

# La radiazione di corpo nero e una semplice misura della costante di Planck

Edoardo Milotti

Metodi di Trattamento dei Segnali

A. A. 2017-18

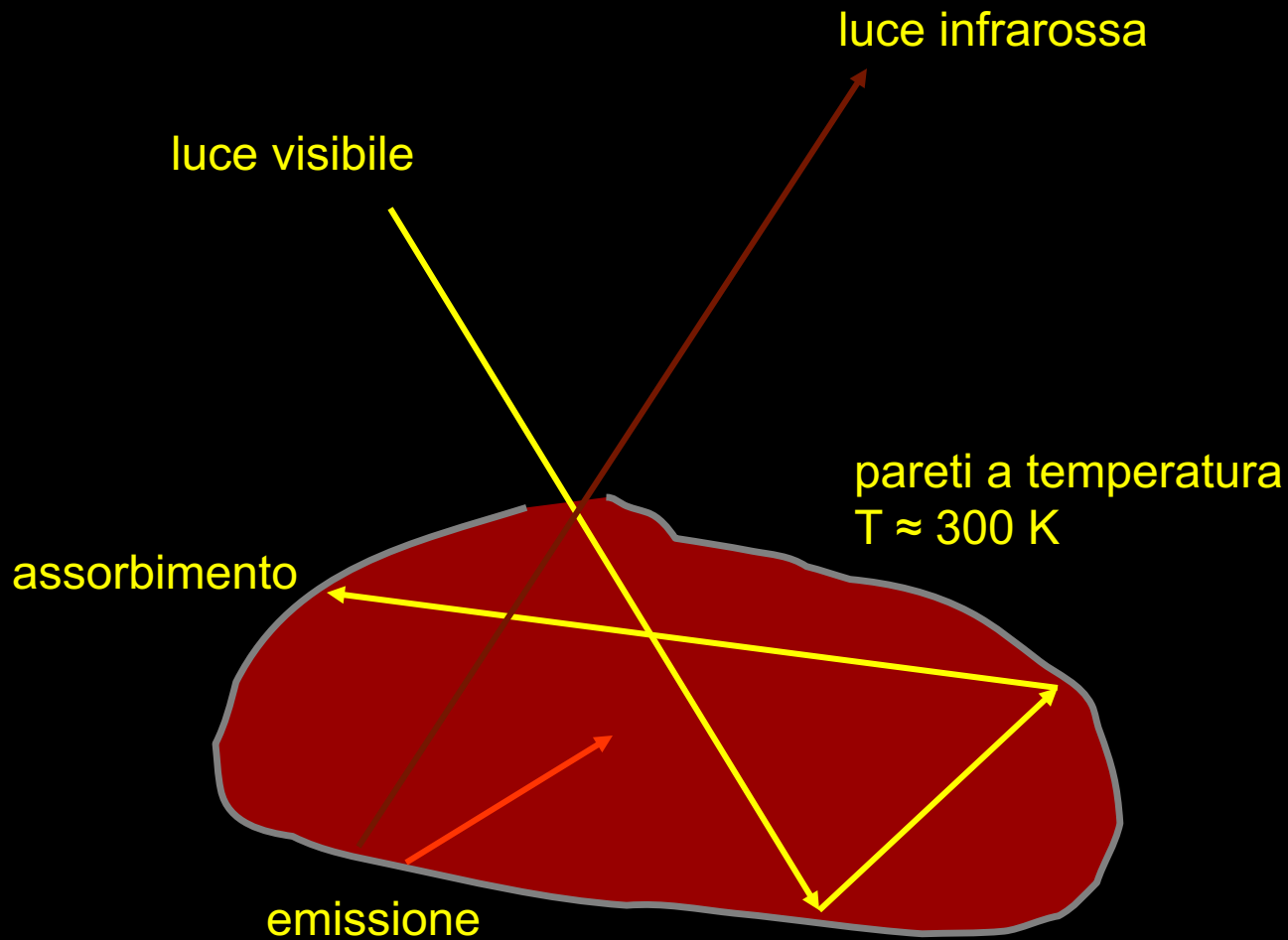


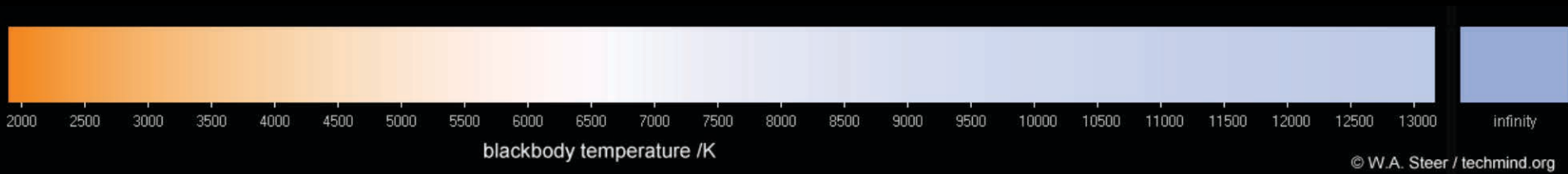
Il flusso lavico che scende dal cratere del vulcano Stromboli verso il mare (6 marzo 2007, foto di M. Fulle, <http://www.swisseduc.ch/stromboli/>).



