ten zapewnia dodatkowo ustawienie kryształu w środku układu odniesie-

Początkowe wartości pędów powinny spełniać rozkład Maxwella o zadanej temperaturze T_0 , tak, aby średnia energia kinetyczna przypadająca na jeden stopień swobody układu wynosiła $\frac{1}{2}kT_0$, gdzie k oznacza stałą Boltzmanna. Aby uzyskać ten rozkład wygodnie jest przeprowadzić losowanie energii kinetycznej dla każdego stopnia swobody według następującego wzoru,

$$E_{iq}^{\text{kin}} = -\frac{1}{2}kT_0 \ln \lambda_{iq}, \quad i = 1, \dots, N, \quad q = x, y, z.$$
 (6)

gdzie $\{\lambda_{iq}\}$ są niezależnymi liczbami z generatora losowego z rozkładem jednorodnym w przedziale (0,1]. Ze względu na małą liczebność próby, można spodziewać się, że wartość średnia z zespołu $\{E_{iq}^{\rm kin}\}$ będzie nieco odbiegać od

wartości $\frac{1}{2}kT_0$, czemu można zapobiec przez renormalizację. Następnie obliczamy początkowe wartości pędów,

$$\mathbf{p}_{i}(0) = (\pm \sqrt{2mE_{ix}^{\text{kin}}}, \pm \sqrt{2mE_{iy}^{\text{kin}}}, \pm \sqrt{2mE_{iz}^{\text{kin}}}), \quad i = 1, \dots, N.$$
 (7)

Znak każdej współrzędnej wybierany jest losowo i niezależnie od pozostałych znaków (do tego celu ponownie wykorzystywany jest generator liczb losowych). Wskazane jest także wyeliminowanie ruchu środka masy, tak aby początkowy kryształ spoczywał w środku układu odniesienia

$$\mathbf{p}_{i}(0)' = \mathbf{p}_{i}(0) - \frac{1}{N}\mathbf{P}, \quad \mathbf{P} = \sum_{i=1}^{N} \mathbf{p}_{i}(0).$$
 (8)

2.2 Potenjaly i sily

Każda para atomów oddziaływuje siłami van der Waalsa, opisanymi za pomocą potencjału,

$$V^{P}(r_{ij}) = \varepsilon \left[\left(\frac{R}{r_{ij}} \right)^{12} - 2 \left(\frac{R}{r_{ij}} \right)^{6} \right], \quad r_{ij} = |\mathbf{r}_{i} - \mathbf{r}_{j}|.$$
 (9)

Parameter R wyznacza odległość międzyatomową, dla której potencjał ma minimum wartości, $V^P(R) = -\varepsilon$.

Aby zapobiec ewentualnej ucieczce atomów poza skończony obszar oraz uzyskać efekt ciśnienia gazu wprowadzamy prosty model naczynia w kształcie sfery o promieniu L i ściankach o współczynniku elastyczności f. Każdy atom utrzymywany jest w naczyniu za pomocą potencjału,

$$V^{S}(r_{i}) = \begin{cases} 0 & r_{i} < L \\ \frac{1}{2}f(r_{i} - L)^{2} & r_{i} \ge L \end{cases}, \quad r_{i} = |\mathbf{r}_{i}|.$$
 (10)

Całkowita energia potencjalna układu wynosi

$$V = \sum_{i=1}^{N-1} \sum_{j=0}^{i-1} V^{P}(r_{ij}) + \sum_{i=0}^{N-1} V^{S}(r_{i}).$$
 (11)

