Molecular modelling

Analysis of properties of a Lennard-Jones Liquid

Molecular Dynamics

Aina Gaya Àvila Lecturer: Carles Calero

December 19, 2023

Abstract

S'efectuen simulacions de dinàmica molecular en un sistema de 125 partícules interactuant a través d'un potencial de Lennard-Jones. S'apliquen condicions periòdiques de contorn per simular un sistema infinit. En primer lloc, s'efectuen simulacions en un sistema aïllat emprant els integradors de Verlet i d'Euler. La densitat del sistema es fixa a $\rho'=0.7$ La temperatura d'equilibri reduïda obtinguda és T'=85.33. Es pot veure con Euler és més inestable. A continuació s'efectuen simulacions fixant la temperatura amb un termòstat Andersen. Es varia la densitat i s'observa una transició de fase.

1 Introducció: Simulacions de dinàmica molecular

El model microscòpic més senzill per simular una substància capaç d'existir tant en estat sòlid, líquid com gasós està basat en partícules esfèriques que interactuen entre elles. Aquesta interacció es modelitza tenint en compte dues característiques:

- La resistència a la compressió, és a dir, que cada partícula ocupa el seu espai i a curt abast la interacció és repulsiva. És el principi d'exclusió de Pauli.
- Les forces de Van der Waals entre àtoms als estats sòlid i líquid, que tendeixen a apropar les partícules.

El potencial més emprat per simular el descrit anteriorment és el de Lennard-Jones. Per descriure el potencial entre dues particules i i j, localitzades a r_i i r_j , pren la forma següent:

$$u(r_{ij}) = 4\epsilon \left[\left(\frac{\sigma}{r_{ij}} \right)^{12} - \left(\frac{\sigma}{r_{ij}} \right)^{6} \right]$$

On

- $r_{ij} = |r_i r_j|$ és la distància entre partícules.
- σ defineix la mida de la partícula.
- ϵ és la profunditat del potencial. És una mesura de la magnitud de la interacció.

L'objectiu d'aquest projecte és dur a terme una simulació d'un líquid de Lennard-Jones per estudiarne les seves propietats. A cada pas de temps es calcularà la magnitud i la direcció de la interacció entre les partícules i es farà evolucionar el sistema en funció d'aquestes. L'hamiltonià del sistema serà:

$$\mathcal{H} = \sum_{i=1}^{N} \frac{p_i}{2m_i} + U(r_1, r_2, ..., r_N)$$
(1)

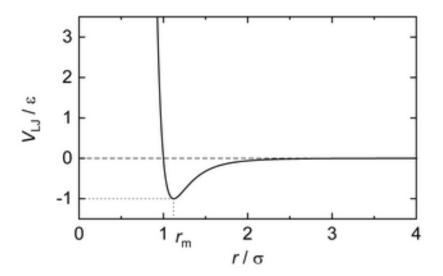


Figure 1: Potencial de Lennard-Jones.

El primer terme correspon a l'energia cinètica, i el segon a l'energia potencial. En el segon terme es tenen en compte tant els efectes d'un camp extern (inexistent en el nostre cas) com l'efecte de les interaccions entre les partícules. En aquesta pràctica només es tindran en compte les interaccions entre parelles de partícules, i aquestes vindran descrites pel potencial de Lennard-Jones. Les interaccions entre tres, quatre, o més partícules són més costoses de calcular i la seva contribució és menys rellevant.

Estudiarem un sistema de N=125 partícules. L'altre paràmetres que definirà el sistema serà la densitat. Totes les simulacions estan dutes a terme amb Fortran90, i la part de processament de dades s'ha fet combinant Python, Gnuplot i Bash

El sistema és inicialitzat emprant una estructura cúbica simple (SC), i per tant, en podem calcular el volum V i la llargada de cada un dels costats L i la distància entre partícules a:

$$V = \frac{N}{\rho} \qquad L = V^{1/3} \qquad a = \frac{L}{N^{1/3}}$$

Sabent la distància entre partícules, inicialitzem el sistema amb la subrutina que es troba a 6.1, que situa les partícules de manera que formin una estructura SC.

1.1 Integradors

L'integrador que emprarem per solucionar les equacions de Newton que regeixen aquest sistemà serà, principalment, el *velocity Verlet*. La implementació d'aquest algoritme és la següent:

- Es disposa de les posicions i les velocitats de les partícules, que han estat calculades al pas anterior (o s'empren les condicions inicials si és el primer pas de temps).
- Es calcula la força f sobre cada partícula.
- Es calcula la posició emprant la velocitat: $r(t + \Delta t) = r(t) + v(t)\Delta t + \frac{f(t)}{2m}\Delta t^2$.
- Es calcula la força sobre cada partícula a $t + \Delta t$ emprant la nova distribució de partícules.
- Es calcula la velocitat a $t+\Delta t$: $v(t+\Delta t)=v(t)+\frac{f(t)+f(t+\Delta t)}{2m}\Delta t$.

