# Física quântica

Flaviano Williams Fernandes

Instituto Federal do Paraná Campus Irati

9 de Junho de 2022

Prof. Flaviano W. Fernandes

#### Sumário

- Quantização da energia
- Quantização da luz
- Comportamento ondulatório da matéria
- 4 Apêndice

# A antiga teoria quântica

- ✓ Numa reunião da sociedade alemã de física em 1900, Max Planck apresentou o seu artigo "Sobre a teoria da lei de distribuição de energia do espectro normal". Esse dia marca o nascimento da física quântica.
- ✓ Até o surgimento da equação de Schroedinger, diversos estudos foram desenvolvidos demonstrando falhas na física clássica. Esses estudos, chamados de antiga teoria quântica, marcam os fundamentos da física quântica atual.
- ✓ Assim como a teoria da relatividade, a física quântica representa uma generalização da física clássica, que inclui as leis clássicas como casos especiais.

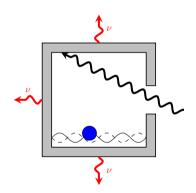
# Corollary

Os fenômenos ligados a física quântica abrangem todas as áreas da física clássica: mecânica, termodinâmica, ondas, mecânica estatística e eletromagnetismo.

Prof. Flaviano W. Fernandes

# O que é um corpo negro?

O corpo negro é um objeto que absorve toda a radiação que incide sobre ele. Sabendo que a radiação transporta energia por área e tempo, é de se esperar que os elétrons do material absorva a radiação, adquirindo energia cinética e aumentando assim a temperatura do objeto. Pela teoria do eletromagnetismo, cargas em movimento emitem radiação com a mesma frequência que elas oscilam. Portanto, a radiação observada poderá ser reconhecida como aquela emitida pelo corpo negro que se encontra a temperatura T.



Radiação emitida pelo corpo negro.

#### Lei de Stefan-Boltzman

- ✓ A radiação (intensidade) incidente aumenta a vibração dos átomos, aumentando a temperatura do corpo negro;
- ✓ A radiação emitida somente depende da temperatura do corpo negro;
- ✓ De acordo com a teoria clássica, a radiação aumenta indefinidamente com a frequência da radiação emitida.

Chegando a lei de Stefan-Boltzman que relaciona a radiação emitida por um objeto com a sua temperatura T,

$$R(T) = \sigma T^4.$$

onde  $\sigma=5,6704\times10^{-8}\,\mathrm{W\,m^{-2}\,K}$ Utilize a animação para ver como a área abaixo da curva da densidade de radiação au-

menta com a temperatura.

Prof. Flaviano W. Fernandes.

IEPR-Irati

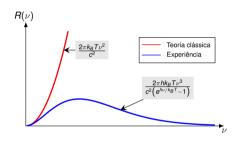
#### Catástrofe do ultravioleta

00000000000

A catástrofe do ultravioleta representa a enorme discrepância entre a teoria clássica e os resultados experimentais, medidas para a radiação do corpo negro. Resumindo

- ✓ Para baixas frequências a teoria clássica se aproxima do resultado experimental;
- ✓ Para frequências maiores, a teoria clássica se afasta do resultado experimental.

Utilize a animação para ver o máximo de radiância atingida e também o seu valor tendendo a zero para comprimentos de onda maiores.



Comparação entre radiância calculada pela teoria clássica e os dados experimentais.

# Radiância e radiação emitida pelo material

Pela teoria do eletromagnetismo, a radiância, ou seja, radiação emitida por cada onda de frequência  $\nu$  ( $R(\nu)$ ), que sai da cavidade de um corpo negro é dado por

$$R(\nu)=\frac{c}{4}u(\nu),$$

onde  $u(\nu)$  é a energia da radiação emitida por volume. Neste caso, a densidade de energia na faixa de radiação com frequências entre  $\nu$  e  $\nu + d\nu$  vale  $u(\nu)d\nu$ . Portanto, a quantidade de radiação dR

neste intervalo vale

$$dR = R(\nu)d\nu,$$
  
 $dR = \frac{c}{4}u(\nu)d\nu.$ 

Para determinar a radiação total emitida pelo corpo negro, integramos a equação acima.