foto dal sito [http://www.powning.com/jake/home/j\\_homepg.shtml](http://www.powning.com/jake/home/j_homepg.shtml)

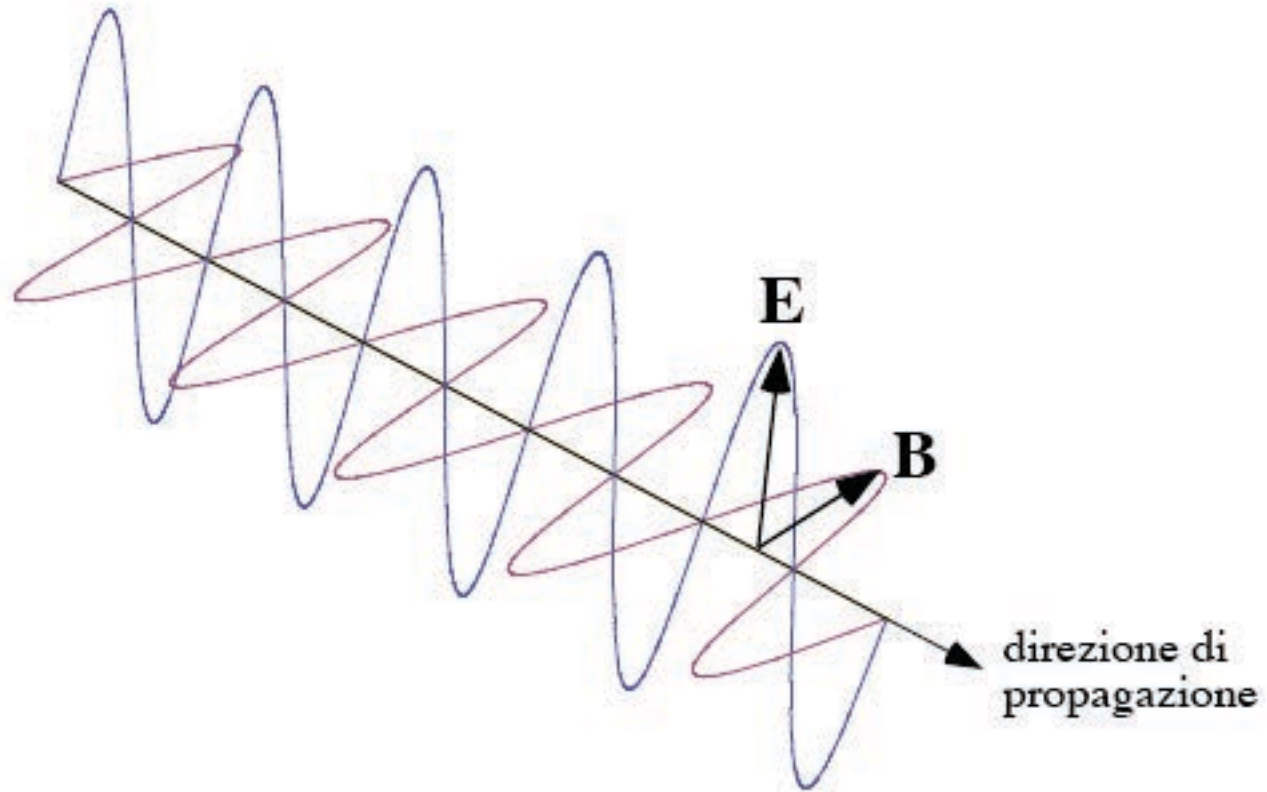
# Corpo nero a temperatura ambiente



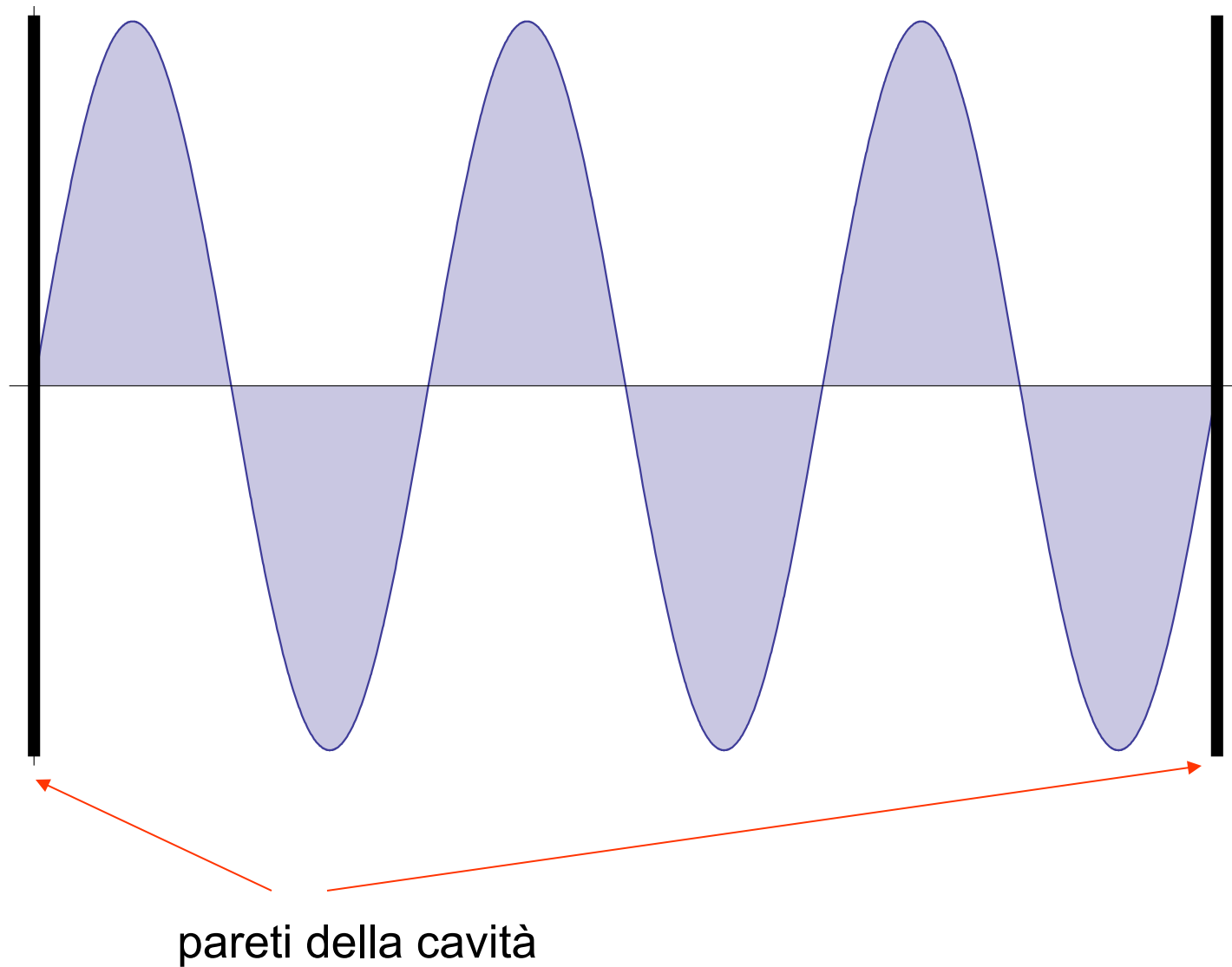


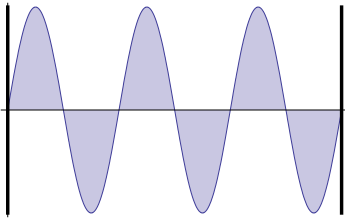
il colore di un corpo nero a diverse temperature

# Onde elettromagnetiche



# Onde elettromagnetiche in una cavità 1D





Ciò significa che la cavità può contenere solo un numero intero di mezze lunghezze d'onda, così che se  $L$  è la lunghezza della cavità, allora il campo stazionario contenuto nella cavità deve avere una lunghezza d'onda tale che

