LABORATORIO DI FISICA MODERNA PLS - 2018-19 -1

L. Martina

Dipartimento di Fisica
Università del Salento
Sezione INFN - Lecce

1911 Solvay Conference, Brussels

Goldschmidt

Planck

Sommerfeld

Rubens

Lindemann

Knudsen

Hostelet

Herzen

Jeans

de Broglie

Hasenohrl

Rutherford

Wien

Kamerling

Onnes

Einstein

Langevin

Warburg

Lorentz

Perrin

M. Curie

Poincaré

Nernst

Brillouin

Solvay

Materia e Radiazione

Perché malleabile
e conduttore?

Perché duro
e trasparente?

Come si trasforma
la luce in forza vitale?

Quale l'origine della
sua energia?

Elettromagnetismo

Termodinamica

Fisica Classica

Meccanica

I. Newton

Fisica Classica

Particelle

Ogni corpo persevera nello stato di quiete o di moto rettilineo uniforme, a meno che non sia costretto a cambiarlo a causa di **FORZE** ad esso impresse (principio d'inerzia)

Il cambiamento dello stato di moto è proporzionale alla forza impressa lungo la linea retta di applicazione

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

Ad ogni azione corrisponde una reazione uguale in intensità e contraria in verso

$$\vec{F}_{12} = -\vec{F}_{21}$$

Campi

$$\Phi_{S_{chiusa}}(\vec{E}) = \frac{Q_{Tot.in S_{chiusa}}}{\epsilon_0} \quad \text{L. Gauss per E}$$

$$\Phi_{S_{chiusa}}(\vec{B}) = 0 \quad \text{L. Gauss per B}$$

$$\oint_{\gamma_1} \vec{E} \cdot d\vec{l} = -\frac{d\Phi_{S_{\gamma_1}}(\vec{B})}{dt} \quad \text{L. Faraday - Neuman - Lenz}$$

$$\oint_{\gamma_2} \vec{B} \cdot d\vec{l} = \mu_0 I_{S_{\gamma_2}} + \epsilon_0 \frac{d}{dt} \Phi_{S_{\gamma_2}}(\vec{E}) \quad \text{L. Ampère - Maxwell}$$

James Clerk Maxwell
1831 - 1879

Termodinamica

- **Principio zero:** *se i corpi A e B sono entrambi in equilibrio termico con un terzo corpo C, allora lo sono anche fra loro.*
- **Primo principio** ([conservazione dell'energia](#)): *la variazione di energia interna di un sistema e' la somma algebrica del calore e del lavoro scambiati con l'ambiente*

- **Secondo Principio:** *in un ciclo termodinamico*
 - (Kelvin - Planck) *e' impossibile convertire completamente in lavoro il calore assorbito dal serbatoio "caldo"*
 - (Clausius) *e' impossibile far passare unicamente del calore dal serbatoio "freddo" a quello "caldo"*

“pro-” vs “contro-” atomismo

PRO

Congr. dei Chimici, Karlsruhe (1860) : definizione di molecola e di atomo (disaccordo)

J.C. Maxwell: *“Benche’ nel corso dei tempi si siano verificate catastrofi ... le molecole...*

continuano ad esistere oggi esattamente come vennero create: perfette in numero, misura e peso “ (1873)

W. Thomson: *“ E’ un fatto assodato che un gas consista di molecole in movimento Il diametro di una molecola di gas non puo’ essere inferiore a 2×10^{-9} cm .” (1870)*

L. Boltzmann : *“...dare una dimostrazione del tutto generale della II legge della teoria del calore, come scoprire il teorema meccanico ad essa corrispondente.” (1866)*

“I problemi della teoria meccanica del calore sono ... problemi di teoria della probabilita’ .” (1871)

