

Soluzione numerica delle equazioni di Kohn-Sham

Simone Orioli

Anno Accademico 2013/2014

Indice

1	Introduzione teorica	2
1.1	Equazioni di Kohn-Sham	2
1.2	Local density approximation (LDA)	3
1.3	Potenziali esterno e di Hartree	4
2	Metodi numerici	4
2.1	Algoritmo di diagonalizzazione	4
2.2	Autoconsistenza	5
3	Risultati	6
3.1	Unità ridotte	6
3.2	Informazioni generali sul software	6
3.3	Discussione dei risultati	7

1 Introduzione teorica

1.1 Equazioni di Kohn-Sham

Data l'Hamiltoniana di un sistema a molti corpi

$$\hat{\mathcal{H}} = -\frac{\hbar^2}{2m} \sum_{i=1}^N \nabla_i^2 + \sum_{i=1}^N v_{ext}(\mathbf{r}_i) + \frac{1}{2} \sum_{i \neq j}^N v(r_{ij}) = \hat{T} + V_{ext} + V_{int} \quad (1)$$

la teoria del *funzionale densità* prevede, stando al teorema di Kohn-Hohenberg, la possibilità di esprimere l'energia di ground-state di tale sistema come

$$E_{GS} = \int d^3r V_{ext}(\mathbf{r}) \rho_{GS}(\mathbf{r}) + F[\rho_{GS}] \quad (2)$$

dove $F[\rho]$ è il *funzionale di Levy*, definito come

$$F[\rho] := \min_{\psi \rightarrow \rho} \langle \psi | \hat{T} + V_{int} | \psi \rangle \quad (3)$$

in cui il minimo ha da intendersi come il minimo sulle funzioni d'onda che generano una determinata densità ρ . In particolare, per densità ρ di un sistema a N corpi intendiamo

$$\rho(\mathbf{r}) = N \int d^3r_2 \dots d^3r_N |\psi(\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2, \dots, \mathbf{r}_N)|^2$$

L'efficacia del teorema di Kohn-Hohenberg risiede nel fatto che il funzionale densità ci permette di dimenticare i dettagli dell'Hamiltoniana, ma al prezzo di una scrittura approssimata di $F[\rho]$ che è imprevedibile.

Per un sistema fermionico, Kohn e Sham hanno proposto la scrittura del funzionale energia, genericamente inteso come

$$E[\rho] = \int d^3r V_{ext}(\mathbf{r}) \rho(\mathbf{r}) + F[\rho] \geq E_{GS}$$

nella seguente forma

$$E[\rho] = T_0(\rho) + \int d^3r \rho(\mathbf{r}) \left(V_{ext}(\mathbf{r}) + \frac{1}{2} U(\mathbf{r}) \right) + E_{xc}(\rho) \quad (4)$$

dove con $T_0(\rho)$ intendiamo l'energia cinetica di un sistema di particelle non interagenti con densità ρ , con $U(\mathbf{r})$ il cosiddetto *potenziale di Hartree*, ottenuto come

$$U(\mathbf{r}) = \int d^3r' \rho(\mathbf{r}') v(|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|)$$

e con E_{xc} è l'*energia di scambio-correlazione*. A partire da questo funzionale energia possiamo ricavare le *equazioni di Kohn-Sham* tramite un approccio variazionale, fissando il numero di particelle nel sistema attraverso un moltiplicatore di Lagrange ε_i e calcolando

$$\frac{\delta}{\delta \varphi_i^*} (E[\rho] - \varepsilon_i N) = 0 \quad (5)$$

intendendo con φ_i le funzioni di singola particella del ground state del nostro sistema fermionico, la cui funzione d'onda è espressa tramite il determinante di Slater

$$\Psi(\mathbf{r}_1, \dots, \mathbf{r}_N) = \det S(\varphi_1, \dots, \varphi_N)$$

Il fatto che i moltiplicatori di Lagrange siano diversi per ogni funzione d'onda di singola particella è dovuto al fatto che i fermioni, al contrario dei bosoni, non occupano tutti un singolo stato, ma piuttosto si dispongono su stati a diverse energie: teniamo conto di questo effetto attribuendo a ciascuna φ_i un diverso moltiplicatore ε_i . Si ottiene così:

$$-\frac{\hbar^2}{2m}\nabla^2\varphi_i(\mathbf{r}) + V_{ext}(\mathbf{r})\varphi_i(\mathbf{r}) + \left(\int d^3r' \rho(\mathbf{r}')v(|\mathbf{r}-\mathbf{r}'|)\right)\varphi_i(\mathbf{r}) + \frac{\partial E_{xc}(\rho(\mathbf{r}))}{\partial\rho}\varphi_i(\mathbf{r}) = \varepsilon_i\varphi_i(\mathbf{r}) \quad (6)$$