$$L = n\lambda/2$$

dove  $n$  è un intero  $> 0$



le frequenze permesse del campo elettrico sono date da

$$\nu = n \frac{c}{2L} = n\nu_0$$

e il numero di semionde all'interno della cavità è dato da

$$n = \frac{2L}{c} \nu$$

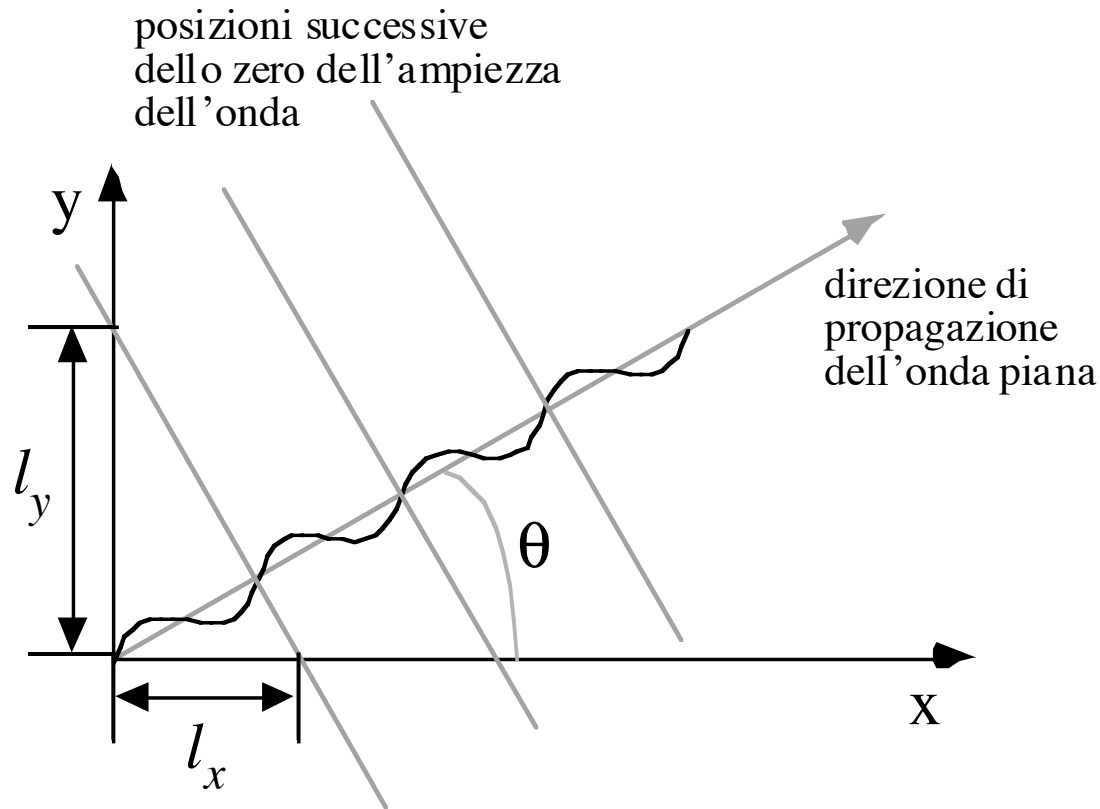
*equispaziato in  
frequenza*

Le onde elettromagnetiche possono essere assimilate a oscillatori: ci sono due gradi di libertà, elettrico e magnetico, e tenendo conto anche della polarizzazione ogni frequenza contribuisce con  $2kT$  all'energia media totale, quindi l'energia totale è

$$U = \sum_{n=1}^{n=\infty} 2kT \rightarrow \infty$$

È forse sbagliata l'approx. 1D ??? Proviamo a fare il calcolo in 3D !!!

# Premessa al calcolo in 3D



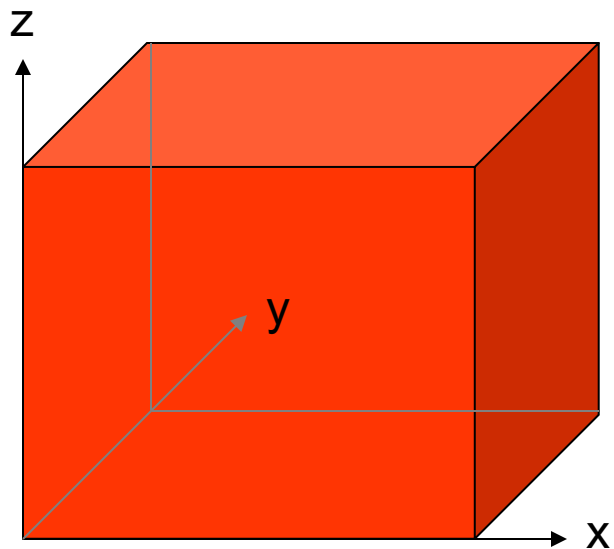
$$l_x = \lambda / \cos \theta \quad \text{periodo in direzione } x$$