El compararem també amb el mètode d'Euler, que a cada pas de temps calcula les posicions i les velocitats de manera explícita:

$$r_i(t + \Delta t) = r_i(t) + v_i(t)\Delta t + \frac{f_i(t)}{2m_i}\Delta t^2 \qquad v_i(t + \Delta t) = v_i(t) + \frac{f_i(t)}{m_i}\Delta t$$
 (2)

1.2 Condicions periòdiques de contorn

Per simular que estem tractant un sistema major (infinit) cal implementar condicions periòdiques de contorn. Això genera infinites còpies de les nostres partícules i elimina l'efecte de les parets. La implementació es troba a 6.2. És important mencionar que les condicions periòdiques de contorn condicionen el pas temporal (Δt) que podem emprar. Posem per exemple dues partícules molt properes que s'estan repel·lint. El desplaçament provocat per la força repulsiva que exerceix cada una sobre l'altre és proporcional a $f_i \delta t^2$. Cal evitar que aquest desplaçament sigui massa gran ja que si sobrepassa L/4, degut a les condicions periòdiques de contorn, en el següent pas de temps es trobarien més a prop del que estaven, i això comporta inestabilitats.

1.3 Control de la temperatura

Inicialitzarem el sistema partint d'una estructura cúbica simple en la qual la velocitat de cada partícula seguirà una distribució bimodal (amb dos pics) que correspongui a una temperatura reduïda T' = 100. Com que la temperatura instantània T_{inst} , del principi d'equipartició, és:

$$T_{inst} = \frac{2}{N_f k_b} K_e \tag{3}$$

Tenint en compte que l'energia cinètica és $K_e = \frac{1}{2}mv^2$, podem veure que la velocitat de les partícules a una temperatura instantània fixa és:

$$v^2 = \frac{TN_f k_b}{m} \to v_i = \pm \sqrt{\frac{Tk_b}{m}}$$

Aleshores, per inicialitzar el sistema, assignarem aleatòriament v_+ o v_- a cada component de cada partícula.

Per simular un sistema que pertanyi a la col·lectivitat canònica (nombre de partícules, volum i temperatura determinats) s'empra un termòstat Andersen. Aquest termòstat s'empra molt en dinàmica molecular. Consisteix en reassignar, amb una certa probabilitat, la velocitat d'una partícula seguint una distribució gaussiana, centrada la temperatura a la qual es vol mantenir el sistema. Per generar aquests nombres aleatoris s'empra un generador Box-Müller.

1.4 Unitats reduïdes

Per evitar treballar amb nombres molt grans o molt petits, que podrien estar fora del rang depenent de la precisió amb la que es treballi, es defineixen les unitats reduïdes. A més, això simplifica substancialment les equacions, ja que els paràmetres que defineixen el model són absorbides per les unitats. Emperò, el motiu principal per definir les unitats reduïdes és que un sol model és capaç de descriure múltiples problemes, ja que les propietats que es dedueixen emprant les unitats arbitràries es poden escalar a les unitats físiques apropiades per cada un dels problemes. Per problemes de Lennard-Jones s'escullen respectivament σ , m i ε com a unitats de longitud, massa i energia.

La distància reduïda serà aleshores $r' = r/\sigma$, l'energia $u' = u/\varepsilon$, la massa m' = 1. D'aquestes se'n pot derivar el temps:

$$[F] = [m][a] \rightarrow \frac{[E]}{[r]} = [m] \frac{[r]}{[t]^2} \rightarrow [t] = \frac{1}{[r]} \sqrt{\frac{[E]}{[m]}} \rightarrow t' = \frac{t}{\sigma} \sqrt{\frac{\epsilon}{m}}$$

La temperatura:

$$k_B = \frac{[E]}{[T]} \to T' = T \frac{k_B}{\epsilon}$$

La densitat:

$$[\rho] = \frac{[m]}{[V]} \to \rho' = \rho \frac{\sigma^3}{m} \tag{4}$$

I la pressió:

$$[P] = \frac{[F]}{[r]^2} = \frac{[E]/[r]}{[r]^2} = \frac{\varepsilon}{\sigma^3} \to P' = P \frac{\sigma^3}{\varepsilon}$$
 (5)