ovvero un set di equazioni di singola particella da risolvere per ogni fermione che compone il sistema. Da queste equazioni si può osservare che

$$\sum_{i=1}^N \varepsilon_i = E[\rho] - E_{xc}(\rho) + \left\langle \frac{\partial E_{xc}}{\partial\rho} \right\rangle + \frac{1}{2}\langle U \rangle$$

ovvero che, una volta ricavata numericamente la corretta densità del sistema è possibile calcolare l'energia del ground state come

$$E[\rho] = \sum_{i=1}^N \varepsilon_i + E_{xc}(\rho) - \left\langle \frac{\partial E_{xc}}{\partial\rho} \right\rangle - \frac{1}{2}\langle U \rangle \quad (7)$$

1.2 Local density approximation (LDA)

Per un sistema la cui densità varia lentamente l'energia di scambio-correlazione può essere espressa come

$$E_{xc}(\rho) = \int d^3r \rho(\mathbf{r})\varepsilon_{xc}(\rho(\mathbf{r})) \quad (8)$$

dove $\varepsilon_{xc}(\rho(\mathbf{r}))$ è l'energia di scambio-correlazione per particella di un sistema uniforme con densità ρ , ovvero $\varepsilon_{xc}(\rho) = E_{xc}(\rho)/N$. Tale approssimazione è nota come *approssimazione di densità locale* o *LDA (local density approximation)*. Inoltre è possibile separare i due contributi di scambio e correlazione:

$$\varepsilon_{xc}(\rho(\mathbf{r})) = \varepsilon_x(\rho(\mathbf{r})) + \varepsilon_c(\rho(\mathbf{r})) \quad (9)$$

che possono essere calcolati il primo esplicitamente, il secondo attraverso l'utilizzo di metodi Monte Carlo. A riguardo del termine di scambio, se supponiamo che i fermioni nel sistema (tridimensionale) interagiscano tramite potenziale coulombiano

$$v(r_{ij}) = \frac{e^2}{|\mathbf{r}_i - \mathbf{r}_j|}$$

si ottiene

$$\varepsilon_x^{3D}(\rho(\mathbf{r})) = -\frac{3}{4} \left(\frac{3}{\pi} \right)^{1/3} \rho^{1/3}(\mathbf{r}) \quad (10)$$

Per quanto riguarda l'energia di correlazione, se definiamo il *raggio di Wiegner-Seitz* come il raggio della sfera il cui volume è pari al volume tipico occupato da una particella, ossia

$$V_t = \frac{4}{3}\pi r_s^3 \implies V_t = \frac{1}{\rho(\mathbf{r})} \implies r_s = \sqrt[3]{\frac{3}{4\pi\rho(\mathbf{r})}}$$

otteniamo

$$\varepsilon_c(\rho(\mathbf{r})) = -\frac{0.44}{7.8 + r_s} \quad (11)$$

In questo approccio, l'equazione (7) può essere riscritta in una maniera più semplice. Otteniamo

$$\begin{aligned}
E[\rho] &= \sum_{i=1}^N \varepsilon_i - \frac{1}{2} \int d^3r U(\mathbf{r}) \rho(\mathbf{r}) - \int d^3r \frac{\partial E_{xc}(\rho)}{\partial \rho} \rho(\mathbf{r}) + \int d^3r \varepsilon_{xc}(\rho) \rho(\mathbf{r}) \\
&= \sum_{i=1}^N \varepsilon_i - \frac{1}{2} \int d^3r U(\mathbf{r}) \rho(\mathbf{r}) - \int d^3r \left(\frac{\partial \varepsilon_{xc}(\rho)}{\partial \rho} \rho(\mathbf{r}) - \varepsilon_{xc}(\rho) \right) \rho(\mathbf{r}) + \int d^3r \varepsilon_{xc}(\rho) \rho(\mathbf{r}) \\
&= \sum_{i=1}^N \varepsilon_i - \frac{1}{2} \int d^3r U(\mathbf{r}) \rho(\mathbf{r}) - \int d^3r \frac{\partial \varepsilon_{xc}(\rho)}{\partial \rho} \rho^2(\mathbf{r})
\end{aligned}$$

dove, per calcolo diretto si ha

$$\frac{\partial \varepsilon_{xc}(\rho)}{\partial \rho} \rho^2(\mathbf{r}) = -\frac{1}{4} \left(\frac{3}{\pi} \right)^{1/3} \rho^{4/3}(\mathbf{r}) - \frac{1}{3} \frac{0.44}{(7.8 + r_s)^2} \left(\frac{3}{4\pi} \right)^{1/3} \rho^{2/3}(\mathbf{r})$$