$$l_y = \lambda / \sin \theta \quad \text{periodo in direzione } y$$

$$\frac{1}{l_x^2} + \frac{1}{l_y^2} = \frac{1}{\lambda^2}$$

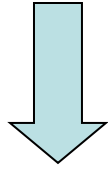
consideriamo ora una scatola con lati  $L_x$ ,  $L_y$ ,  $L_z$

la condizione di periodicità deve valere separatamente per ciascuna direzione

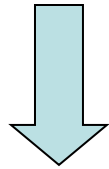


$$\frac{2L_x}{l_x} = n_x; \quad \frac{2L_y}{l_y} = n_y; \quad \frac{2L_z}{l_z} = n_z;$$
$$n_x \geq 0; \quad n_y \geq 0; \quad n_z \geq 0;$$

$$\frac{2L_x}{l_x} = n_x; \quad \frac{2L_y}{l_y} = n_y; \quad \frac{2L_z}{l_z} = n_z;$$



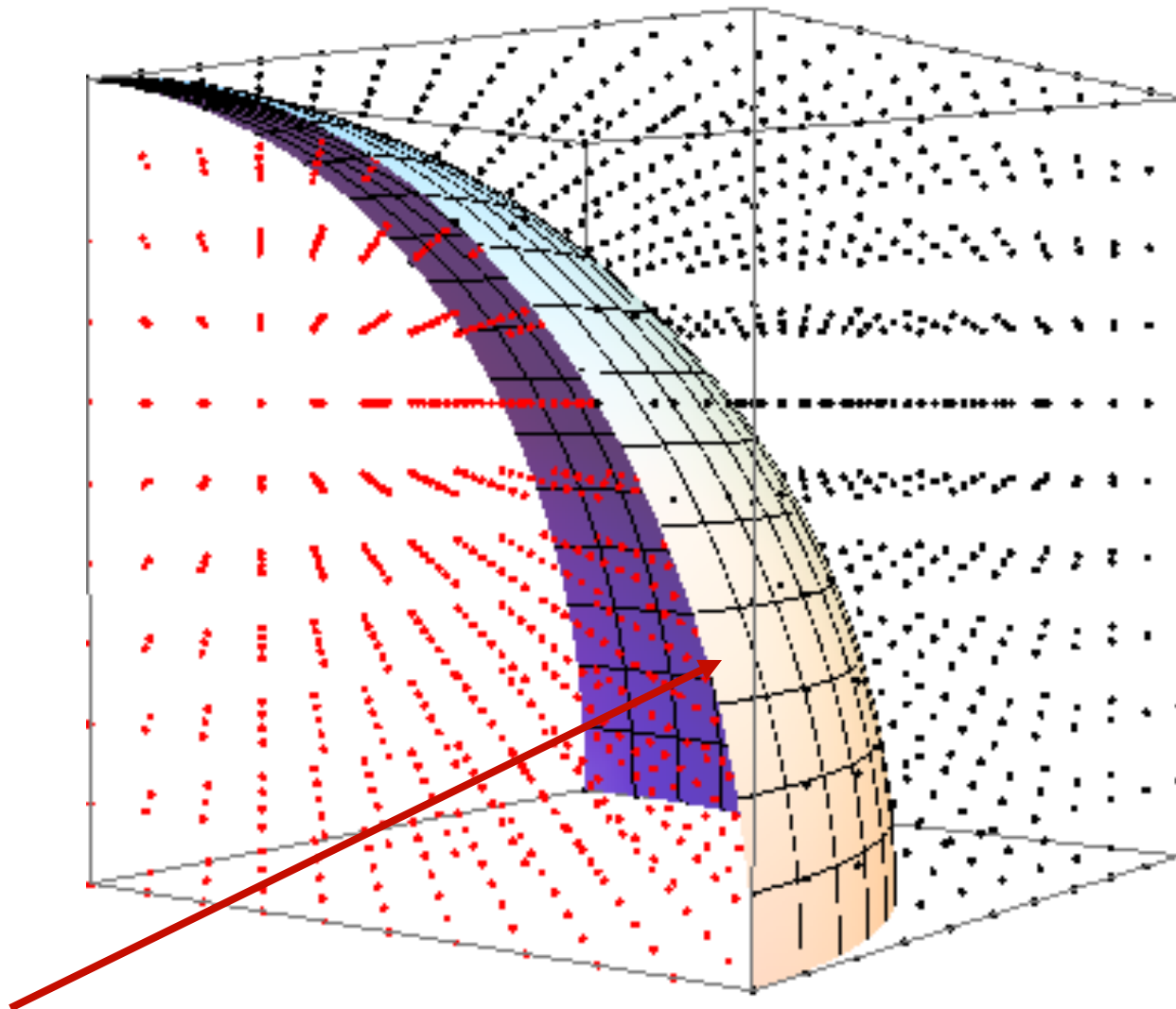
$$\frac{1}{l_x} = \frac{n_x}{2L_x}; \quad \frac{1}{l_y} = \frac{n_y}{2L_y}; \quad \frac{1}{l_z} = \frac{n_z}{2L_z}; \quad \frac{1}{l_x^2} + \frac{1}{l_y^2} + \frac{1}{l_z^2} = \frac{1}{\lambda^2}$$