CONTRO

M. Planck : *“ La piena validita’ del II principio ... e’ incompatibile con l’ipotesi di atomi finiti” (1883)*

W. Ostwald: *“ L’asserzione che tutti i fenomeni ... sono riducibili a fenomeni meccanici ...e’ sbagliata. Tutte le equazioni della meccanica ammettono l’inversione temporale ... Quindi ... un albero potrebbe diventare di nuovo germoglio e seme, una farfalla bruco e un vecchio bambino. ”*

E. Mach : *“ Non e’ confacente alla fisica considerare mutevoli strumenti , quali molecole e atomi, alla stregua di realta’ sottostanti ai fenomeni.” (1895)*

Termodinamica e Statistica

Gas ideale costituito da N molecole all'equilibrio termico

Probabilità per la singola molecola di trovarsi in V_1

$$p = \frac{V_1}{V_0}, \quad q = \frac{V_0 - V_1}{V_0}$$

Probabilità per n molecole di trovarsi in V_1 e $N-n$ all'esterno

$$P(n) = \frac{N!}{n!(N-n)!} p^n q^{N-n}$$

$$S = k \ln P + c$$

Principio di Boltzmann

Il sistema **tende** al macrostato di massima entropia, cioè a quello che possiede il numero massimo di microstati

L. Boltzmann

Molecole e Moto Browniano

<https://www.youtube.com/watch?v=Xscn-QSmFo4>

In questo articolo dovremo mostrare che, ..., particelle di dimensioni visibili al microscopio sospese in un fluido, **in seguito al moto molecolare del calore** possono descrivere moti osservabili.

A. Einstein, *Ann. d. Phys.*, 17 (1905) 549

$$D = \frac{RT}{N_A} \frac{1}{6\pi\eta d}$$

N_A = Numero di Avogadro
 d = raggio della particella
 η = coeff. di viscosita'

$$D = \frac{1}{2} \lim_{t \rightarrow \infty} \frac{\langle \vec{r}^2(t) \rangle}{t}$$

Coefficiente di diffusione

Realtà delle molecole

J. Perrin: Nobel 1926

N_A	
68×10^{22}	per mezzo di emulsioni analoghe a gas;
62×10^{22}	“ emulsioni analoghe a liquidi;
60×10^{22}	“ fluttuazioni emulsioni concentrate;
64×10^{22}	“ moto Browniano traslazionale;
65×10^{22}	“ moto Browniano rotazionale;
75×10^{22}	“ opalescenza critica;
65×10^{22}	“ azzurro del cielo;
64×10^{22}	“ radiazione di corpo nero;
61×10^{22}	“ goccioline ionizzate secondo Millikan;
62×10^{22}	“ decadimento radioattivo

J. Perrin

“La teoria atomica ha trionfato. Ancora poco tempo fa assai numerosi, i suoi avversari, infine conquistati, rinunciano uno dopo l’altro a sfide che furono a lungo legittime e senz’altro utili” J. Perrin “Les Atomes”, (Paris, 1913)

Fundamental Physical Constants

$N_A = 6.022\,141\,79 \times 10^{23} \text{ mol}^{-1}$

$$l_{\text{atomo}} \approx \sqrt[3]{\frac{M_{\text{atomo}}}{N_A \delta_{\text{atomo}}}} \approx 10^{-10} \text{ m} = 1 \text{ \AA}$$

J.J. Thomson

La scoperta dell'elettrone

$$\frac{e}{m} = \frac{2V}{B^2 r^2}$$

"We have in the cathode rays matter in a new state, a state in which the subdivision of matter is carried very much further than in the ordinary gaseous state: a state in which all matter... is of one and the same kind; this matter being the substance from which all the chemical elements are built up."