$$R=\frac{c}{4}\int\limits_{0}^{\infty}u(\nu)d\nu.$$

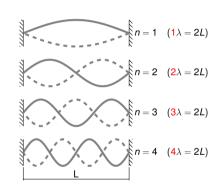
#### Relação entre energia e temperatura

Pela termodinâmica, a energia de agitação dos elétrons por volume está associado estatisticamente com o valor médio da energia E multiplicado pelo número de elétrons,

$$u(\nu) = \langle E \rangle n(\nu),$$

No caso acima, cada elétron assume um modo normal de vibração  $n(\nu)$ . É possível demonstrar que para uma caixa cúbica de volume V teremos

$$n(\nu) = \frac{8\pi\nu^2}{c^3}.$$



Modos normais de vibração.

#### Valor médio da energia para uma distribuição contínua de energia

Para determinar o valor médio da energia  $\langle E \rangle$ , usamos a expressão abaixo

$$\langle E \rangle = \frac{\int_0^\infty Ef(E)}{\int_0^\infty f(E)} dE,$$

$$P(E) = Ae^{-E/k_BT} dE.$$

onde P(E) é conhecida como distribuicão de Boltzmann e k<sub>B</sub> é chamado constante de Boltzmann. Substituindo na expressão teremos

$$\langle E \rangle = rac{\int_0^\infty \mathsf{A} E e^{-E/k_B T} dE}{\int_0^\infty \mathsf{A} e^{-E/k_B T} dE}, \ \langle E \rangle = rac{\int_0^\infty E e^{-E/k_B T} dE}{\int_0^\infty e^{-E/k_B T} dE}.$$

É possível provar que o resultado da equação acima equivale a

$$\overline{\langle E \rangle} = k_B T.$$

# A equação de Rayleigh-Jeans

Quantização da energia

Considerando uma distribuição contínua de energia para a radiação emitida pelo corpo negro, teremos que a densidade de energia  $u(\nu)$  é dado por

$$u(\nu) = \langle E \rangle \, n(\nu);$$
  
 $u(\nu) = (k_B T) \left( \frac{8\pi \nu^2}{c^3} \right).$ 

Substituindo na fórmula da radiação.

$$R=\frac{c}{4}\int_0^\infty u(\nu)d\nu.$$

$$R = \frac{\kappa}{4} \int_0^\infty \frac{8\pi k_B T}{\kappa^3} \nu^2 d\nu,$$
  $R = \frac{8\pi k_B T}{c^2} \int_0^\infty \nu^2 d\nu,$   $R = \frac{8\pi k_B T}{3c^2} \nu^3 \Big|_0^\infty = \infty.$ 

Vemos que se considerarmos uma distribuição contínua de energia para  $u(\nu)$ , guando  $\nu \to \infty$  teremos  $R \to \infty$ , o que resulta na catástrofe do ultravioleta.

#### A lei de Planck e o nascimento da física quântica

Para explicar a catástrofe do ultravioleta, duas causas são possíveis

- ✓ Contagem errada do número de estados n(ν);
- ✓ Valor da energia para cada modo vibracional está errado.

#### Hipótese de Planck

Como opção, Planck sugeriu que a energia das cargas oscilantes ao invés de assumir qualquer valor, ela deverá ter valores discretos bem definidos, e também deverá ser proporcional a frequência da radiação emitida,

$$E_n = nh\nu, \ n = 0, 1, 2, \cdots$$

h é conhecido como a constante de Planck.