$$\frac{n_x^2}{L_x^2} + \frac{n_y^2}{L_y^2} + \frac{n_z^2}{L_z^2} = \frac{4}{\lambda^2} = \frac{4\nu^2}{c^2}$$



conteggio del numero dei modi di oscillazione permessi: sono quelli contenuti nell'ottante di ellissoide con assi



questo guscio contiene i modi di oscillazione permessi

Volume dell'ottante di ellissoide in cui gli indici  $n$  non sono negativi

$$N = \frac{1}{8} \cdot \frac{4\pi}{3} \cdot \frac{8\nu^3 L_x L_y L_z}{c^2} = \frac{4\pi V}{3c^3} \nu^3$$

( $V$  = volume della cavità)

Quindi


$$dN = \frac{4\pi V}{c^3} \nu^2 d\nu$$

$\Delta n=1$  per ciascun indice, allora il volume occupato da ciascun modo nello spazio dei modi è  $(\Delta n)^3=1$ , allora

$$dN = \frac{4\pi V}{c^3} \nu^2 d\nu$$

è anche il numero di modi nell'intervallo di frequenza  $\nu, \nu+d\nu$  e quindi la *densità di energia* è

energia media di  
singolo modo


$$u(\nu)d\nu = 2kT \frac{dN}{V} = 2kT \frac{4\pi}{c^3} \nu^2 d\nu$$
$$= \frac{8\pi kT}{c^3} \nu^2 d\nu$$

eq. di Rayleigh e  
Jeans



La densità di energia

$$u(\nu) = \frac{8\pi kT}{c^3} \nu^2$$

diverge alle alte frequenze, quindi il passaggio a 3D non ha risolto il problema.

Sperimentalmente non si osserva nessuna divergenza.

Come si può fare?

... e se il teorema di equipartizione in realtà non fosse sempre valido?

Il teorema si deriva classicamente facendo l'ipotesi che l'energia sia una quantità continua.

... e se l'energia fosse in realtà una quantità discreta?

Supponiamo ora che gli “oscillatori elettromagnetici” che entrano nel calcolo possano avere solo energie discretizzate

$$\varepsilon_n = nh\nu$$

Se il sistema è in equilibrio a temperatura  $T$  la sua energia media vale ( $\beta = 1/kT$  è la temperatura inversa)

$$\begin{aligned}
 \bar{\varepsilon} &= \frac{\sum_{n=0}^{n=\infty} \varepsilon_n e^{-\beta \varepsilon_n}}{\sum_{n=0}^{n=\infty} e^{-\beta \varepsilon_n}} = \frac{-\frac{d}{d\beta} \sum_{n=0}^{n=\infty} e^{-\beta \varepsilon_n}}{\sum_{n=0}^{n=\infty} e^{-\beta \varepsilon_n}} \\
 &= -\frac{d}{d\beta} \ln \sum_{n=0}^{n=\infty} e^{-\beta \varepsilon_n} = -\frac{d}{d\beta} \ln \sum_{n=0}^{n=\infty} e^{-n\beta h\nu} \\
 &= -\frac{d}{d\beta} \ln \frac{1}{1 - e^{-\beta h\nu}} \\
 &= \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1}
 \end{aligned}$$

$$\bar{\varepsilon} = \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1} \quad \text{energia media}$$

se  $\beta h\nu = h\nu / kT \ll 1$

$$\bar{\varepsilon} = \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1} \approx \frac{h\nu}{1 + \beta h\nu - 1} = kT$$

e quindi ad alta temperatura si ritrova l'energia media di un singolo oscillatore

