

STRUTTURA ATOMICA

Il modello planetario dell'atomo (Rutherford) è fondato sulle leggi della meccanica classica. La validità della meccanica classica, applicata al moto di particelle molto vicine, è negata da considerazioni teoriche ed esperimenti.

⇒ MECCANICA QUANTISTICA

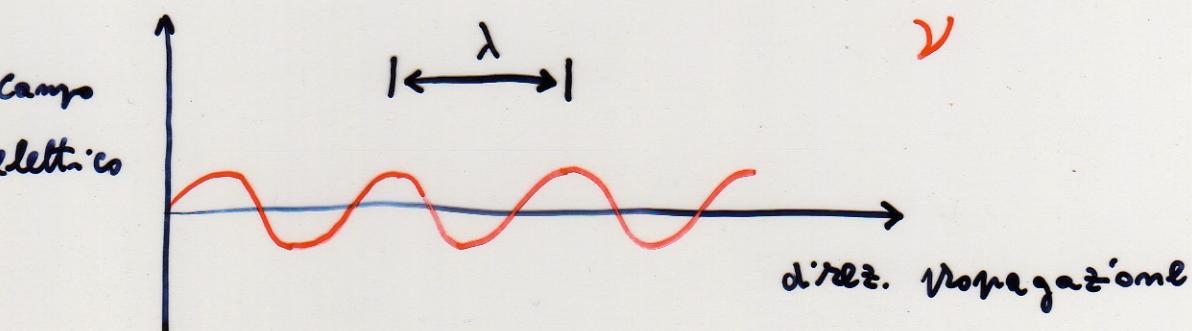
Esempi di esperimenti cruciali per la conoscenza della struttura atomica: misure spettroscopiche

Spettroscopia: studio delle luci emesse o assorbite da atomi o composti.

LUCE

LUCE : radiazione elettromagnetica. E' costituita da un campo elettrico e da un campo magnetico che si propagano nello spazio.

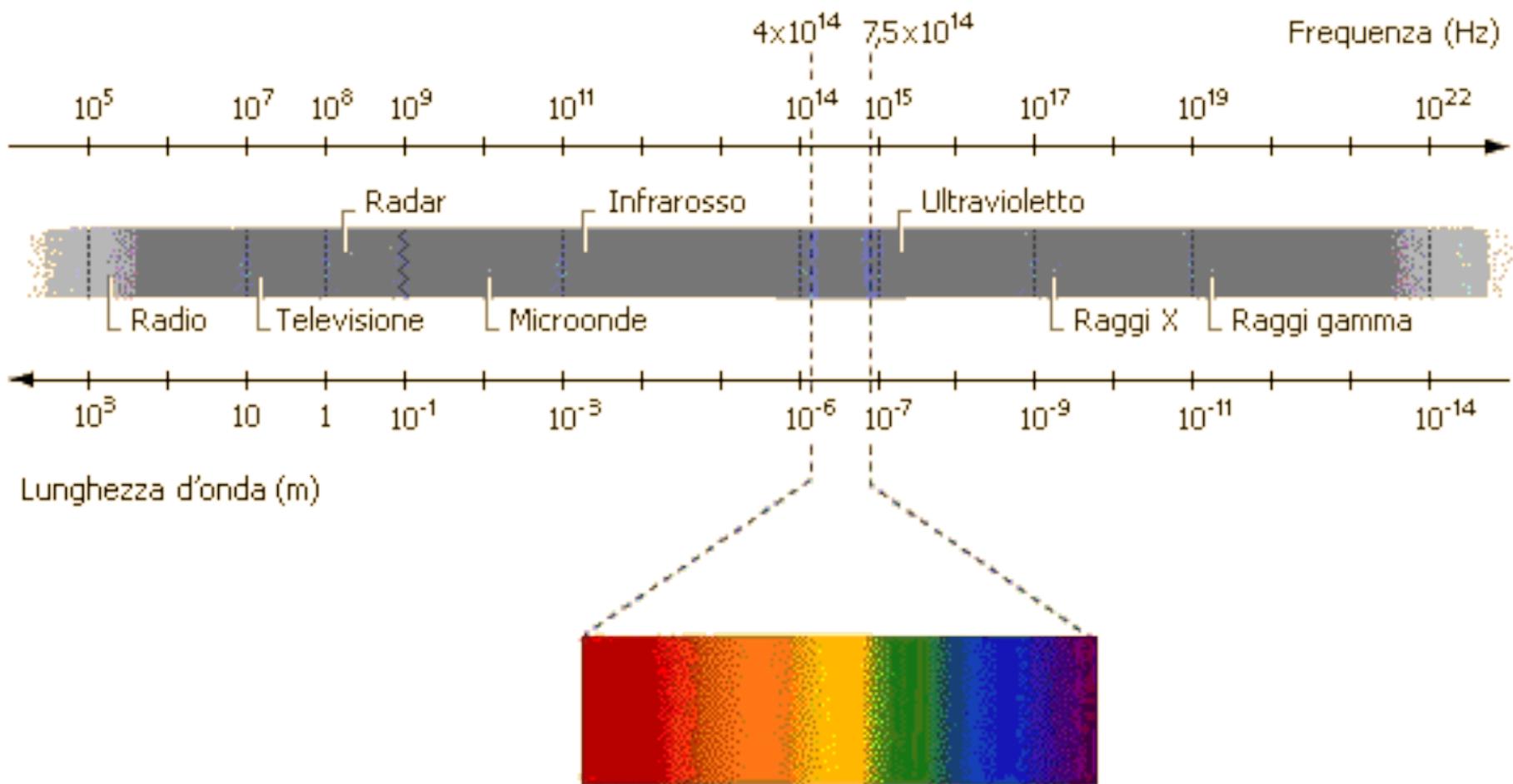
L'intensità di 2 campi variano in modo sinusoidale :