### Valor médio da energia para uma distribuição discreta de energia

O valor médio da energia  $\langle E \rangle$  para uma distrição discreta de energias é dado por

$$\langle E \rangle = rac{\sum_{n=0}^{\infty} E\left( \lambda e^{-E/k_BT} \right)}{\sum_{n=0}^{\infty} \left( \lambda e^{-E/k_BT} \right)}, \ \langle E \rangle = rac{\sum_{n=0}^{\infty} E e^{-E/k_BT}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-E/k_BT}}.$$

Como temos valores discretos de energia, a integral é substituída por uma somatória de valores de energia  $E_n$ . É possível provar que o resultado equivale a

$$\langle E \rangle = rac{h 
u}{e^{rac{h 
u}{k_B T}} - 1}.$$

Substituindo em  $u(\nu)$  teremos

$$u(
u)=rac{8\pi h
u^3}{c^3\left(e^{rac{h
u}{k_BT}}-1
ight)}.$$

O resultado acima em  $R(\nu)$  reproduz perfeitamente os dados experimentais.

### Lei de Planck para baixas frequências

Pela teoria clássica temos que a teoria se aproxima do resultado experimental quando  $\nu <<$  1, usando a expansão

$$e^{\frac{h\nu}{k_BT}}=1+\frac{h\nu}{k_BT}+\frac{1}{2}\left(\frac{h\nu}{k_BT}\right)^2+\cdots,$$

podemos dizer que  $e^{\frac{h\nu}{k_BT}} \approx 1$  se  $h\nu << k_BT$ . Substituindo em  $u(\nu)$  resulta em

$$egin{align} u(
u) &pprox rac{8\pi\hbar
u^rac{1}{N}}{c^3\left(rac{1}{N}+rac{NN}{K_BT}-rac{1}{N}
ight)}, \ u(
u) &pprox rac{8\pi k_BT
u^2}{c^3}, \end{aligned}$$

o que corresponde a lei de Rayleigh-Jeans da teoria clássica da radiação.

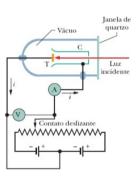
# Corollary

Para  $h\nu/k_BT << 1$  a equação de Planck se resume na lei de Rayleigh-Jeans.

#### Efeito fotoelétrico

Vamos considerar um equipamento por onde incide uma luz de determinada frequência no alvo T de um metal específico. A experiência mostra que os elétrons são ejetados do material gerando uma corrente i que pode ser registrada pelo amperímetro A.

Uma diferença de potencial V é ajustada entre os terminais do aparelho com a intenção de frear os elétrons até pararem, registrando assim uma corrente zero no amperímetro. Dessa maneira, a energia cinética máxima K deve ser igual a  $eV_F$ .



Montagem usada para o estudo do efeito fotoelétrico.

### O que era esperado pela teoria clássica

De acordo com a teoria do eletromagnetismo, a intensidade da onda I eletromagnética é dado por  $I=\frac{E_m^2}{2\mu_0c}$ , ou seja, depende somente da amplitude do campo elétrico  $E_m$  e não da frequência da luz. Além do mais, como a intensidade é potência por área, era de se esperar que o metal absorvesse cada vez ao longo do tempo. Assim o elétron teria energia cinética o suficiente para escapar do material. Portanto, era de se esperar que

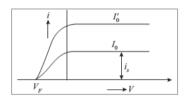
- ✓ a energia cinética dos elétrons deveria depender da intensidade da onda;
- ✓ o efeito fotoelétrico deveria ocorrer com a luz de qualquer frequência;
- ✓ deveria haver um retardo de tempo, de modo que o elétron absorvesse energia do feixe continuamente.

### O que foi observado experimentalmente

Foi observado que a energia cinética K, onde

$$K = eV_F$$

independe da luz incidente. Aumentando a intensidade, apenas aumenta a corrente no circuito, mas o potencial de corte  $V_F$  permanece o mesmo.



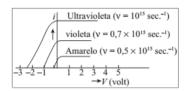
Variação da corrente com o potencial.

#### Corollary

O efeito fotoelétrico independe da intensidade da luz incidente.