## Nuova formula per la densità di energia

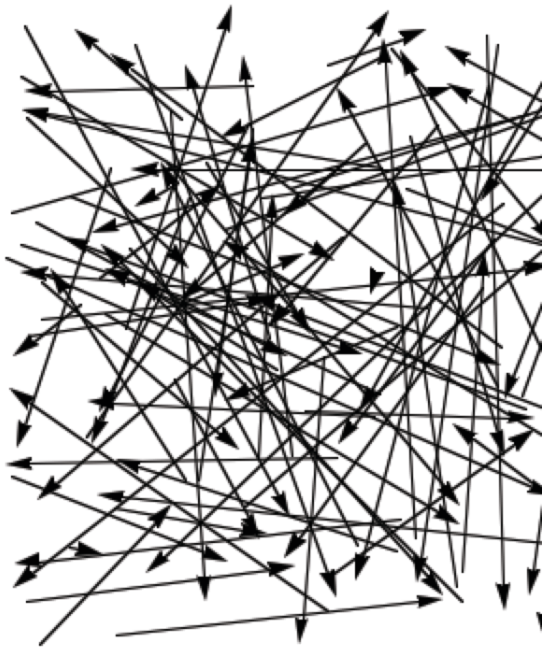
energia media di  
singolo modo

$$u(\nu)d\nu = 2 \cdot \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1} \cdot \frac{dN}{V} = 2 \cdot \frac{h\nu}{e^{\beta h\nu} - 1} \cdot \frac{4\pi}{c^3} \nu^2 d\nu$$
$$= \frac{8\pi h}{c^3} \cdot \frac{\nu^3}{e^{\beta h\nu} - 1} d\nu$$

La costante  $h$  introdotta da Planck è una delle costanti fondamentali della fisica, e vale circa  $6.6 \cdot 10^{-34}$  J·s.

# Potenza irradiata da una cavità a temperatura T

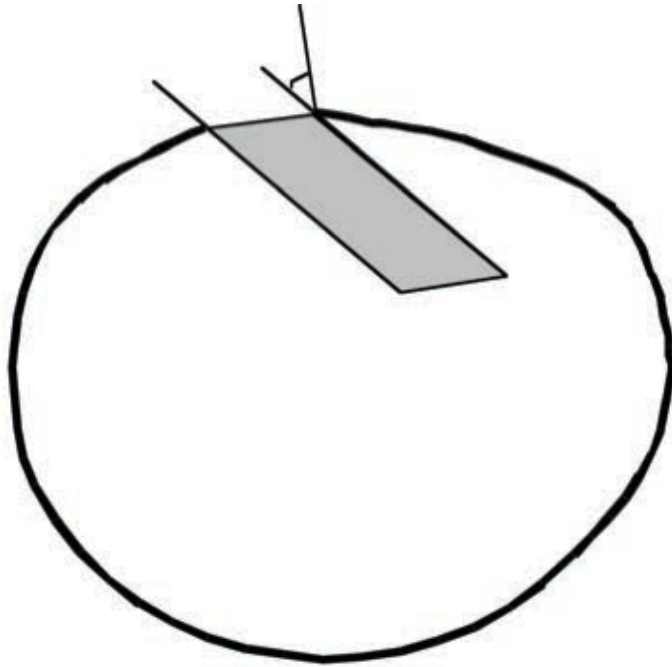
1. frazione della radiazione all'interno della cavità che si muove in una direzione che copre l'angolo solido  $d\Omega$



tutte le direzioni sono equivalenti, quindi

$$dP = \frac{d\Omega}{4\pi}$$

2. la radiazione che riesce ad uscire da un foro di sezione  $A$  con angolo di uscita nel tempo è data dal calcolo seguente:



$$\text{altezza del cilindro} = c\Delta t \cos \theta$$

$$\text{volume del cilindro} = A c \Delta t \cos \theta$$

energia contenuta nel cilindro e che si muove in direzione  $(\theta, \varphi)$

$$A c \Delta t \cos \theta \cdot \frac{d\Omega}{4\pi} u(\nu) d\nu$$



quindi l'irradianza (potenza irradiata per unità di superficie) è

$$\begin{aligned} I(\Omega, \nu) d\nu d\Omega &= \frac{1}{A\Delta t} \cdot \left( A \cdot c\Delta t \cos\theta \cdot \frac{d\Omega}{4\pi} \cdot u(\nu) d\nu \right) \\ &= c \cos\theta \cdot \frac{d\Omega}{4\pi} \cdot u(\nu) d\nu \end{aligned}$$

Integrando sugli angoli di uscita si ottiene l'irradianza in funzione della frequenza

in seguito all'integrazione sugli angoli resta solo la dipendenza dalla frequenza

$$I(\nu)d\nu = \int_{\Omega/2} \cos\theta \cdot \frac{d\Omega}{4\pi} \cdot cu(\nu)d\nu = \frac{1}{2} \int_0^1 \cos\theta d(\cos\theta) \cdot cu(\nu)d\nu$$
$$= \frac{c}{4} u(\nu)d\nu$$

ovviamente si integra solo su metà dell'angolo solido totale ...