1.5 Optimizacions: cutoff i truncació

Com que estem treballant amb condicions periòdiques de contorn cada partícula pot interactuar amb infinites partícules, ja que hi ha infinites imatges de cada partícula. Per evitar aquesta suma infinita i a més optimitzar els càlculs computacionals, només es calculen les forces entre les partícules que estan a menor distància que una distància que anomenarem cutoff (r_c) . Definirem $r'_c = 2.5$ ja que com es pot veure a la figura 1, a distàncies majors la contribució és gairebé nul·la. El potencial doncs seria:

$$u^{cut}(r) = \begin{cases} u^{LJ}(r), & \text{if } r \le r_c \\ 0, & \text{if } < r_c \end{cases}$$

Aquesta truncació dóna lloc a un salt discontinuu, que dóna problemes en calcular les forces derivades d'aquest potencial. És per aquest motiu que el potencial escollit per la nostra simulació fa servir tant un *cutoff* com un *shift*, que porta a un potencial continuu:

$$u^{cut}(r) = \begin{cases} u^{LJ}(r) - u^{LJ}(r_c), & \text{if } r \le r_c \\ 0, & \text{if } < r_c \end{cases}$$
 (6)

2 Simulació d'un sistema aïllat

Per comprovar que la física del sistema del sistema que estem descrivint és consistent, en primer lloc durem a terme una simulació d'un sistema aïllat, que no està en contacte amb un bany tèrmic. Situarem 125 partícules en una estructura cúbica simple (5x5x5) amb una distribució de velocitats bimodal compatible amb una temperatura instantania T'=100. Emprem $\rho=0.7m\sigma^3$. Hem estudiat el comportament del sistema al llarg de t'=1 fent servir diferents passos de temps: $\Delta t=10^{-3}$, $\Delta t=10^{-4}$ i $\Delta t=10^{-5}$. Per intervals majors s'han trobat inestabilitats i vist que la conservació de l'energia es compleix en aquesta escala, no s'han considerat intervals menors, ja que són més costosos computacionalment.

2.1 Conservació de l'energia

Els resultats obtinguts per diferents passos de temps per l'integrador de velocity Verlet es mostra a la figura 2. En tots ells s'observa que l'energia del sistema es conserva. També es veu com el sistema s'equilibra en els primers instants, ja que l'energia potencial augmenta i la cinètica disminueix. Això succeeix perquè les partícules, que inicialment tenien la velocitat corresponent a T'=100, son parcialment frenades per la interacció de Lennard-Jones. Un cop s'equilibra el sistema, hi ha oscil·lacions a l'energia potencial i a la cinètica però l'energia total es manté constant.

Per l'integrador Euler s'han fet servir els mateixos passos de temps, però s'ha integrat en un interval menor, que per velocity Verlet ha estat suficnet per equilibrar el sistema. Els resultats es poden veure a 3. Pel pas de temps més gran a 3a podem veure com l'energia del sistema no es conserva i va augmentant. Amb el pas un ordre de magnitud menor la situació millora, però l'energia total segueix augmentant. Pel darrer pas de temps que hem estudiat el sistema sembla més estable i l'energia es conserva.

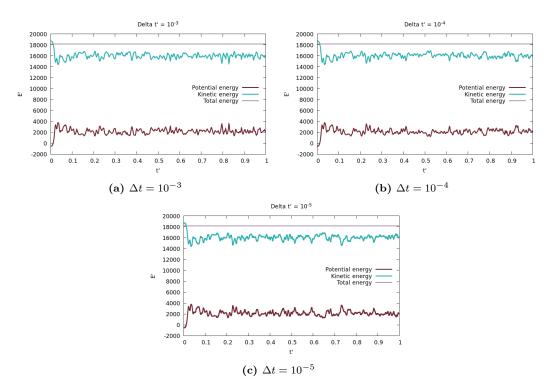


Figure 2: Energia potencial, cinètica i total en una simulació on s'empra l'integrador velocity Verlet, per diversos passos de temps.

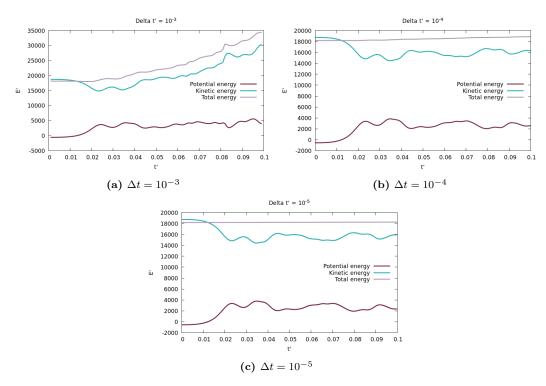


Figure 3: Energia potencial, cinètica i total en una simulació on s'empra l'integrador d'Euler, per diversos passos de temps.