(J.J. Thomson, "Cathode Rays," The London Phil. Mag. J. Science, V, Oct.1897)

$$\frac{e}{m} = -1.758\,820\,12(15) \times 10^{11} \text{ C kg}^{-1}$$

L'esperienza di Millikan

$$e = 1.602\,176\,53(14) \times 10^{-19} \text{ C}$$

The NIST Reference on Constants, Units, and Uncertainty

R. Millikan

$F_{visc} = 6\pi r\eta v$ velocità limite v ,

$$\frac{4}{3}\pi r^3 \rho g = 6\pi r\eta v$$

$$r = \sqrt{\frac{9\eta v}{2\rho g}}$$

$$qE = mg$$

$$E = \frac{V}{d}$$

$$q = \frac{18\pi d}{V} \sqrt{\frac{\eta^3 v^3}{2\rho g}}$$

<http://www.aip.org/history/gap/Millikan/Millikan.html>

PSSC: FISICA, vol. 2, Cap. 28-4

Onde Elettromagnetiche e Luce

R. Hertz

Onde Hertziane (1887)

G. Marconi

$$\nabla^2 f - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 f}{\partial t^2} = 0$$

NON INVARIANTE SOTTO
TRASFORMAZIONI DI GALILEI

Esperienza di Michelson e Morley

Misurare le *ipotetiche* proprietà dell'Etere confrontando la velocità della luce lungo due direzioni ortogonali, una delle quali **solidale** con la con quella di moto della Terra

E.W. Morley

A.A. Michelson

Risultato: Nessun vento di etere osservato!

I postulati della Relatività di Einstein

1. Postulato della relatività

Le leggi della fisica sono le stesse in tutti i sistemi di riferimento inerziali. Non esiste un sistema di riferimento privilegiato

2. Postulato della velocità della luce

La velocità della luce nel vuoto ha lo stesso valore c in tutte le direzioni e in tutti i sistemi di riferimento inerziali.

$$c = 299\,792\,458 \text{ m / s}$$

A. Einstein

Spettro delle sorgenti luminose

Solidi: Spettro continuo

Spettro di H nel visibile

Hg vapor spectrum (350-700 nm)

Low-pressure Na spectrum (350-700 nm)

High-pressure Na spectrum (350-700 nm)

Gas: Spettro discreto

Irraggiamento

$$\frac{P}{A} = \sigma T^4 \text{ j/m}^2\text{s} \quad \text{Stefan-Boltzmann Law}$$

$$\sigma_e = 5.6703 \times 10^{-8} \text{ watt / m}^2\text{K}^4$$

assorbimento

$$\alpha + \rho + \tau = 1$$

riflessione

$$\frac{P}{A} = e\sigma T^4$$

$$P = e\sigma A(T^4 - T_c^4)$$

trasmissione

G. R. G. Kirchhoff

«per ogni sostanza il comportamento rispetto all'emissione e all'assorbimento, a parità di temperature, è il medesimo»

$$e = \alpha$$

Il Principio della Termodinamica

Assorbitore Perfetto
CORPO NERO

Radiatore Perfetto
CORPO NERO

$$P_{emiss} = f(T)$$

Spettro di corpo nero

Legge di Wien

$$\lambda_{\max} T = 2.898 \times 10^{-3} \text{ m}^0 \text{ K}$$

Solar Radiation Spectrum

La quantizzazione di Planck

M. Planck

Statistica Boltzmann

$$\langle \varepsilon \rangle(\nu) = \frac{\int_0^{\infty} E e^{-E/kT} dE}{\int_0^{\infty} e^{-E/kT} dE} \approx \nu^2 T$$

Ipotesi di Planck (1900): per ogni data frequenza, il sistema materiale può scambiare con la radiazione **multipli interi** di un quanto fondamentale.

$$\Delta E = h\nu$$

$$\langle \varepsilon \rangle(\nu) \approx \frac{h\nu^3}{e^{\frac{h\nu}{k_B T}} - 1}$$

L'effetto Fotoelettrico

Quarzo	SI
Gesso	SI
Vetro	Ridotta
Legno	Nulla

Hertz, 1887

Lenard
1899 - 1902

Relazioni caratteristiche dell'effetto fotoelettrico

- Solo luce con frequenza > frequenza di soglia produce una corrente
- La corrente è attivata in tempi < 10^{-6} s
- L'azione "puntuale" della luce incidente
- Proporzionalità tra corrente e intensità luminosa incidente
- Il potenziale di arresto è proporzionale alla frequenza della luce incidente

Incoerente con la Fisica Classica !!!