Integrando su tutte le frequenze si trova l'irradianza del corpo nero

$$\begin{aligned} I &= \frac{c}{4} \int_0^{+\infty} u(\nu) d\nu = \frac{2\pi h}{c^2} \cdot \int_0^{+\infty} \frac{\nu^3}{e^{\beta h\nu} - 1} d\nu \\ &= \frac{2\pi h}{c^2} \cdot \frac{1}{(\beta h)^4} \int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx \\ &= \frac{2\pi k^4 T^4}{c^2 h^3} \cdot \int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx \end{aligned}$$

si può dimostrare che

$$\int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx = \frac{\pi^4}{15}$$

quindi

$$I = \frac{2\pi k^4 T^4}{c^2 h^3} \cdot \frac{\pi^4}{15} = \frac{2\pi^5 k^4}{15c^2 h^3} T^4 = \sigma T^4$$

$$\sigma = \frac{2\pi^5 k^4}{15c^2 h^3} \approx 5.67 \cdot 10^{-8} \text{ W} \cdot \text{m}^{-2} \cdot \text{K}^{-4}$$

 costante di Stefan-Boltzmann

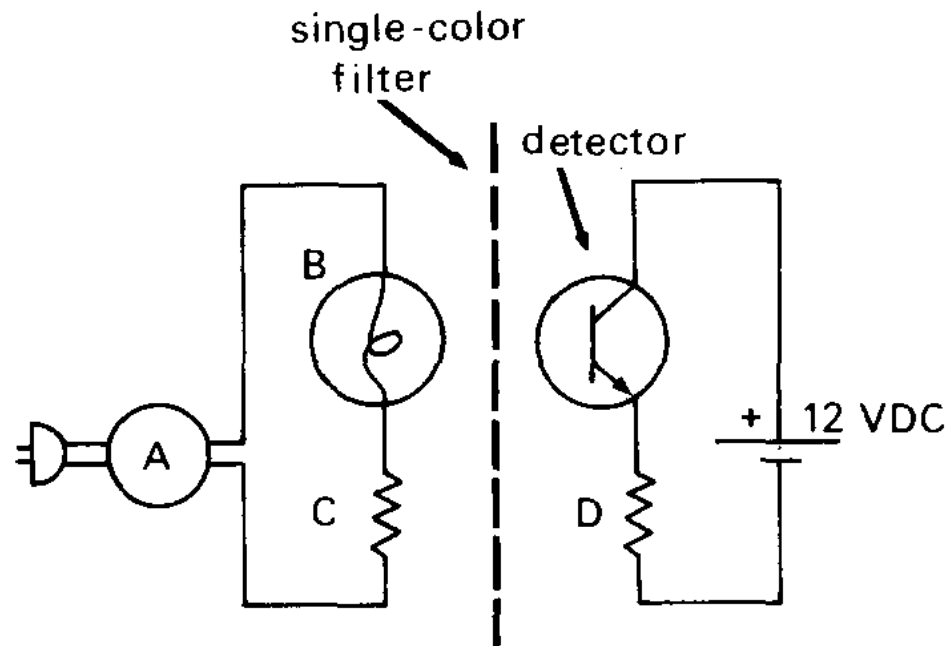
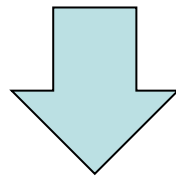


Fig. 1. Planck's constant experiment. Variac (*A*) delivers two different powers to filament (*B*). These powers and their corresponding two photocurrents through the detector<sup>5</sup> are determined with a roving ac/dc voltmeter, applied across *B*, *C*, and *D*.

$$I_\nu(T) = \frac{N\nu^3}{\exp[h\nu/kT] - 1},$$

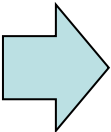


$$P_j = A\sigma T_j^4 \quad j = 1, 2;$$

$$\frac{I_1}{I_2} = \frac{I_\nu(T_1)}{I_\nu(T_2)} = \frac{\exp[h\nu/kT_2] - 1}{\exp[h\nu/kT_1] - 1}.$$

$$P_j = A\sigma T_j^4 \quad j = 1, 2;$$

$$\frac{I_1}{I_2} = \frac{I_\nu(T_1)}{I_\nu(T_2)} = \frac{\exp[h\nu/kT_2] - 1}{\exp[h\nu/kT_1] - 1}.$$

$\exp[h\nu/kT] \gg 1$    $h \approx \frac{15c^2}{2\pi^5 A \nu^4} \frac{P_1 P_2}{(P_1^{1/4} - P_2^{1/4})^4} \log^4 \frac{I_1}{I_2}.$