2.2 Conservació del moment

A les figures 4 i 5 podem veure l'evolució del moment durant la simulació. Les oscil·lacions per ambdós integradors són a ordres molt petits i per tant són menyspreables. Podem afirmar que en les simulacions dutes a terme el moment es conserva.

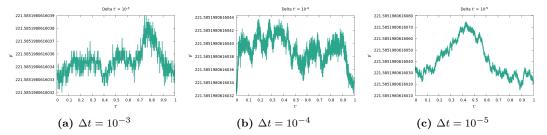


Figure 4: Moment total en simulació on s'empra l'integrador velocity Verlet, per diversos passos de temps. El moment es considera constant, ja que s'ha d'anar a escales molt petites per veure'n les oscil·lacions.

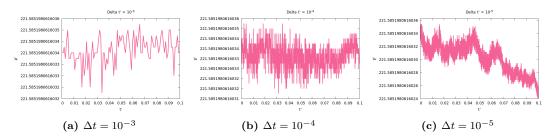


Figure 5: Moment total en simulació on s'empra l'integrador Euler, per diversos passos de temps. El moment es considera constant, ja que s'ha d'anar a escales molt petites per veure'n les oscil·lacions.

2.3 Distribució de velocitats

La distribució inicial de velocitats que s'ha emprat a totes les simulacions és la mateixa (s'ha calculat a l'inici del programa principal i s'ha guardat per ser emprada pels dos integradors, i en els diversos passos de temps) i es pot veure a la figura 6. Veiem com totes les components de la velocitat són $v=\pm\sqrt{T'}=10$. Aquesta distribució evoluciona amb el temps per acabar donant, al final de la simulació, els resultats que es veuen a 7. La temperatura final del sistema és $T'=85.33\pm0.02$, promitjant per les darreres 1000 configuracions.

Un cop equilibrat el sistema la distribució de velocitats hauria de ser similar a una distribució de Maxwell-Boltzmann. Tot i que aquest resultat prové de la teoria cinètica dels gasos i per tant s'aplica a gasos ideals clàssics, també es pot aplicar a gasos reals en temperatures ordinàries amb bons resultats [1].

La distribució de Maxwell-Boltzmann és la següent:

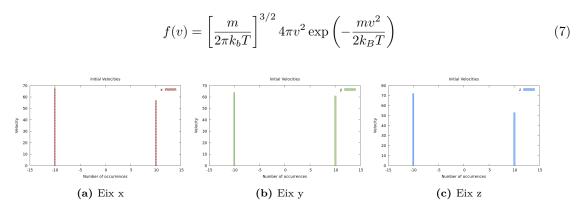


Figure 6: Distribució inicial de velocitats, per components.

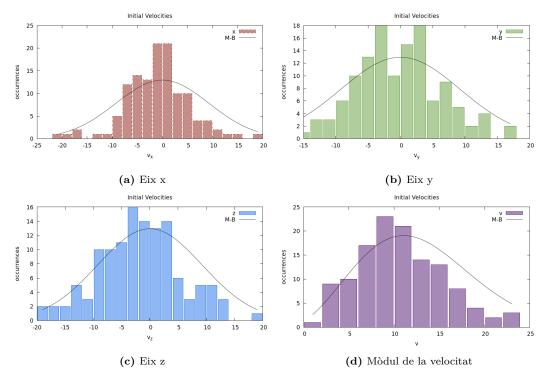


Figure 7: Distribució final de velocitats, per components, ajustant una corba proporcional a la distribució de Maxwell-Boltzmann. Veiem que les nostres velocitats segueixen prou bé la distribució.

I per components:

$$f(v_i)dv_i = \left[\frac{m}{2\pi k_b T}\right]^{1/2} \exp\left(-\frac{mv_i^2}{2k_B T}\right) dv_i \tag{8}$$

Veiem a la figura 7 com els nostres resultats concorden prou bé amb la teoria. L'histograma s'ha fet realitzant un promig dels 1000 darreres passos de temps. El sistema doncs s'ha desendreçat i ja no tenim una cúbica simple sinó un sistema gasós.

3 Anàlisi de les propietats d'un líquid de Lennard-Jones

En aquesta secció s'estudia la interacció entre àtoms d'Argó. Aquests tenen $\epsilon=0.998$ kJ/mol i $\sigma=3.4\text{Å}.$

Per fer-ho, s'ha inicialitzat el sistema de la mateixa manera que abans, amb una cúbica simple. Per desendreçar (fondre) el sistema, s'ha acoblat el sistema a un termòstat Andersen a T'=100, i s'han dut a terme 10000 passos amb $\Delta t=10^{-4}$. A continuació s'ha rebaixat la temperatura a T=1.2 i s'han dut a terme 150.000 passos de producció. Aquest procés s'ha dut a terme pels següents valors de la densitat: $\rho'=0.05, 0.1, 0.2, 0.4, 0.6, 0.8$.