L'idea di Einstein

Nel 1905 Albert Einstein assunse l'ipotesi di Planck che la radiazione incidente è costituita da pacchetti ("quanti") di energia

$$E = h\nu$$

dove ν è la frequenza e h è una costante (costante di Planck).

Nella fotoemissione, uno di questi quanti di energia viene assorbito da un elettrone del fotocatodo, ed emesso con energia

$$E = h\nu - W$$

dove l'energia minima necessaria ad estrarre l'elettrone, chiamata "lavoro di estrazione", si è indicata con W .

Affinché l'elettrone emesso riesca a raggiungere l'anodo a potenziale di arresto pari a $-\Delta V$, rispetto al catodo emettitore, deve possedere una energia a $E = e \Delta V$.

$$e \Delta V = E = h \nu - W \quad \longrightarrow \quad \Delta V = \frac{h}{e} \nu - \frac{W}{e}$$

i Fotoni !

Elettromagnetismo Classico:

legge di dispersione

$$\lambda \nu = c$$

impulso/energia

$$p = \frac{E}{c}$$

Planck

$$E = h \nu,$$

Einstein

$$p = \frac{h}{\lambda}$$

**Relazioni di
Planck - Einstein**

James Clerk Maxwell
1831 - 1879

$$E^2 - p^2 c^2 = m_0^2 c^4$$

$$m_{\text{fotone}} = 0$$

Invariante
Relativistico
Energia/impulso

Einstein interpreta I pacchetti di energia luminosa come **particelle** di massa a riposo nulla, che possono viaggiare solo alla velocità della luce.

**... e la
DIFFRAZIONE !?!**

Effetto Compton

A. Compton

$$\lambda' - \lambda = \frac{h}{m_{el}c} (1 - \cos \theta)$$

$$\lambda \nu = c$$

$$E = h \nu = hc/\lambda$$

• Cons. dell'energia

$$E = E' + K$$

$K = m_{el} c^2 (\gamma - 1)$

• Cons. Quantità di moto

$$\vec{p}_X = \vec{p}_X' + \vec{p}_{el}$$

$$p_X = \frac{h}{\lambda}, p_X' = \frac{h}{\lambda'}, p_{el} = \gamma m_{el} \nu$$

Diffrazione

Elettromagnetismo
Classico

James Clerk Maxwell
1831 - 1879

$$a \sin \theta = n \lambda$$

Diffrazione di luce e di particelle

Diffrazione di elettroni su cristalli di ossido di Zn (Fresnel)

Elettroni su Au policristallino

Diffrazione di elettroni su NiSi

Diffrazione di Bragg

Raggi X su un monocristallo di NaCl

Neutroni termici su un monocristallo di NaCl

Particelle – onde su due fenditure

Diffrazione di singolo fotone

Wolfgang Rueckner and Paul Titcomb⁴ Am. J. Phys. **64** (2), February 1996 184

Fig. 2. Photographs of the storage oscilloscope display. (a)–(d) The accumulation of the double slit events; (e) one slit open followed by (f) the other slit open.

Elettrone su doppia fenditura

P.G. Merli, G.F. Missiroli, G. Pozzi,
Am. J. Phys. 44 (1976) 306-7.

<https://www.youtube.com/watch?v=jvOOP5-SMxk>

<http://physicsweb.org/articles/world/15/9/1/1>

Ipotesi di de Broglie (1924)

Simmetria in Natura

Onde $\rightarrow$ Particelle . Particelle $\rightarrow$ Onde ?