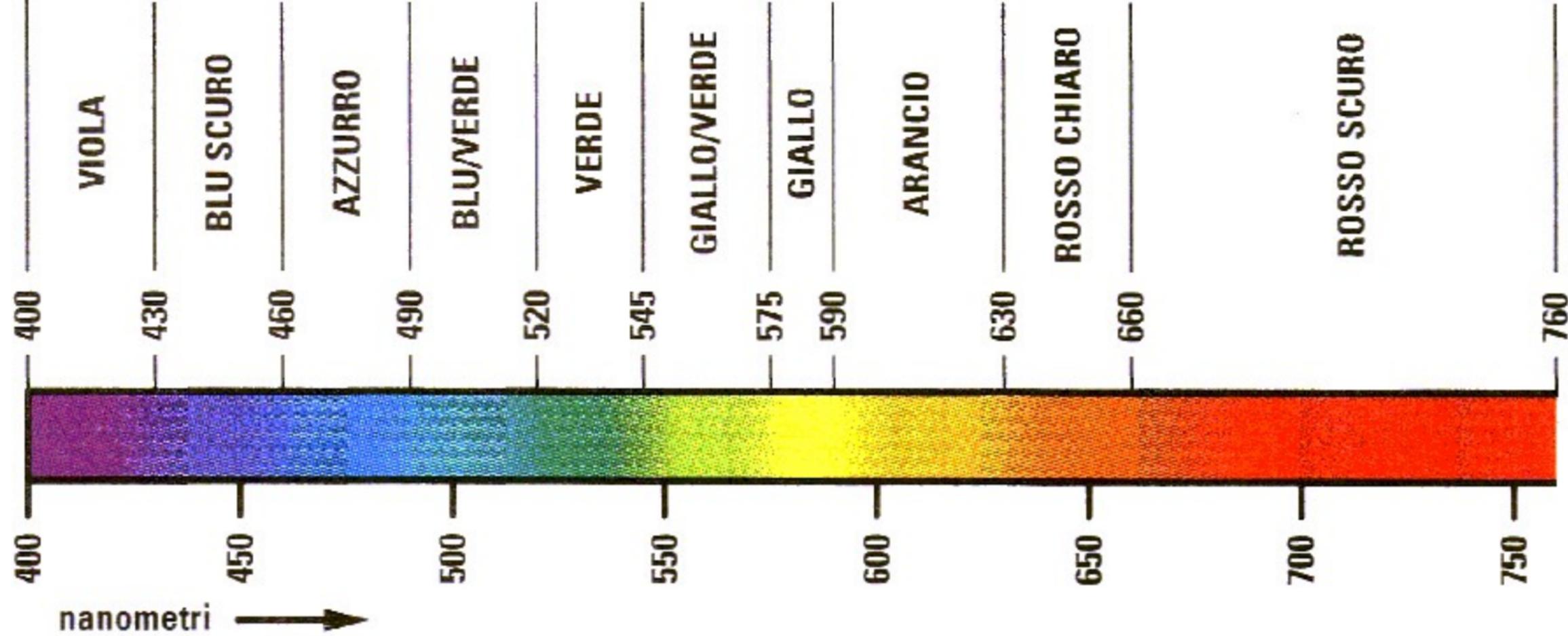


Ci sono oscillazioni anche in funzione del tempo.