Tot fent ús del mètode de Block Average, s'han calculat l'energia cinètica, la potencial i la total del sistema. Els resultats obtingut es troben a la figura 8. En aquesta s'observa com l'energia cinètica del sistema es manté constant, ja que sempre estem treballant a la mateixa temperatura. Sabem, de física estadística, que la temperatura és un indicador de la velocitat de les partícules en un sistema. Per tant, com que l'energia cinètica té una estreta relació amb la velocitat, aquesta es manté constant en augmentar la densitat, ja que la temperatura del sistema no varia. D'altra banda, veiem com l'energia potencial minva amb la temperatura. Ens trobem en un sistema lligat, ja que l'energia potencial és negativa, i veiem com amb la densitat va augmentant el valor absolut de l'energia potencial. En augmentar la densitat les partícules seran més properes les unes amb les altres i per tant, l'energia potencial d'interacció serà major.

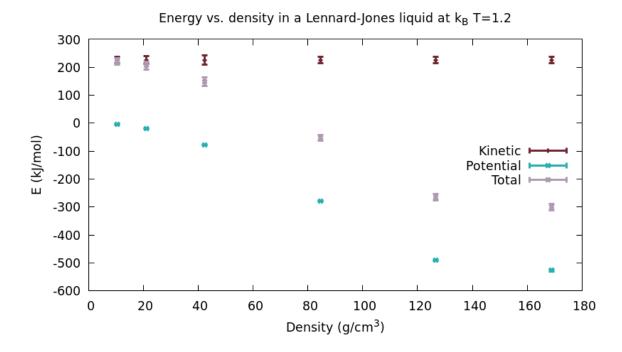


Figure 8: Promig de l'energia ciètica, potencial i total per diferents valors de la densitat, a temperatura fixa.

També s'han calculat la pressió i la temperatura del sistema. Pel càlcul de la pressió s'ha seguit el capítol Simple termodinamical averages de [3]. En aquest es defineix la pressió instantània com:

$$\mathcal{P} =
ho k_b \mathcal{T} + rac{\mathcal{W}}{V} \qquad \mathcal{W} = rac{1}{3} \sum_i \sum_{j < i} r_{ij} f_{ij}$$

Aquesta quantitat s'ha acumulat i s'ha calculat fent-ne un promig amb el mètode de Block Average, com tota la resta de quantitats termodinàmiques. Encara que es van fer esforços per aconseguir resultats que es consideressin consistents, per certs valors de la densitat hem obtingut valors negatius de la pressió. S'ha comprovat la bibliografia ([4], [5], [6]) i s'ha vist que els nostres resultats concorden amb els seus i que per tant, tot i que el raonament físic escapa el nostre coneixement, sembla ser que els nostres resultats són acceptables. Cal mencionar que T'=1.2, com es pot veure a la figura 11, per algunes densitats ens trobem a la zona de transició entre la fase gas i la fase líquida. Hi ha doncs una regió de coexistència de les dues fases, ja que és una transició de fase de segon ordre. Els valors estudiants pels quals s'obté una pressió menor que zero són en aquesta regió de coexistència. Així doncs, estem davant d'una transició de fase de gas a líquid.

4 Desplaçament quadràtic mitjà

El desplaçament quadràtic mitjà (en anglès mean squared displacement, MSD) és una mesura de la desviació de la posició de les partícules respecte una posició de referència. Representa una mesura quina part de l'espai ha estat recorreguda per una partícula: si una partícula es mou molt, el seu MSD serà elevat. En canvi, si una partícula està quieta, el seu MSD serà nul. Per calcular-lo, s'ha guardat la posició en la que es troba el sistema en acabar la inicialització, i a cada pas de temps s'ha calculat el MSD. Com amb la resta de mesures, s'ha fet servir la tècnica del Block Average. El resultat es mostra a la figura 12, on veiem que com era d'esperar, el MSD minva amb la densitat. A densitats baixes, les partícules tenen la capacitat de moure's molt, ja que estan menys lligades. Correspon a un comportament gasós. En canvi, quan la densitat augmenta i el sistema està en estat líquid, el desplaçament quadràtic mitjà és molt menor, ja que les partícules estan molt més lligades entre si, i tenen menys llibertat de moviment.