Rel. Planck-Einstein

de Broglie postula $\begin{cases} \lambda = \frac{h}{p} \\ v = \frac{h}{E} \end{cases}$ $\leftarrow$ quantità osservate per una particella

1) Qual è il significato fisico di tali onde ?

2) A quale equazione soddisfano ?

E. Schrödinger (1926)

Fissato $\bar{p}$ (può essere $\bar{p} = p\lambda$) $\rightarrow \lambda = \frac{h}{p} \rightarrow k = \frac{2\pi}{\lambda} \rightarrow \underline{\underline{e^{i(kx - \omega(k)t)}}$

quanto vale $\omega(k)$?

$\uparrow$
onde

Complementarietà onda-corpuscolo

- La Fisica possiede una* “costante di scala” universale:
il quanto d'azione

$$h = 6.626068 \times 10^{-34} \text{ m}^2 \text{ kg} / \text{s}$$

$$\hbar = h/2\pi$$

determina la *granularità intrinseca* della natura,

- Complementarietà e Relazioni di Planck – Einstein – de Broglie:
proporzionalità fra grandezze complementari di un **oggetto quantistico**

Grandezze
corporeali

$$E = \hbar \omega / 2\pi = \hbar \omega$$
$$p = \hbar / \lambda = 2\pi \hbar / \lambda = \hbar k$$

Grandezze
“ondulatorie”

- Altre scale universali:
 - $c = 299\,792\,458 \text{ m s}^{-1}$
 - $\alpha = 0.00729735$
 - $M_{\text{Planck}} = 1.3 \times 10^{19} \text{ GeV}$

Velocità della luce
Cost. Struttura Fine
Massa di Planck

Onde e Probabilità'

$$a\Psi_1 + b\Psi_2 = \Psi \quad \text{Gli Stati si sommano}$$

$$|\Psi(\vec{x}, t)|^2$$

Densita' di **Probabilità'**
di presenza in $\vec{x}$

In generale:
lo stato di un sistema e'
l'insieme di delle distribuzioni
di probabilita' dei possibili
OSSERVABILI

$$\hat{x}, \hat{p}, \hat{E}, \hat{L}, \hat{S}, \dots$$

osservabile !!!

Osservabili incompatibili

Le distribuzioni di probabilita' di differenti osservabili dinamiche possono essere correlate e in generale **non** possono essere scelte indipendentemente le une dalle altre

Assoluta precisione
in momento

$$\hat{p} \rightarrow \vec{p}$$

$$\Psi \sim e^{-i/\hbar \vec{p} \cdot \vec{x}}$$

$(e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta)$

Assoluta indeterminazione
in posizione

Densità
di probabilita' $|\psi(x)|^2$

Dispersione
in momento

$$\Psi \sim \sum \psi_i e^{-i/\hbar \vec{p}_i \cdot \vec{x}}$$

localizzazione
in posizione

Principio di indeterminazione di Heisenberg

$$\begin{aligned}\Delta x \cdot \Delta p_x &\geq h/2 && \text{dove } h = h/2\pi \\ \Delta y \cdot \Delta p_y &\geq h/2 && \text{(principio di indeterminazione di Heisenberg)} \\ \Delta z \cdot \Delta p_z &\geq h/2\end{aligned}$$

Come esempio, Δx e Δp_x rappresentano le incertezze **intrinseche** nelle misure delle componenti di $\mathbf{r}$ e di $\mathbf{p}$ lungo x .

Equazione di Schroedinger

Una particella in moto lungo l'asse x attraverso una regione in cui le forze agenti sulla particella le conferiscono un'energia potenziale $V(x)$ si ha:

$$\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\Psi}{dx^2} + [E - V(x)]\Psi = 0$$

in cui E è l'energia meccanica totale della particella in moto.