Przy obliczaniu sił działających na atomy korzystamy ze wzorów:

$$\mathbf{F}_{i} = \sum_{\substack{0 \le j < N \\ i \ne i}} \mathbf{F}_{i(j)}^{P} + \mathbf{F}_{i}^{S}, \tag{12}$$

oraz:

$$\mathbf{F}_{i(j)}^{P} = -\frac{\partial V^{P}(r_{ij})}{\partial \mathbf{r}_{i}} = 12\varepsilon \left[\left(\frac{R}{r_{ij}} \right)^{12} - \left(\frac{R}{r_{ij}} \right)^{6} \right] \frac{\mathbf{r}_{i} - \mathbf{r}_{j}}{r_{ij}^{2}}, \tag{13}$$

$$\mathbf{F}_{i}^{S} = -\frac{\partial V^{S}(r_{i})}{\partial \mathbf{r}_{i}} = \begin{cases} 0 & r_{i} < L, \\ f(L - r_{i})\mathbf{r}_{i}/r_{i} & r_{i} \ge L. \end{cases}$$
(14)

 $\mathbf{F}_{i(j)}^{P}$ oznacza wkład do siły działającej na atom i i wynikający z oddziaływania z atomem j. \mathbf{F}_{i}^{S} oznacza siłę odpychania atomu od ścianki. Siły te mogą posłużyć dodatkowo do obliczania chwilowego ciśnienia wywieranego na ścianki:

$$P = \frac{1}{4\pi L^2} \sum_{i=0}^{N-1} |\mathbf{F}_i^S|. \tag{15}$$

2.3 Równania ruchu

Równania ruchu całkowane będą w reprezentacji hamiltonowskiej. Hamiltonian wyrażający całkowitę energię układu dany jest wzorem:

$$H = \sum_{i=1}^{N} \frac{|\mathbf{p}_i|^2}{2m} + V. \tag{16}$$

Równania ruchu mają postać:

$$\begin{cases}
\dot{\mathbf{r}}_{i} = \frac{\partial H}{\partial \mathbf{p}_{i}} = \frac{\mathbf{p}_{i}}{m} \\
\dot{\mathbf{p}}_{i} = -\frac{\partial H}{\partial \mathbf{r}_{i}} = \mathbf{F}_{i}
\end{cases}, \quad i = 1, \dots, N. \tag{17}$$

Całkowanie numeryczne równań ruchu wykonywane będzie z krokiem czasowym τ . Znając położenia i pędy atomów w chwili t obliczamy położenia i pędy w chwili $t+\tau$ za pomocą następującego algorytmu (dla każdego $i=0,\cdots,N-1$):

$$\mathbf{p}_i(t + \frac{1}{2}\tau) = \mathbf{p}_i(t) + \frac{1}{2}\mathbf{F}_i(t)\tau \tag{18a}$$

$$\mathbf{r}_{i}(t+\tau) = \mathbf{r}_{i}(t) + \frac{1}{m_{i}}\mathbf{p}_{i}(t+\frac{1}{2}\tau)\tau$$
 (18b)

$$\mathbf{p}_i(t+\tau) = \mathbf{p}_i(t+\frac{1}{2}\tau) + \frac{1}{2}\mathbf{F}_i(t+\tau)\tau$$
 (18c)

Wartości pędów obliczane w (18a) mają charakter pomocniczy. W równaniach powyższych występują siły $\mathbf{F}(t)$ obliczane według wzoru (12) dla atomów w położeniach $\mathbf{r}(t)$ oraz siły $\mathbf{F}(t+\tau)$ obliczane w położeniach $\mathbf{r}(t+\tau)$. Dla efektywnego wykorzystania tego algorytmu należy zwrócić uwagę, że siły występujące w (18a) w bieżącym kroku algorytmu są identyczne z siłami występującymi w (18c) w kroku poprzednim. W rezultacie w każdym kroku siły muszą być obliczane tylko raz.