### O que foi observado experimentalmente

Foi observado que para cada material existe um limiar de frequência  $\nu_0$ . Caso a frequência da luz incidente for menor que  $\nu_0$ , o efeito fotoelétrico não ocorre para aquele material. A figura apresenta um metal alcalino, onde para cada luz incidente, existe um potencial de corte. Nesse caso, o efeito fotoelétrico deixaria de ocorrer para a luz vermelha, que possui frequência menor que a amarela ( $\nu_{verm}=0.4\times10^{15}\,{\rm s}^{-1}$ ).



Variação da corrente para diversos valores da frequência da luz.

### **Corollary**

Para frequências menores que  $\nu_0$  o efeito fotoelétrico não ocorre, qualquer que seja a intensidade da iluminação.

# Hipótese de Einstein

Para explicar as divergências observadas no efeito fotoelétrico, Einstein propôs que a luz é constituídas por pacotes de energia chamada fóton, onde cada fóton carrega a quantidade de energia

$$E = h\nu$$
.

Assim, a energia cinética K dos elétrons que saem do material é dado por

$$K = eV_F = h\nu - \phi.$$

 $\phi$  é denominado função trabalho, que representa a energia necessária para remover o elétron do material.

# Explicações plausíveis para o efeito fotoelétrico

- ✓ O efeito fotoelétrico independe da intensidade da luz incidente. Um aumento na intensidade significa mais fótons com a mesma energia hv colidindo com elétrons diferentes, o que justifica o aumento na corrente elétrica. Mas se a energia de cada fóton não equivaler a função trabalho, os elétrons não conseguem escapar do material independente da quantidade fótons.
- ✓ Para frequências menores que  $\nu_0$  o efeito fotoelétrico não ocorre, qualquer que seja a intensidade da iluminação. Na colisão dos fótons com os elétrons, uma energia equivalente a  $h\nu$  é absorvida pelo elétron. Se essa energia não equivaler a função trabalho, o elétron não consegue escapar do material.
- ✓ Assim que a luz incide no metal, os elétrons são imediatamente removidos, não havendo um retardo de tempo. Na colisão, a energia dos fótons é imediatamente absorvida, não havendo a necessidade de mais colisões.

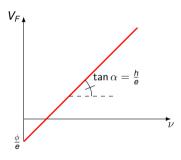
#### Como obter a constante de Planck e o limiar de frequência?

Isolando o potencial de corte  $V_F$  anteriormente teremos

$$eV_F = h
u - \phi,$$
  $V_F = rac{h}{e}
u - rac{\phi}{e}.$ 

Considerando  $V_F$  como função da frequência da luz incidente, podemos representá-la em um gráfico  $V_F$  versus  $\nu$ , onde o coeficiente angular da reta representa o valor da constante de Planck.

$$h = 6.57 \times 10^{-34} \,\mathrm{J}\,\mathrm{s}.$$



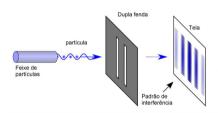
Representação de h a partir do gráfico potencial de corte

Prof. Flaviano W. Fernandes

Devido a simetria da natureza, o dualismo ondapartícula é um fenômeno absolutamente geral, ou seja, assim como foi observado que a luz possui comportamento corpuscular, é esperado que a partícula também possua comportamento ondulatório. De forma geral, podemos resumir

$$\nu = \frac{E}{h}$$

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



Fenômeno de interferência ondulatória envolvendo um feixo de elétrons.

# Observações<sup>1</sup>

Esta apresentação está disponível para download no endereço https://flavianowilliams.github.io/education

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Este material está sujeito a modificações. Recomenda-se acompanhamento permanente.

#### Referências

- D. Halliday, R. Resnick, J. Walker, Fundamentos de física. Eletromagnetismo, v.4. 10. ed., Rio de Janeiro, LTC (2016)
- R. D. Knight, Física: Uma abordagem estratégica, v.3, 2nd ed., Porto Alegre, Bookman (2009)
- H. M. Nussenzveig, Curso de física básica. Eletromagnetismo, v.4, 5. ed., São Paulo, Blucher (2014)