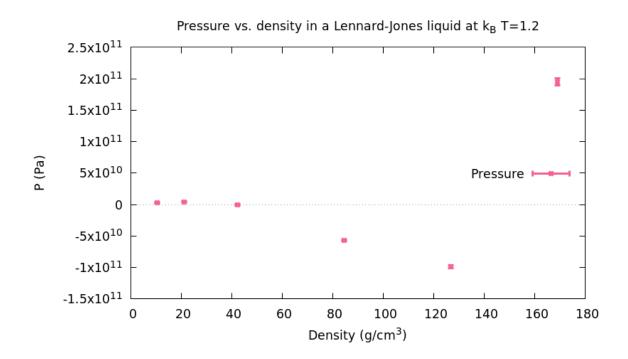


Figure 9: Valors obtinguts de la pressió a diverses densitats.

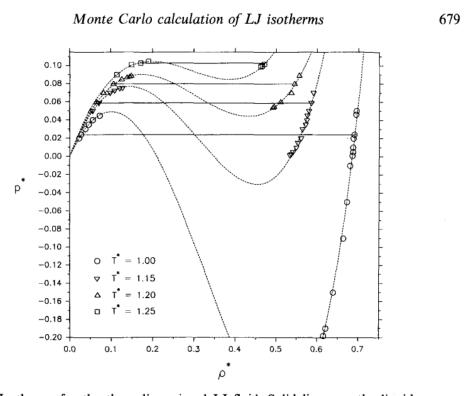


Figure 1. Isotherms for the three-dimensional LJ fluid. Solid lines are the liquid-vapour equilibrium tie-lines. Dashed lines are the fits of the truncated virial EOS to our data.

Figure 10: Font: [5]

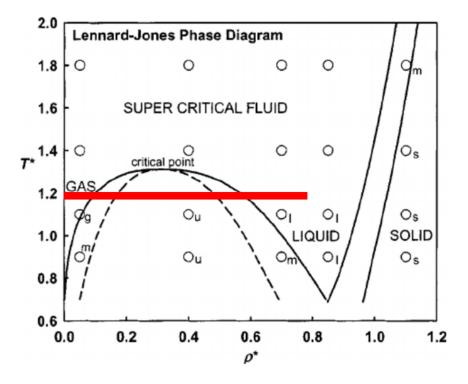


FIG. 1: Phase diagram of Lennard-Jones fluid in reduced units

Figure 11: Diagrama de fases d'un fluïd de Lennard-Jones. La zona vermella és la isoterma que estem explorant.

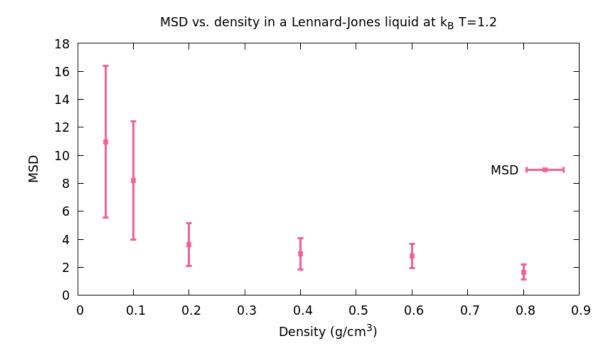


Figure 12: Desplaçament quadràtic mig en front de la densitat del sistema.

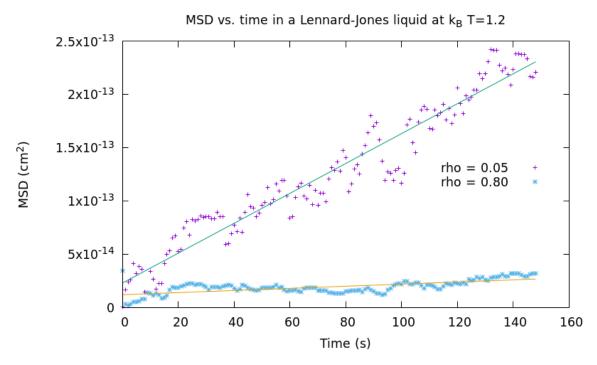


Figure 13: Evolució del MSD en funció del temps per la fase gasosa ($\rho' = 0.05$) i la fase líquida ($\rho' = 0.80$).

ho'	$6D \; ({\rm cm}^2/{\rm s})$	$D (cm^2/s)$
0.05	$(1.40 \pm 0.03) \times 10^{-15}$	$(2.34 \pm 0.05) \times 10^{-16}$
0.80	$(10.0 \pm 0.9) \times 10^{-17}$	$(1.66 \pm 0.12) \times 10^{-17}$

Table 1: Coeficients de difusió obtinguts per ambdues fases.

