

## Energia in decadimento $\alpha$

$$^{226}\text{Ra}: v_{\alpha} = 2.5 \times 10^7 \text{ m/sec}$$

$$\frac{K}{m} = \frac{1}{2}v^2 = 3.1 \times 10^{14} \text{ Joules/kg}$$

$$m_{\alpha} = \frac{4}{226}m_{\text{Ra}}$$

Energia rilasciata nel decadimento di 1 kg di  $^{226}\text{Ra}$ :

$$\frac{4}{226} \times 3.1 \times 10^{14} \text{ Joules/kg} = 5.5 \times 10^{12} \text{ J/kg}$$

Bruciando gas  $\sim 10^7 \text{ J/kg}$

## Scattering di Rutherford: 1909–1911

Geiger e Marsden: particelle  $\alpha$  incidenti su una lamina sottile possono tornare indietro

R. conosceva  $\approx m_e$  e  $m_\alpha \gg m_e$ . 1911: Millikan

Dalla conservazione di energia e impulso in  $d=1$ :

$$m_A(v_{A0}) + m_B(v_{B0}) \rightarrow m_A(v_{A1}) + m_B(v_{B1})$$

$$v_{A1} = \frac{(m_A - m_B)v_{A0} + 2m_B v_{B0}}{(m_A + m_B)}$$

$$v_{B1} = \frac{(m_B - m_A)v_{B0} + 2m_A v_{A0}}{(m_A + m_B)}$$

se  $v_{A0} = 0$ :

$$v_{B1} = \frac{(m_B - m_A)v_{B0}}{(m_A + m_B)} \quad v_{A1} = \frac{2m_B v_{B0}}{(m_A + m_B)}$$

La particella  $\alpha$  deve incontrare un oggetto con massa molto più grande. Non può essere un elettrone.

### Modello

- Nucleo contenente quasi tutta la massa dell'atomo con carica  $Ze$
- $Z$  elettroni con carica distribuita uniformemente in una sfera di raggio  $R \sim \times 10^{-8} m$

Ad una distanza  $r$  dal centro del sistema:

$$F = 2Ze^2k_e \left( \frac{1}{r^2} - \frac{r}{R^3} \right)$$

$$k_e = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} = 8.987 \times 10^9 \frac{Nm^2}{C^2}$$

$$e = 1.64 \times 10^{-19} C \quad m_e = 9.1 \times 10^{-31} kg$$

$$\frac{m_\alpha}{q_\alpha} = 2 \times 10^{-31} \frac{kg}{C} \quad v_\alpha = 2.09 \times 10^7 \frac{m}{sec} \sim \frac{c}{10}$$

$$2e^2k_e = 2 \times (1.64 \times 10^{-19})^2 \times (8.987 \times 10^9) = 6.5 \times 10^{-29} Nm^2$$

$V = 0$  a  $r = R$  e fuori della sfera

$$V = 2Ze^2k_e \left( \frac{1}{r} - \frac{1}{R} + \frac{1}{2} \frac{r^2}{R^3} - \frac{1}{2} \frac{1}{R} \right)$$

L'energia della particella è:

$$E_0 = \frac{1}{2} m_\alpha v_\alpha^2$$

$$= 2 \times (1.64 \times 10^{-19}) \times (2 \times 10^{-31}) \times (2.09 \times 10^7)^2$$

$$= 2.9 \times 10^{-12} J$$

Consideriamo una particella che punta esattamente sul centro, si ferma e torna indietro. Quando l' $\alpha$  si ferma deve essere:

$$\begin{aligned} E = E_0 &= 2Ze^2k_e \left( \frac{1}{r} - \frac{3}{R} + \frac{1}{2} \frac{r^2}{R^3} \right) \\ &= Z \times 6.5 \times 10^{-29} \left( \frac{1}{r} - \frac{3}{R} + \frac{1}{2} \frac{r^2}{R^3} \right) \end{aligned}$$

Gli ultimi due termini nella parentesi sono  $O(10^8)$  quindi gli elettroni sono irrilevanti

$$r_{min} = \frac{Z \times 6.5 \times 10^{-29}}{2.9 \times 10^{-12}} m \sim 2Z \times 10^{-17} m \sim 1.5 \times 10^{-15} m$$