2.4 Temperatura

Chwilowa temperatura układu, T(t), zdefiniowana jest poprzez aktualną wartość całkowitej energii kinetycznej, na podstawie równania,

$$T = \frac{2}{3Nk} \sum_{i=0}^{N-1} E_i^{\text{kin}}, \quad E_i^{\text{kin}} = \frac{|\mathbf{p}_i|^2}{2m}, \tag{19}$$

gdzie k, jak poprzednio, oznacza stałą Boltzmanna. Wartość chwilowej temperatury fluktuuje ze względu na przemiany energii kinetycznej w potencjalną i odwrotnie. Fluktuacje te odbywają się wokół ustalonej wartości średniej \bar{T} , którą uzyskać można przez obliczenie,

$$\bar{T} = \frac{1}{S_d} \sum_{s=S_s}^{S_o + S_d - 1} T(t_s). \tag{20}$$

gdzie s numeruje kroki dynamiki, S_o oznacza liczbę wstępnych kroków potrzebnych na doprowadzenie układu do stanu równowagi termodynamicznej (tzw. termalizacja) oraz S_d oznacza liczbę kroków właściwej dynamiki. Ponieważ warunki początkowe mogą odbiegać znacznie od stanu równowagi, temperatura T_0 nadana w chwili początkowej może być różna od \bar{T} .

Wzór analogiczny do (20) stosujemy do obliczania ciścienia \bar{P} na podstawie ciśnienia chwilowego (15). Podobnie, w celu uzyskania wartości energii całkowitej uśrednionej po fluktuacjach numerycznych, obliczamy \bar{H} z energii chwilowej (16).

3 Jednostki, dane fizyczne

W obliczeniach używać będziemy następujących jednostek podstawowych (są one wygodne ze względu na skalę modelowanych procesów):

• długość: 1 nm (= 10^{-9} m)

• czas: 1 ps (= 10^{-12} s)

• masa: 1 u (= $1.6605402 \times 10^{-27}$ kg)

• temperatura: 1 K

Wszystkie pozostałe jednostki są wyznaczone przez jednostki podstawowe. W szczególności jednostką energii jest

$$1u \text{ nm}^2 \text{ ps}^{-2} = 1 \frac{\text{kJ}}{\text{mol}},$$
 (21)

Mol oznacza tu (bezwymiarową) liczbę Avogadra równą stosunkowi mas g/u. Jednostką ciśnienia jest

$$1u \text{ nm}^{-1} \text{ ps}^{-2} \approx 16.6 \text{ atm.}$$
 (22)

Stała Boltzmanna wyrażona w naszych jednostkach wynosi,

$$k \approx 8.31 \times 10^{-3} \frac{\text{kJ}}{\text{mol}} \text{ K}^{-1}.$$
 (23)

Symulacje będą wykonowane dla argonu, dla którego

$$m = 40 \text{ u}, \quad R = 0.38 \text{ nm}, \quad \varepsilon = 1 \frac{\text{kJ}}{\text{mol}}.$$
 (24)

Dla potencjału odpychania od ścianek przyjmujemy orientacyjną wartość $f = 10^4 \frac{\text{kJ}}{\text{mol}} \text{ nm}^{-2}$. Promień naczynia powienien być tak dobrany, aby swobodnie zmieścić w nim początkowy kryształ, którego maksymalna średnica wynosi $|\mathbf{r}_0(0) - \mathbf{r}_{N-1}(0)| = a(n-1)\sqrt{6}$, czyli

$$L > \frac{1}{2}a(n-1)\sqrt{6} \approx 1.22 \times a(n-1).$$
 (25)

Wartość $a \approx R$ powinna być szczegółowo dobrana tak, aby zminimalizować energię potencjalną początkowego kryształu (w przeciwnym razie kryształ może eksplodować na samym początku symulacji z powodu silnych naprężeń).

4 Program

Poniżej opisana jest struktura prostego programu (dotyczy C, ale większość rozwiązań może być wykorzystana także w Fortranie albo Javie) do obliczeń według przyjętego modelu matematycznego. Nagłówki funkcji i deklaracje struktur danych zapisne są w pliku argon.h, funkcja main() znajduje się w pliku argon.c, pozostałe funkcje mogą być umieszczone w pliku argon.c lub w plikach pomocniczych argon_nazwa.c. Program akceptuje trzy parametry wywołania:

- 1. nazwa pliku z parametrami
- 2. nazwa głównego pliku wyjściowego ("-" oznacza standardowe wyjście)
- 3. nazwa pliku, w którym zostaną zapisane w formacie XYZ współrzędne atomów

W pliku argon.h sa zdefiniowane następujące struktury:

- 1. parameters zawierająca dane o eksperymencie wczytane z pliku wejściowego: $N, m, \varepsilon, R, f, L, a, \tau, S_o, S_d$
- 2. state zawierająca informacje o stanie układu: V, P, H, T, tablice $\{\mathbf{r}_i\}$, $\{\mathbf{p}_i\}$, $\{\mathbf{F}_i\}$

W pierwszej kolejności generowane są początkowe współrzędne i pędy atomów (wzory (3), (4), (5), (6), (7), (8)). Następnie obliczane są siły i energia potencjalna (wzory (12) (11)). Właściwa symulacja polega na aktualizowaniu pędów i położeń atomów według wzorów (18a - 18c). Po wykonaniu S_o kroków przeznaczonych na wstępną termalizację rozpoczyna się kumulowanie chwilowych wartości temperatury, ciśnienia i energii w celu obliczenia średniej. Co S_{out} kroków do pliku wyjściowego zapisywane są chwilowe wartości t, H, V, T, P, a co S_{xyz} kroków aktualne położenia atomów.

Obliczanie sił (12) oraz potencjału (11) odbywa się metodą akumulacji, która minimalizuje liczbę działań i ilość niezbędnej pamięci (por. algorytm 2).

Algorytm 1 Algorytm symulacji

- 1: Załadowanie parametrów ze zbioru wejściowego:
 - 1. Parametry układu: $n, m, \varepsilon, R, f, L$
 - 2. Parametry stanu początkowego: a, T_0 .
 - 3. Parametry dynamiki: τ , liczba kroków termalizacji S_o , liczba kroków właściwej dynamiki S_d .
 - 4. Parametry wyjścia: częstotliwość S_{out} zapisu charakerystyk układu do głównego pliku wyjściowego, oraz częstotliwość S_{xyz} zapisu położeń atomów do pliku XYZ.
- 2: Określenie stanu początkowego układu kolejno wzory: (3), (4), (5), (6), (7), (8).
- 3: Obliczenie potencjału, sił oraz ciśnienia w stanie początkowym (patrz algorytm 2)
- 4: Otworzenie plików wyjściowych
- 5: Wyzerowanie wartości uśrednianych w pętli dynamiki: $\bar{T},\,\bar{P},\,\bar{H}.$
- 6: **for** $s = 1, \dots, S_o + S_d$ **do**
- 7: Modyfikacja pędów (18a)
- 8: Modyfikacja położeń (18b)
- 9: Obliczenie nowego potencjału, sił oraz chwilowego ciśnienia (patrz algorytm 2)
- 10: Modyfikacja pędów (18c)
- 11: Obliczenie chwilowych charakterystyk: temperatury (19), całkowitej energii (16),
- 12: **if** s jest wielokrotnością S_{out} **then**
- 13: Zapis chwilowych charakterystyk do zbioru; (za każdym razem od nowej linii kolejno wartości $t,\,H,\,V,\,T,\,P$ najlepiej w formacie wykładniczym np 5e18.9).
- 14: end if
- 15: **if** s jest wielokrotnością S_{xyz} **then**
- 16: Zapis współrzędnych atomów oraz ich energii kinetycznych do zbioru avs.dat (dla każdego atomu od nowej linii kolejno $x_i,y_i,z_i,E_i^{\rm kin}$
- 17: **end if**
- 18: if $s \geq S_o$ then
- 19: akumulacja wartości uśrednianych, $\bar{T}, \bar{P}, \bar{H}$
- 20: **end if**
- 21: end for
- 22: Normalizacja i zapis wartości.
- 23: Zamknięcie zbiorów outputowych.