A la figura 13 es veu l'evolució del MSD en funció del temps. S'ha fet un ajust lineal per obtenir el coeficient de difusió, ja que està relacionat amb el coeficient de difusió:

$$\langle \Delta r(t)^2 \rangle \propto 6Dt$$

S'ha fet un ajust lineal de les dades i es relaciona el pendent amb 6t. Els resultats es troben a la taula 1. A la fase líquida ($\rho = 0.8$) el coeficient de difusió és un ordre de magnitud menor que en el gasós.

5 Conclusions

6 Annex

6.1 Inicialització de les posicions de les partícules

```
integer :: M, i, j, k, particle
       L = (N/rho)**(1./3.)
       M = N**(1./3.)
       a = L/(M)
       ! Set the position of every particle
       particle = 1
       ini = -L/2.d0
       do i = 0, M-1
              do j = 0, M-1
                      do k = 0, M-1
                             x = ini + i*a
                             y = ini + j*a
                             z = ini + k*a
                             r(particle, :) = (/x, y, z/)
                             particle = particle + 1
                      end do
               end do
       end do
End Subroutine
```

6.2 Condicions periòdiques de contorn

```
Subroutine pbc(vector, L, D)
       Implicit none
       integer :: D, i
       real(8), dimension(D), intent(inout) :: vector
       real(8), intent(in) :: L
       do i = 1, D
              if (vector(i).gt.L/2.) then
                      vector(i) = vector(i) - L
                      if (abs(vector(i)).gt.1000) then
                             print*, "YOU HAVE INESTABILITIES!"
                             stop
                      end if
              else if (vector(i).lt.(-L/2.)) then
                      vector(i) = vector(i) + L
                      if (abs(vector(i)).gt.1000) then
                             print*, "YOU HAVE INESTABILITIES!"
                             stop
                      end if
              end if
       end do
Return
End Subroutine
```

6.3 Força emprant el potencial de Lennard-Jones

```
! INPUTS: r, Nm L, cutoff, F
       ! OUTPUT: pot, F
       1 ......
       Implicit none
       real(8), dimension(N, 3), intent(in) :: r
       real(8), intent(in) :: L, cutoff
       real(8) :: d, f_ij
       real(8), dimension(3) :: d_r
       integer :: i, j, k
       integer, intent(in) :: N
       real(8), dimension(N, 3), intent(out) :: F
       real(8), intent(out) :: pot
       pot = 0.d0
       F = 0.d0
       do i = 1, N
              do j = i+1, N
                     d_r(:) = r(i, :) - r(j, :)
                      do while (any(d_r(:).gt.L/2.).or.(any(d_r(:).lt.(-L/2.))))
                             call pbc(d_r, L, size(d_r))
                      d = (d_r(1)**2+d_r(2)**2+d_r(3)**2)**(1.d0/2.d0)
                      if (d.le.cutoff) then
                             f_{ij} = 48.d0 / d**14 - 24.d0 / d**8
                             F(i,:) = F(i,:) + f_ij*d_r(:)
                             F(j,:) = F(j,:) - f_ij*d_r(:)
                                    if (isnan(F(i,1))) then
                                            print*, i, j
                                            stop
                                    end if
                             pot = pot + 4.d0*(1.d0/d**12 - 1.d0/d**6) - 4.d0*(
                                 1/ cutoff**12 - 1.d0 /cutoff**6)
                      end if
              end do
       end do
End Subroutine
```

6.4 Pas de temps de Velocity Verlet

End Subroutine

6.5 Energia cinètica

6.6 Temperatura instantànea

6.7 Inicialització de les velocitats

```
Subroutine initialize_velocities(N, absV, vel)
Implicit none
integer, intent(in) :: N
real(8) :: absV, rnd
integer :: i, j
real(8), dimension(N, 3) :: vel
do i=1,N
       do j = 1,3
              call random_number(rnd)
              if (rnd.ge.0.5) then
                      vel(i, j) = +absV
                      else if (rnd.lt.0.5) then
                      vel(i, j) = -absV
               end if
       end do
end do
End Subroutine
```