Frequenza (v) = numero di c.d. al secondo
NV (Hz) $1 \text{ Hz} = 1 \text{ s}^{-1}$ HERTZ

Lunghezza d'onda (λ) = distanza spaziale
LAMBDA (m)





$$\lambda = \frac{c}{\nu}$$

c = velocità della luce = $2.99792 \cdot 10^8$ m/s

Normalmente (nella parte visibile dello spettro) λ si misura in nm (10^{-9} m).

Luce bianca : insieme di tutte le radiazioni visibili

Luce UV $\lambda < \text{visibile}$ ULTRAVIOLETTA

Luce IR $\lambda > \text{visibile}$ INFRA ROSSA

LUCE

{ comportamento da Onda
comportamento da PARTICELLA

Luce : flusso di particelle dette FOTONI

Fotone : quanto di energia
↓
pacchetto

PLANCK
⇒ energia
quantizzata

$$E = h \nu \longrightarrow \begin{array}{l} \text{frequenza} \\ \text{della luce} \end{array}$$

↓
energia del
quanto

$h \Rightarrow$ costante di Planck

$$h = 6.63 \cdot 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s} \quad (\text{J} / \text{Hz}).$$

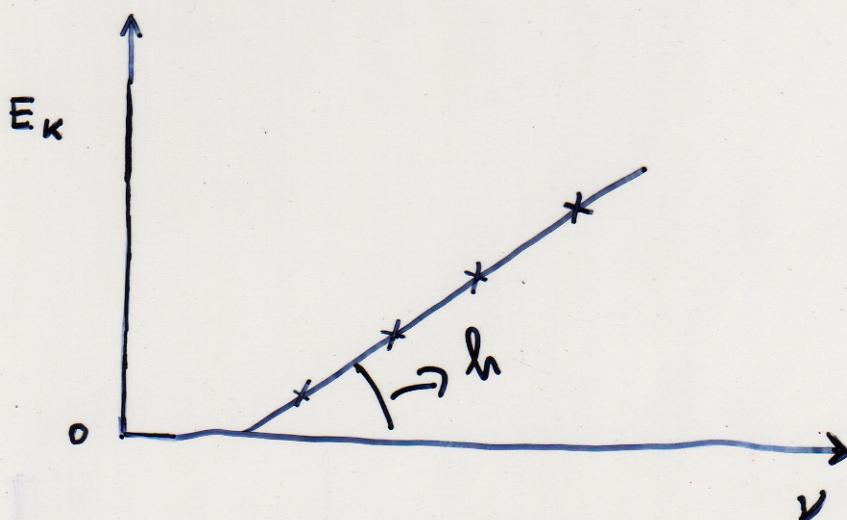
EFFETTO FOTO ELETTRICO (EINSTEIN)



V deve superare un valore di soglia perché siano emessi elettroni. Il valore di soglia è caratteristico del metallo \Rightarrow quantità di energia.

Più il fotoelettrone emesso:

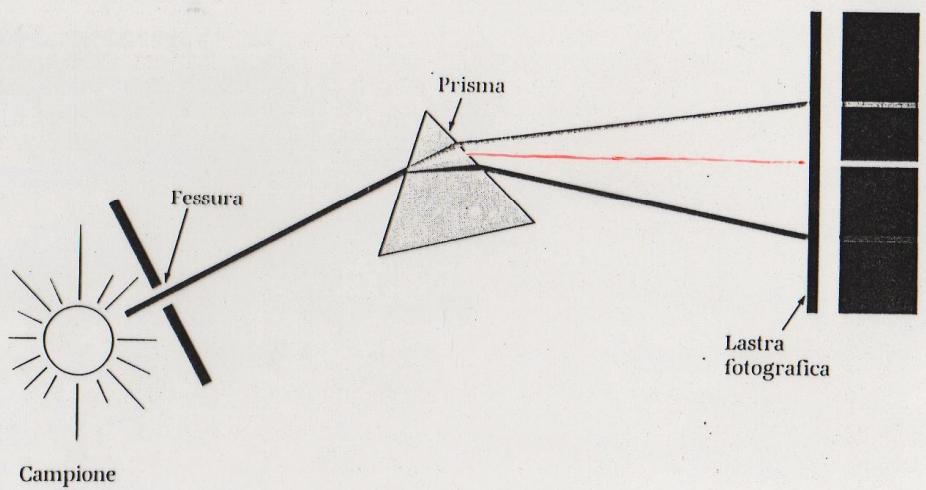
$$E_K = h\nu - K \rightarrow \begin{array}{l} \text{energia ribesta} \\ \text{em. e-} \quad \text{em.} \\ \text{per estrarre l'e-} \\ \text{fotone} \end{array}$$



La retta ha
pendenza h
 \Rightarrow verifica legge
di Planck.

Figura 7.2

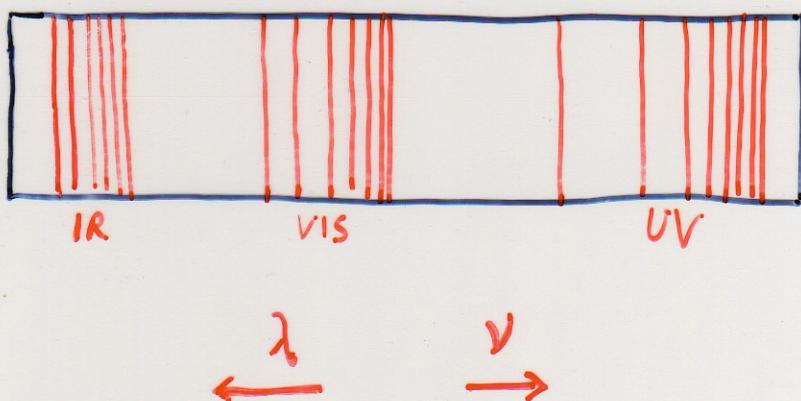
In uno spettrometro, la luce emessa dal campione passa attraverso una fessura e quindi attraverso un prisma. Quest'ultimo separa la radiazione nei differenti colori, che vengono registrati fotograficamente. Le righe spettrali sono le immagini distinte della fessura



ATOMO DI IDROGENO

Gli atomi di H sono quelli avendo struttura più semplice (1 elettrone e 1 protone)

Se eccitati (ad esempio con una scarica elettrica) emettono luce con uno spettro a RIGHE.



Nel visibile : SERIE DI BALMER

$$\nu \propto \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{m^2} \right)$$

dove m è un intero maggiore di 2
3, 4, 5 ...

RYDBERG mostrò che tutte le righe dello spettro seguono l'equazione:

$$\nu = R \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

$$R = \text{cost. di Rydberg} \quad (3.29 \cdot 10^{15} \text{ Hz})$$

$$n_f = 1, 2, 3, \dots$$

n_i = interi maggiori di n_f

SERIE

$n_f = 1$	UV	Lyman
2	V.i.S.	Balmer
3	IR	Ritz-Paschen
4	IR	Brackett
...		

Atomo di idrogeno \Rightarrow spettro a righe.

Solo certi valori di v sono ammessi.

L'atomo di H può possedere solo certi valori di energia. Non tutte le energie sono possibili.

L'ENERGIA DEGLI ATOMI E' QUANTIZZATA.

Sono ammessi solamente determinati valori.

Questa osservazione è in contrasto con la meccanica classica.

Meccanica quantistica \Rightarrow quantizzazione.

Ogni fotone di frequenza ν viene emesso da un singolo atomo e la sua energia proviene dall'atomo che lo ha emesso.

Il riscaldamento o la scarica elettrica spostano gli atomi in uno STATO ECCITATO avendo più energia dello stato iniziale in cui si trovano gli atomi (STATO FONDAMENTALE)

Ritornando verso lo stato iniziale, l'atomo libera tutta o in parte l'energia in eccesso emettendole sotto forma di fotone.