Se $V(x)$ è nullo, l'equazione descrive una **particella libera**,

$$\frac{d^2\psi}{dx^2} + \frac{2m}{\hbar^2} \left(\frac{mv^2}{2} \right) \psi = 0 \rightarrow \frac{d^2\psi}{dx^2} + \left(\frac{p}{\hbar} \right)^2 \psi = 0 \rightarrow \psi \sim e^{\pm i/\hbar \vec{p} \cdot \vec{x}}$$

Potenziali a Pozzo Infinito

$$\psi\left(\frac{L}{2}\right) = \psi\left(-\frac{L}{2}\right) = 0$$

Condizioni al bordo

$$\psi_n(x) = \left(\frac{2}{L}\right)^{1/2} \sin\left(\frac{n\pi x}{L}\right), \quad n \text{ even}$$

$$= \left(\frac{2}{L}\right)^{1/2} \cos\left(\frac{n\pi x}{L}\right), \quad n \text{ odd}$$

The first two levels and wave functions in the box.

quantizzazione all'energia

quantizzazione delle quantite di moto

$$p_m = \hbar k_m$$

$$E_n = \frac{\hbar^2 k_n^2}{2m} = \frac{\hbar^2 \pi^2 n^2}{2mL^2}$$

$$p_n = \frac{2m \hbar \pi}{L}$$

$n \in \mathbb{N} \setminus \{0\}$

$$\sin \alpha = \frac{e^{i\alpha} - e^{-i\alpha}}{2i}$$

$$\alpha = \frac{p}{\hbar} x$$

$$n \alpha = 0 \quad \alpha = n\pi \quad \frac{p}{\hbar} \frac{L}{2} = n\pi$$

Spettro dell'energia per l'atomo di Idrogeno

$$V(r) = -\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{r}$$

Effetto tunnel

Nella Meccanica Quantistica per una particella in moto con energia totale $E < V_0$ esiste una probabilità finita che l'onda di probabilità *penetri* attraverso la barriera e giunga dall'altra parte. Questo fenomeno prende il nome di **effetto tunnel**.

Coefficiente di trasmissione

$$T \approx e^{-2bL} \quad b = \sqrt{\frac{8\pi^2 m (U_b - E)}{h^2}}$$

G. Binnig, H. Rohrer
Nobel 1986

Microscopio ad Effetto Tunnel

Constant Current Mode

$$V_z (V_x, V_y) \rightarrow z (x, y)$$

$$\ln I (V_x, V_y) \rightarrow \sqrt{\Phi} \cdot z (x, y)$$

Potenza del transistor

1 The accelerating pace of change ...

2 ... and exponential growth in computing power ...

Computer technology, shown here climbing dramatically by powers of 10, is now progressing more each hour than it did in its entire first 90 years

COMPUTER RANKINGS

By calculations per second per \$1,000

Analytical engine
Never fully built, Charles Babbage's invention was designed to solve computational and logical problems

Colossus
The electronic computer, with 1,500 vacuum tubes, helped the British crack German codes during WW II

UNIVAC I
The first commercially marketed computer, used to tabulate the U.S. Census, occupied 943 cu. ft.

Apple II
At a price of \$1,298, the compact machine was one of the first massively popular personal computers

Power Mac G4
The first personal computer to deliver more than 1 billion floating-point operations per second

3 ... will lead to the Singularity

1900 ← ELECTROMECHANICAL → RELAYS → VACUUM TUBES → TRANSISTORS → INTEGRATED CIRCUITS → 2045

Atomi freddi e computer quantistici

Microscopio a Forza Atomica

D.M. Eigler, E.K. Schweizer. Positioning single atoms with a STM. *Nature* 344, 524-526 (1990)

STM image
Si(111)-7x7

Further: **atom manipulation** (bottom-up approach to nanostructure)

Tassonomia del Quantum Computer

- Ottici: Cavità QED, Ottica Lineare;
- Atomici: Trappole ioniche, Reticoli ottici;
- Stato Solido: Spin Nucleari, Spin Elettronici, Quantum Dots;
- Superconduttori: Coppie di Cooper, quanti di flusso magnetico, Squid

Grazie