

# Radiação eletromagnética

- Solução exata, completa e definitiva
- **Funções de Green e propagadores**
- ∮ Interpretação: relatividade e causalidade

## Radiação eletromagnética

• As Equações de Maxwell no vácuo são:

$$\overrightarrow{\nabla} \cdot \overrightarrow{E} = \frac{\rho}{\epsilon}$$
 (Lei de Gauss para o campo elétrico)

$$\overrightarrow{\nabla} \cdot \overrightarrow{B} = 0$$
 (Lei de Gauss para o campo magnético)

$$\overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{B} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial \overrightarrow{E}}{\partial t} = \mu_0 \overrightarrow{J}$$
 (Lei de Ampère;  $1/c^2 = \mu_0 \epsilon_0$ )

$$\overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{E} = -\frac{\partial \overrightarrow{B}}{\partial t}$$
 (Lei de Faraday)

• Os campos podem ser também escritos em termos dos *potenciais eletromagnéticos*:

$$\overrightarrow{E} = -\overrightarrow{\nabla}\phi - \frac{\partial\overrightarrow{A}}{\partial t}$$

$$\overrightarrow{B} = \overrightarrow{\nabla} \times \overrightarrow{A}$$

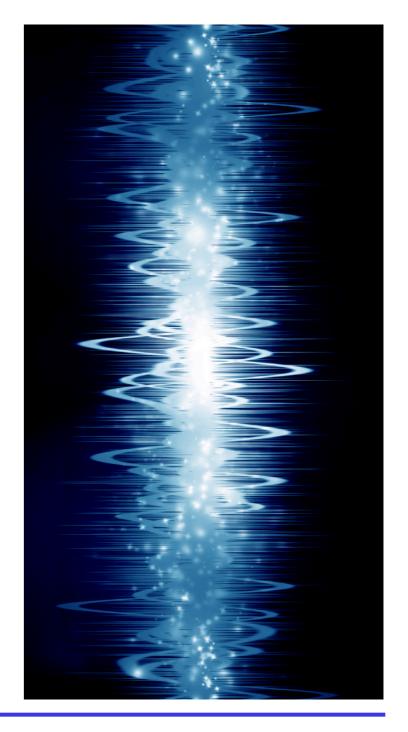
• Escolhendo o calibre de Lorentz, no qual:

$$\overrightarrow{\nabla} \cdot \overrightarrow{A} + \frac{1}{c^2} \frac{\partial \phi}{\partial t} = 0$$
 , vimos numa das nossas aulas passadas que chegamos às equações para os potenciais:

$$\left(\nabla^2 - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2}\right) \overrightarrow{A} = \square \overrightarrow{A} = -\mu_0 \overrightarrow{J}$$

$$\left(\nabla^2 - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2}\right) \phi = \Box \phi = -\frac{1}{\epsilon_0} \rho$$

onde  $\square = \nabla^2 - \partial^2/\partial t^2$ , o **D'Alembertiano**, é o operador da **Equação de Onda**.



### Radiação eletromagnética

Nesta aula eu vou resolver explicitamente a equação:

$$\frac{1}{c_s^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} - \overrightarrow{\nabla}^2 \phi = \frac{\rho}{\epsilon} \quad ,$$

e portanto também a equação:

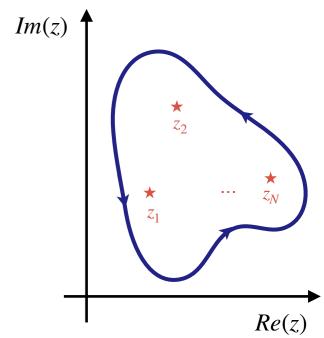
$$\frac{1}{c_s^2} \frac{\partial^2 \overrightarrow{A}}{\partial t^2} - \overrightarrow{\nabla}^2 \overrightarrow{A} = \mu \overrightarrow{J} .$$

- Essa solução será completamente geral, para quaisquer fontes  $\rho(\overrightarrow{x},t)$  e  $\overrightarrow{J}(\overrightarrow{x},t)$ .
- · Para isso, vamos nos valer do conceito da Função de Green. Como vimos antes neste curso:

$$D_x f(x) = s(x) \rightarrow D_x G(x, x') = \delta(x - x') \Rightarrow f(x) = \int dx' G(x, x') s(x')$$