Energia persa $\Delta E \rightarrow$ fotone $h\nu$

Leggi delle frequenze di Bohr

$$\Delta E = h\nu$$

MODELLO DI BOHR

ATOMO DI IDROGENO: l'unico elettrone si muove solo in date orbite circolari.

$$\text{Energia dell'atomo} = E_K + E_p \quad (\text{elettrone}) \\ T + V$$

$$E = - h \frac{R}{n^2} \quad n = 1, 2, \dots \text{ INTERI}$$

Per l'elettrone non legato al nucleo $E=0$

n = NUMERO QUANTICO

Energia minima $n=1 \Rightarrow$ STATO FONDAMENTALE

Per una transizione da n_i a n_f

diminuzione
di energia

$$\Delta E = h R \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) \quad \Delta E = h\nu$$

$$\nu = h R \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

\Rightarrow SPETTRI DI EMISSIONE DELL'IDROGENO

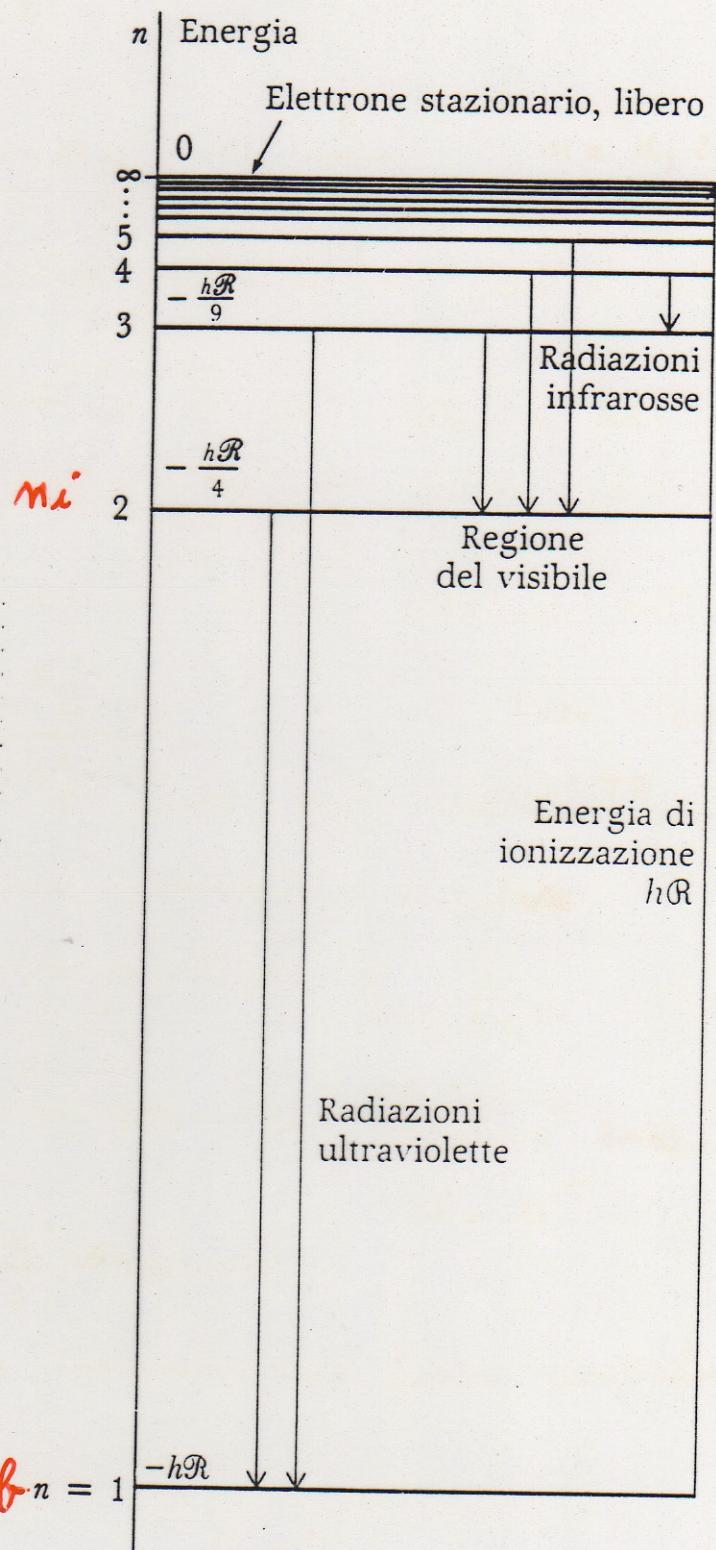


Figura 7.9

I livelli energetici previsti da Bohr, e alcune delle transizioni che determinano lo spettro osservato. Lo zero di energia corrisponde ad un nucleo ed un elettrone molto lontani tra loro.