1.3 Potenziali esterno e di Hartree

Per quanto riguarda il potenziale di interazione (Hartree) è possibile svolgere il conto esplicito, sempre supponendo che l'interazione tra i fermioni sia coulombiana e con l'ulteriore ipotesi che la densità dipenda solo dal modulo del raggio $r = |\mathbf{r}|$, ottenendo

$$U(\mathbf{r}) = \int d^3r' \frac{\rho(\mathbf{r}')}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} = \frac{4\pi}{r} \int_0^r dr' \rho(r') r'^2 + 4\pi \int_r^{+\infty} dr' \rho(r') r' \quad (12)$$

Il potenziale esterno, invece, possiamo pensarlo come generato da una sfera carica di raggio R_c e densità di carica uniforme

$$\rho_+ = \frac{3Ne}{4\pi R_c^3}$$

In questo modo, utilizzando il teorema di Gauss si può calcolare il potenziale generato da tale sfera carica, dato da

$$V_{ext}(r) = 2\pi\rho_+ \begin{cases} \frac{1}{3}r^2 - R_c^3 & \text{se } r < R_c \\ -\frac{2}{3} \frac{R_c^3}{r} & \text{se } r \geq R_c \end{cases} \quad (13)$$

Per garantire la neutralità del sistema scegliamo $R_c = r_s \sqrt[3]{N}$.

2 Metodi numerici

2.1 Algoritmo di diagonalizzazione

Consideriamo la seguente equazione di Schrödinger unidimensionale:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi(x)}{dx^2} + V(x)\psi(x) = E\psi(x) \quad (14)$$

dove $V(x)$ è un generico potenziale che può tenere conto, in generale, anche di contributi efficaci. Per ottenere un algoritmo numerico di risoluzione per questa equazione, possiamo cominciare definendo una griglia numerica $[x_0, x_N]$ di passo Δx e le seguenti notazioni:

$$\begin{aligned}
\psi(x_{i+1}) &\equiv \psi(x_i + \Delta x) \\
\psi(x_{i-1}) &\equiv \psi(x_i - \Delta x)
\end{aligned}$$

Possiamo discretizzare la derivata seconda sulla griglia sviluppando in serie di Taylor le due funzioni $\psi(x + \Delta x)$ e $\psi(x - \Delta x)$:

$$\begin{aligned}\psi(x_{i+1}) &= \psi(x_i) + \frac{d\psi(x_i)}{dx} \Delta x + \frac{d^2\psi(x_i)}{dx^2} (\Delta x)^2 + o[(\Delta x)^3] \\ \psi(x_{i-1}) &= \psi(x_i) - \frac{d\psi(x_i)}{dx} \Delta x + \frac{d^2\psi(x_i)}{dx^2} (\Delta x)^2 + o[(\Delta x)^3]\end{aligned}$$

Sommando membro a membro si ottiene un'espressione discretizzata della derivata precisa all'ordine Δx :

$$\frac{d^2\psi(x_i)}{dx^2} = \frac{\psi(x_{i+1}) - 2\psi(x_i) + \psi(x_{i-1}))}{(\Delta x)^2} + o(\Delta x) \quad (15)$$

L'equazione (14) in forma discretizzata è dunque data da:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{\psi(x_{i+1}) - 2\psi(x_i) + \psi(x_{i-1}))}{(\Delta x)^2} \right) + V(x_i)\psi(x_i) = E\psi(x_i) \quad (16)$$

Questa espressione suggerisce una riscrittura dell'equazione in forma matriciale:

$$\begin{pmatrix} V(x_1) + \frac{\hbar^2}{m(\Delta x)^2} & -\frac{\hbar^2}{2m(\Delta x)^2} & 0 & \dots & \dots & \dots \\ -\frac{\hbar^2}{2m(\Delta x)^2} & V(x_2) + \frac{\hbar^2}{m(\Delta x)^2} & -\frac{\hbar^2}{2m(\Delta x)^2} & 0 & \dots & \dots \\ 0 & -\frac{\hbar^2}{2m(\Delta x)^2} & V(x_2) + \frac{\hbar^2}{m(\Delta x)^2} & -\frac{\hbar^2}{2m(\Delta x)^2} & 0 & \dots \\ \vdots & \ddots & \ddots & \ddots & \vdots & \vdots \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \psi(x_1) \\ \vdots \\ \vdots \\ \psi(x_N) \end{pmatrix} = E \begin{pmatrix} \psi(x_1) \\ \vdots \\ \vdots \\ \psi(x_N) \end{pmatrix}$$

Conseguentemente, il problema della risoluzione dell'equazione di Schrödinger si riduce al problema della diagonalizzazione di una matrice. Esistono delle routine ottimizzate per la risoluzione di problemi agli autovalori, ed in questo caso, per la diagonalizzazione della matrice appena discussa, è stata utilizzata la funzione `gsl_eigen_symmv()` fornita dalla libreria GSL.