Algorytm 2 Algorytm obliczania potenjału, sił i ciśnienia chwilowego

```
1: Zerowanie wartości sił \{\mathbf{F}_i\} oraz P i V.
```

- 2: **for** $i = 1, \dots, N$ **do**
- 3: Obliczanie potencjałów od ścianek (10) i akumulacja do V.
- 4: Obliczanie sił odpychania od ścianek (14) i akumulacja do \mathbf{F}_i
- 5: Akumulacja ciśnienia chwilowego (15)
- 6: **for** $j = 1, \dots, i 1$ (dla i > 1) **do**
- 7: Obliczanie potencjału par atomowych (9) i akumulacja do V (11),
- 8: Obliczanie sił międzyatomowych (13) i akumulacja do \mathbf{F}_i oraz \mathbf{F}_j (należy wykorzystać fakt, że $\mathbf{F}_{j(i)}^P = -\mathbf{F}_{i(j)}^P$),
- 9: end for
- 10: end for

5 Symulacje

Uwaga: wartości S_{out} oraz S_{avs} powinny być dobierane odpowiednio do wartości $S_o + S_d$ tak, aby plik wyjściowy nie przekraczał kilku tysięcy linii, a zbiór ze współrzędnymi kilkuset "kompletów" współrzędnych atomowych.

5.1 Test programu

Parametry: n=3,~a=0.38 nm, $T_0=1000$ K, L=1.2 nm. Sprawdzić zachowanie energii przy kroku τ w granicach od 10^{-6} do 10^{-2} ps i całkowitym czasie symulacji min 1 ps. Algorytm powinien być stabilny przy $\tau=0.002$ ps lub mniejszym, tak aby dalsze symulacje można było prowadzić z bezpiecznym ale nie za krótkim krokiem, np $\tau=0.001$ ps.

5.2 Kryształ

Parametry: n=5, $a\approx 0.38$ nm, L=2.3 nm, $T_0=0$ K. Wykonać obliczenia początkowej energii potencjalnej i znaleźć najlepsze przybliżenie dla wartości a, przy której energia potencjalna jest najniższa. Wykonać symulację 1 ps, sprawdzić średnią temperaturę (>0 K, dlaczego?) oraz stabilność kryształu.

5.3 Topienie kryształu

Parametry: n=5, a wyznaczone j.w., L=2.3 nm, Wykonać próbne symulacje o długości min 1 ps każda przy różnych temperaturach T_0 i na podstawie obserwacji symulacji w programie AVS oszacować temperaturę topnienia kryształu.

5.4 Gaz

Parametry: $n=5,\ a$ wyznaczone j.w., L=2.3 nm , $T_0=1000$ K. Sprawdzić zachowanie temperatury i ciśnienia chwilowego oraz ich wartości średnie w

symulacji ok 5 ps. Wyznaczyć minimalny czas dynamiki potrzeby na stopienie kryształu i termalizację gazu. Powtórzyć dynamikę dla 4 wartości T_0 (500, 1000, 1500 i 2000 K), z uprzednio dobranym czasem termalizacji oraz czasem właściwej dynamiki min 5 ps. Zbadać zależność wartości średnich temperatury i ciśnienia. Porównać z gazem doskonałym, dla którego:

$$\bar{P}v = \frac{3}{2}Nk\bar{T},\tag{26}$$

gdzie $v \approx \frac{4}{3}\pi L^3$ oznacza objętość gazu. Porównanie najlepiej przedstawić na wykresie $\bar{P}(\bar{T}).$

A Przykładowy plik parametrów

```
3
        # n
        # m
1
1
        #е
0.38
        # R
        # f
1e4
1.2
        # L
        # a
0.38
1000
        # T_0
2e-3
        # tau
100
        # S_o
2000
        # S_d
10
        # S_out
10
        # S_xyz
```

B Format XYZ

```
N
atom1 x y z
atom2 x y z
...
atomN x y z
atom1 x y z
atom2 x y z
...
atomN x y z
...
atomN x y z
...
atom1 x y z
...
atom1 x y z
atom2 x y z
atom2 x y z
```