$$-\frac{hR}{m_e^2} - \left(-\frac{hR}{m_f^2}\right) = hR \left(\frac{1}{m_e^2} - \frac{1}{m_f^2}\right)$$

$$= \frac{3}{4} hR$$

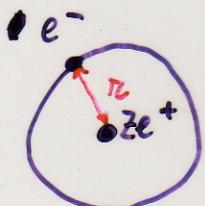
$$-\frac{hR}{m_e^2} - \left(-\frac{hR}{m_f^2}\right) = hR \left(\frac{1}{m_e^2} - \frac{1}{m_f^2}\right)$$

Modello di Bohr

POSTULATI

- 1) Moto di un elettrone in un atomo: solo alcuni stati stazionari \Rightarrow valore definito e fisso di energia
- 2) Passando da uno stato a E più alta a uno a E più bassa \Rightarrow la emissione di fotoni: $h\nu = \Delta E$
- 3) L'elettrone si muore in orbite circolari attorno al nucleo
- 4) Gli stati permettono di moto degli elettroni sono caratterizzati da un momento angolare dell'elettrone che è multiplo di $\frac{h}{2\pi}$.

Postulato 3) poi contraddetto da numerose evidenze.



Atomi idrogenoidi:

Forza Coulombiana = forza centrifuga

$$\frac{ze^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} = \frac{mv^2}{r}$$

m = massa

z = carica del nucleo

v = velocità

$$\frac{ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} = m v^2$$

Postulato 4) $\Rightarrow m v r = m \frac{h}{2\pi}$ $m = 1, 2, 3 \dots$

$$E_n = \frac{n h}{2\pi m r}$$

$$\frac{ze^2}{4\pi\epsilon_0 r} = m \frac{m^2 h^2}{4\pi^2 m^2 r^2}$$

$$r = \frac{m^2 h^2 \epsilon_0}{ze^2 \pi m}$$

Solo certe
orbite permesse

Introduci

$$a_0 = \frac{\epsilon_0 h^2}{\pi m e^2}$$

raggio ol. Bohr

52.918 nm 0.52918 \AA

$$r = \frac{m^2}{z} a_0$$

$$1 \text{ \AA} = 10^{-10} \text{ m}$$

$E = \text{en. cinetica} + \text{en. potenziale}$

$$E = T + V = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{ze^2}{4\pi \epsilon_0 r}$$

$$E = \frac{1}{2} \frac{ze^2}{4\pi \epsilon_0 r} - \frac{ze^2}{4\pi \epsilon_0 r} = -\frac{1}{2} \frac{ze^2}{4\pi \epsilon_0 r}$$

$$E = -\frac{z^2}{2m^2} \frac{e^2}{4\pi \epsilon_0 a_0} \quad n = 1, 2, 3, \dots$$

Sostitui a_0 $(z=1)$

$$E = -\frac{\hbar}{m^2} \left(\frac{m e^4}{8\hbar^3 \epsilon_0^2} \right) = -\frac{\hbar}{m^2} \cdot R$$

$R = \text{cost. d' Rydberg.}$

Bohr ricavo:

$$R = \frac{m_e e^4}{8 \hbar^3 \epsilon_0^2} = 3.29 \cdot 10^{15} \text{ Hz}$$

in buon accordo con il valore sperimentale.

→ Raggio delle orbite (r)

$$n = 1 \quad r = 53 \text{ pm} = 53 \cdot 10^{-12} \text{ m} \quad \text{RAGGIO DI}$$

$$(v \sim 2000 \text{ km/s})$$

All'aumentare di n il raggio delle orbite
permesse aumenta.

Si ottiene un buon accordo fra il modello
di Bohr e i dati sperimentali solo
per l'atomo di idrogeno. ($Z=1$)