2.2 Autoconsistenza

Come si può evincere dall'equazione (6), il potenziale di Hartree dipende non solo dalla soluzione dell'equazione di singola particella, ma anche dalla soluzione di quelle di tutti gli altri fermioni nel sistema. Di conseguenza, l'algoritmo che verrà utilizzato per la risoluzione delle equazioni di Kohn-Sham è il seguente:

- i. **Primo step:** fissare una densità *guess* che funga da soluzione di prova per il calcolo del potenziale efficace. In questo caso, come densità *guess* si può scegliere una funzione che ricorda la distribuzione di Fermi, ovvero la distribuzione che rappresenta il numero medio di occupazione di un sistema di fermioni non interagenti:

$$\rho(r) = \frac{1}{A} \frac{\rho_+}{1 + e^{(r-R_c)}} \quad (17)$$

dove il parametro A viene fissato tramite la normalizzazione

$$N = \int d^3r \rho(r)$$

ii. **Secondo step:** calcolare il potenziale efficace

$$V_{eff}(r) = V_{ext}(r) + V_{int}(r) + \frac{\partial \varepsilon_{xc}}{\partial \rho} \rho + \varepsilon_{xc}$$

iii. **Terzo step:** risolvere le equazioni di Kohn-Sham per gli stati di singola particella attraverso l'algoritmo di diagonalizzazione: cioè ottenere φ_i ed ε_i per ogni stato occupato. Il numero di equazioni da risolvere dipende chiaramente dal numero di particelle nel sistema che, essendo fermioni, si distribuiranno in stati (più o meno degeneri) ad energie mano a mano più alte. Conseguentemente, è necessario risolvere le equazioni per tutti i momenti angolari che potrebbero entrare in gioco, e successivamente ordinare gli autovalori in maniera da fissare l'ordine di occupazione degli orbitali.

iv. **Terzo step:** calcolare la nuova densità del sistema, ottenuta come

$$\rho_{new}(r) = \sum_{\text{stati occupati}} |\varphi_i(r)|^2 \quad (18)$$

tenendo conto delle degenerazioni dei singoli stati. A questo punto, una volta selezionato un parametro $\alpha < 1$ adeguatamente piccolo (verrà discussa in seguito la scelta del suo valore), definire

$$\rho_{new}^{(1)}(r) = \alpha \rho_{new}(r) + (1 - \alpha) \rho_{old}(r) \quad (19)$$

(dove, nel caso della prima iterazione $\rho_{old} \equiv \rho_{guess}$) e calcolare la somma degli autovalori ε_i : $\sum_{\text{stati occupati}} \varepsilon_i^{(1)}$.

v. **Quarto step:** verificare la condizione di uscita

$$\left| \sum_{i=1}^N \varepsilon_i^{(k)} - \sum_{i=1}^N \varepsilon_i^{(k-1)} \right| < \varepsilon \quad (20)$$

ovvero verificare se la somma degli autovalori al ciclo k-esimo è uguale, a meno di un ε fissato, a quella del ciclo precedente. Se questa condizione è soddisfatta, l'iterazione cessa e l'ultim

3 Risultati

3.1 Unità ridotte

Sono state scelte le seguenti unità per la soluzione delle equazioni:

$$m = \hbar = e = 1 \quad a_0 = 0.53 \overset{\circ}{\text{Å}}$$

dove a_0 è il *raggio di Bohr*. In queste unità, l'energia viene calcolata in *Hartree* (H): in eV abbiamo la conversione

$$1H = \frac{\hbar^2}{m_e a_0^2} \text{ eV} = 27,21 \text{ eV} \quad (21)$$

3.2 Informazioni generali sul software

L'esecuzione del programma richiede a scelta di certi parametri (cfr. Autoconsistenza):

- R_{max} : tale parametro rappresenta la lunghezza della griglia numerica scelta per la soluzione del problema. In questo caso, dopo una serie di test preliminari si è scelto $R_{max} = 25$;
- data la precedente discussione sulla dimensione della matrice, da $R_{max} = 25$ discende necessariamente $\Delta x = 2.5 \cdot 10^{-2}$.
- ε : è evidente dal problema che la somma degli autovalori è necessaria solamente ai fini del calcolo dell'energia $E[\rho]$, che calcoliamo attraverso l'equazione (7). Tale equazione è evidentemente dipendente da ρ , e conseguentemente la stima di $E[\rho]$ è dipendente dalla precisione con cui conosciamo la densità stessa.

3.3 Discussione dei risultati