 No meio do caminho para encontrar a solução dessa equação (ou seja, a função de Green) vamos utilizar o Teorema de Cauchy, que nos diz que:

$$\oint dz f(z) = 2\pi i \sum_{j} \operatorname{Res}[f(z_{j})]$$



#### A Eq. de onda e a Eq. de Helmoltz

• O primeiro passo na nossa construção dessa solução completa e definitiva é passar do espaço "real" para o **espaço de Fourier**. Note que temos de **transformar os campos e as fontes**. Para a parte puramente espacial temos:

$$\tilde{f}(\overrightarrow{k}) = \int d^3x \, e^{i\overrightarrow{k}\cdot\overrightarrow{x}} f(\overrightarrow{x}) \quad \leftrightarrow \quad f(\overrightarrow{x}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \, e^{-i\overrightarrow{k}\,\overrightarrow{x}} \, \tilde{f}(\overrightarrow{k}) \quad ,$$

e para a dependência temporal temos a transformada de Fourier nos levando ao espaço de frequências:

$$\tilde{f}(\omega) = \int dt \, e^{-i\omega t} f(t) \quad \leftrightarrow \quad f(t) = \int \frac{d\omega}{2\pi} \, e^{i\omega t} \tilde{f}(\omega)$$

• Uma das propriedades mais úteis das transformadas de Fourier é o fato que as derivadas ficam:

$$\overrightarrow{\nabla} \rightarrow -i \overrightarrow{k}$$
 , and  $\frac{\partial}{\partial t} \rightarrow i \omega$ 

• Portanto, em geral uma função do espaço e do tempo (como os campos e densidades/correntes) fica:

$$\tilde{f}(\omega, \overrightarrow{k}) = \int d^3x \int dt \ e^{i(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{x} - \omega t)} f(t, \overrightarrow{x}) \quad \leftrightarrow \quad f(t, \overrightarrow{x}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} e^{-i(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{x} - \omega t)} \tilde{f}(\omega, \overrightarrow{k})$$

• Vamos agora então tomar a transformada de Fourier da nossa equação fundamental:

$$\frac{1}{c_s^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} - \overrightarrow{\nabla}^2 \phi \ = \frac{\rho}{\epsilon} \quad \Rightarrow \quad -\frac{\omega^2}{c_s^2} \widetilde{\phi} + \overrightarrow{k}^2 \widetilde{\phi} \ = \frac{\widetilde{\rho}}{\epsilon} \quad , \quad \text{com a solução imediata:} \quad \widetilde{\phi} \ = \frac{\widetilde{\rho}}{\epsilon} \frac{1}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

Se tivéssemos efetuado uma transformação de Fourier apenas no tempo, e se não tivéssemos fontes, essa seria a **equação de Helmholtz**:

$$\frac{\omega^2}{c_s^2} \frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} + \overrightarrow{\nabla}^2 \phi = 0$$

### A Eq. de onda com fontes

• OK, mas essa solução não é uma solução "real", o que precisamos é dos potenciais (e campos) no espaço real e como função do tempo:

$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} e^{-i(\overrightarrow{k}\overrightarrow{x} - \omega t)} \tilde{\phi}(\omega, \overrightarrow{k}) = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} e^{-i(\overrightarrow{k}\overrightarrow{x} - \omega t)} \frac{\tilde{\rho}}{\epsilon} \frac{1}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

 A ideia é que podemos substituir a transformadas de Fourier da densidade de cargas de volta nessa equação, e trabalhar nessa expressão até chegar num resultado que seja em termos da densidade de cargas. Nós temos:

$$\widetilde{\rho}(\omega, \overrightarrow{k}) = \int d^3x' \int dt' \ e^{i(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{x}' - \omega t')} \rho(t', \overrightarrow{x}') \quad ,$$

Note que não podemos confundir as variáveis de integração  $\{t', \overrightarrow{x}'\}$  com o tempo e a posição onde medimos o potential  $\phi(t, \overrightarrow{x})!$ 

Temos, portanto:

$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \frac{1}{\epsilon} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} e^{-i(\overrightarrow{k}\overrightarrow{x} - \omega t)} \frac{1}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c^2}} \int d^3x' \int dt' e^{i(\overrightarrow{k} \cdot \overrightarrow{x}' - \omega t')} \rho(t', \overrightarrow{x}')$$

o que podemos reescrever como:

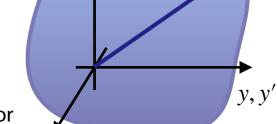
$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \frac{1}{\epsilon} \int d^3x' \int dt' \, \rho(t', \overrightarrow{x}') \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} \, \frac{e^{-i\left[\overrightarrow{k}(\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}') - \omega(t - t')\right]}}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