### Ipotesi di Rutherford

- $m_N \gg m_\alpha$ : si può ignorare il rinculo del  $N$
- La meccanica classica è applicabile: leggi di conservazione
- Il nucleo può essere trattato come puntiforme
- Non ci sono forze oltre quella Coulombiana
- L'urto è elastico, non c'è eccitazione

## Analisi dimensionale

Vogliamo trovare la dipendenza dell'angolo di scattering  $\phi$  dal parametro d'urto  $b$

$$a = \frac{F}{m_\alpha} = 2Ze^2k_e \left( \frac{1}{m_\alpha r^2} \right)$$

$\phi$  dipende da  $Z$ ,  $e$ ,  $k_e$ ,  $m_\alpha$  solo attraverso  $\frac{2Ze^2k_e}{m_\alpha}$   
 $r$  è una variabile dinamica, non un dato del problema

$$\left[ \frac{2Ze^2k_e}{m_\alpha} \right] = [ar^2] = \left[ \frac{d^3}{t^2} \right]$$

Altri input:

$$[v] = \left[ \frac{d}{t} \right] \quad [b] = [d]$$

$\phi$  è adimensionale (radianti). Per eliminare il tempo divido per  $v^2$

$$\left[ \frac{2Ze^2k_e}{m_\alpha v^2} \right] = [d]$$

$\frac{2Ze^2k_e}{m_\alpha b v^2}$  è adimensionale

$$b(\phi) = \frac{2Ze^2k_e}{m_\alpha v^2} \frac{1}{f(\phi)}$$

Rutherford trova  $f(\phi) = \tan(\phi/2)$

se  $v^2$  cresce  $b$  deve diminuire

$b = \infty$  per  $\phi = 0$

$b = 0$  per  $\phi = \pi$

Non conoscendo il parametro  $b$  di una data  $\alpha$  dobbiamo studiare la distribuzione degli angoli  $\phi$  di un gran numero di particelle  $\alpha$ .

Tutte le  $\alpha$  con  $b < b_0 = b(\phi_0)$  per un qualsiasi atomo della lamina vengono deflesse di un angolo  $\phi > \phi_0$ . Per ogni atomo esiste un cerchio di area  $\sigma = \pi b_0^2$  tale che se una particella  $\alpha$  lo colpisce questa subisce una deviazione maggiore di  $\phi_0$ .  $\sigma =$  sezione d'urto

Per  $\phi_0 = 90^\circ$  e  $v = 2.09 \text{ m/sec}$ ,  $b_0 = 1.7 \times Z \times 10^{-16} \text{ m}$  quindi  $\sigma(90^\circ) = 8.9 \times Z^2 \times 10^{-32} \text{ m}^2$

Il numero di atomi è:  $N = \rho S d / Au$ ,  $A =$  peso atomico,  $u = 1.7 \times 10^{-27} \text{ kg} =$  unità di massa atomica

$$N = \frac{(1.93 \times 10^4 \text{ Kg/m}^3) (4 \times 10^{-7} \text{ m}) \times S}{197 \times (1.7 \times 10^{-27} \text{ kg})}$$

$$= 2.3 \times 10^{22} \times S \text{ atomi}$$

La probabilità che una particella sia deviata ad un angolo  $\phi > 90^\circ$  è:

$$P(90^\circ) = \frac{N\sigma(90^\circ)}{S} = 2.3 \times 10^{22} \times 8.9 \times Z^2 \times 10^{-32}$$

$$= 2 \times 10^{-9} \times Z^2$$

Quindi l'area totale dei dischetti è piccola rispetto al totale e possiamo ignorare la possibilità che due dischetti si sovrappongano

**N.B. :** Il risultato classico e quello quantistico coincidono solo per potenziali  $V \propto r^{-1}$ . Rutherford è stato fortunato.

## Dopo la scoperta del nucleo

- 1913 Modello di Bohr dell'atomo. Spiegazione dei dati spettroscopici.
- 1911-1913 Leggi di spostamento. Determinazione delle famiglie radioattive.
- 1913 Moseley: assegnazione del numero atomico  $Z$  agli elementi da misurazioni degli spettri dei raggi X

$$E_n = -\frac{hcZ^2R_H}{n^2}$$

$$R_H = \frac{\mu e^4}{8\epsilon_0^2 h^3 c} = 1.09678 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$$

$$\frac{1}{\lambda} = \left( \frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) \times R_H$$