6.8 Càlcul del moment total del sistema

End Subroutine

6.9 Pas de temps Euler

6.10 Pressió instantània

```
Function W(N, r, rho, T, L, cutoff)
       Implicit none
       integer :: N, i, j, step
       real(8) :: suma, W, T, L, rho, d, cutoff, f_ij
       real(8), dimension(N,3) :: r
       real(8), dimension(3) :: r_ij
       suma = 0
       do i = 1, N
              do j = i+1, N
                      r_{ij}(:) = r(i, :) - r(j, :)
                      do while (any(r_ij(:).gt.L/2.).or.(any(r_ij(:).lt.(-L/2.))))
                              call pbc(r_ij, L, size(r_ij))
                      end do
                      d = (r_{ij}(1)**2+r_{ij}(2)**2+r_{ij}(3)**2)**(1.d0/2.d0)
                      if (d.le.cutoff) then
                             f_{ij} = 48.d0 / d**13 - 24.d0 / d**7
                                    print*, "f", f_ij
                              suma = suma + f_ij*d
                      end if
               end do
       end do
       ! average = sum / (N*N)
       W = (1./3.)*suma
end Function
```

6.11 Desplaçament quadràtic mitjà

```
Subroutine mean_sq_distance(r, r_0, N, MSD)
    Implicit none
    integer, intent(in) :: N
    real(8), dimension(N, 3), intent(in) :: r, r_0
    real(8), intent(out) :: MSD
    real(8) :: r_module, r_0_module
    integer :: i
```

6.12 Termòstat Andersen

```
Subroutine therm_Andersen(vel, nu, sigma_gaussian, N)
       Implicit none
       integer :: i, N
       real(8) :: rand, nu, sigma_gaussian
       real(8), dimension(N, 3) :: vel
       real(8), dimension(2) :: xnums
       do i = 1, N
              call random_number(rand)
                      if (rand.lt.nu) then
                             call BM(2, xnums, sigma_gaussian)
                             !print*, "xnums: ", xnums
                             vel(i, 1) = xnums(1)
                             vel(i, 2) = xnums(2)
                             call BM(2, xnums, sigma_gaussian)
                             vel(i, 3) = xnums(1)
                      end if
       end do
              print*, vel
End Subroutine
```

6.13 Box-Müller

```
Subroutine BM(ndat,xnums,sigma)
       Implicit none
       Integer :: ndat, i
       real(8), dimension(ndat) :: xnums
       real(8) :: r, phi, x1, x2, sigma
       real(8), parameter :: pi = 4.d0*atan(1.d0)
       Do i = 1, ndat, 2
              r = sqrt(-2.d0*log(1.d0-rand()))
              phi = 2.d0*pi*rand()
              x1 = r*cos(phi)
              x2 = r*sin(phi)
              if (i.ne.ndat) then ! Ens assegurem que no haguem acabat la llista
                      xnums(i) = x1*sigma
                      xnums(i+1) = x2*sigma
              endif
       end do
return
end Subroutine
```

6.14 Processing code: compute average

```
import numpy as np
import os
# Function to calculate average and standard deviation for each column
def calculate_stats(data):
       averages = np.mean(data, axis=0)
       std_devs = np.std(data, axis=0)
       return averages, std_devs
# Read data from the file
file_path = os.environ.get("FILE") # Replace with the actual path to your file
with open(file_path, 'r') as file:
       lines = file.readlines()
# Parse data from the lines
data = []
for line in lines:
       values = [float(val) for val in line.split()]
       data.append(values)
# Convert data to a NumPy array for easy calculations
data = np.array(data)
# Calculate averages and standard deviations
averages, std_devs = calculate_stats(data)
# Print the results
print(averages[0], std_devs[0], averages[1], std_devs[1], averages[2], std_devs[2],
    averages[3], std_devs[3], averages[4], std_devs[4])
       #!/bin/bash
       for file in thermodynamics_*.dat; do
              echo "Processing file: $file"
              export FILE="$file"
              python3 compute_average.py >> results.dat
       done
```

References

- Statistical Physics (2nd Edition), F. Mandl, Manchester Physics, John Wiley and Sons, 2008, ISBN 9780471915331
- [2] Swope, William C.; H. C. Andersen; P. H. Berens; K. R. Wilson (1 January 1982). "A computer simulation method for the calculation of equilibrium constants for the formation of physical clusters of molecules: Application to small water clusters". The Journal of Chemical Physics. 76 (1): 648 (Appendix).
- [3] Computer simulations of liquids, M.P. Allen and D.J. Tildesley, (Oxford Science Publications, 2000)
- [4] Hess, Siegfried. (1999). Augmented van der Waals equation of state for the Lennard-Jones fluid. Physica A: Statistical Mechanics and its Applications. 267. 58–70. 10.1016/S0378-4371(98)00670-0.
- [5]: V. Paul Gregory, John C. Schug (1994): NPT Monte Carlo calculation of isotherms for the Lennard-Jones fluid, Molecular Physics: An International Journal at the Interface Between Chemistry and Physics, 82:4, 677-688

[6] Hansen, J., and VerletT, L., Phase Transitions of the Lennard-Jones System, 1969, Phys. Rev., 184, 151