Função de Green para a equação de onda com fontes:  $G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}')$ 

• Assim, transformamos nosso problema num outro, mais geral: calcular a função de Green para a Eq. de onda:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \int \frac{d\omega}{2\pi} \frac{e^{-i\left[\overrightarrow{k}(\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}') - \omega(t - t')\right]}}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}} , \quad \text{com}$$

$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \int d^3x' \int dt' \frac{\rho(t', \overrightarrow{x}')}{\epsilon} G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}')$$



x, x'

• Na expressão da função de Green é melhor começar tentando fazer a integral da parte espacial. Definindo por simplicidade  $\Delta t = t - t'$  e  $\Delta \overrightarrow{x} = \overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}'$  temos:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \int \frac{d\omega}{2\pi} \int \frac{d^3k}{(2\pi)^3} \frac{e^{-i\left(\overrightarrow{k} \cdot \Delta \overrightarrow{x} - \omega \Delta t\right)}}{\overrightarrow{k}^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

• Na integral sobre  $\overrightarrow{k}$  nós temos a liberdade de escolher o sistema de coordenadas, e portanto escolhemos de tal forma que o eixo  $k_z$  fica alinhado com a direção de  $\Delta \overrightarrow{x}$ , o que leva ao resultado:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \int \frac{d\omega}{2\pi} e^{i\omega\Delta t} \int \frac{k^2 dk \, d(\cos\theta_k) \, d\varphi_k}{(2\pi)^3} \, \frac{e^{-ik\Delta x \cos\theta_k}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

 $k_z$   $k_y$   $k_x$ 

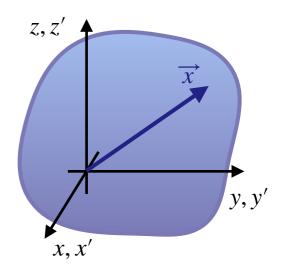
que é muito mais simples de integrar!

• Nesse sistema de coordenadas "rodado" a integral fica (com  $\cos \theta_k = \mu$ ):

$$G(t, \vec{x}; t', \vec{x}') = \frac{1}{(2\pi)^3} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{d\omega}{2\pi} e^{i\omega\Delta t} \int_{0}^{\infty} k^2 dk \int_{-1}^{1} d\mu \frac{e^{-ik\Delta x\mu}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}} \int_{0}^{2\pi} d\varphi_k$$

$$= \frac{1}{(2\pi)^3} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega e^{i\omega\Delta t} \int_{0}^{\infty} k^2 dk \frac{1}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}} \int_{-1}^{1} d\mu e^{-ik\Delta x\mu}$$

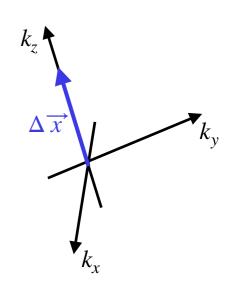
$$= \frac{1}{(2\pi)^3} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega e^{i\omega\Delta t} \int_{0}^{\infty} k^2 dk \frac{1}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}} \frac{2\sin k\Delta x}{k\Delta x}$$



Agora reescrevemos essa expressão como:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{2}{(2\pi)^3} \int_0^\infty k^2 dk \, \frac{\sin k\Delta x}{k\Delta x} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \, \frac{e^{i\omega\Delta t}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

- A ideia agora é calcular essa última integral no plano de  $\,\omega\,$  complexo, e usar o Teorema de Cauchy.



• Recordando: nós vimos que a Eq. de onda com fontes tem como solução:

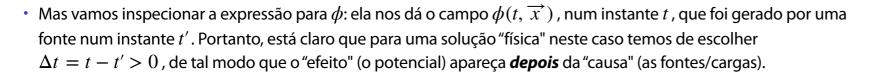
$$\phi(t,\overrightarrow{x}) = \int d^3x' \int dt' \frac{\rho(t',\overrightarrow{x}')}{\epsilon} G(t,\overrightarrow{x};t',\overrightarrow{x}') \quad , \quad \text{onde}$$

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{2}{(2\pi)^3} \int_0^\infty dk \, k^2 \frac{\sin k\Delta x}{k\Delta x} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \, \frac{e^{i\omega\Delta t}}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}}$$

- O integrando dessa última integral é transformada de Fourier do operador de onda (o D'Alembertiana), que também é chamado de **propagador** já que é ele o responsável por "propagar" o sinal desde a fonte.
- O nosso propagador tem **pólos** em  $\omega = \pm c_s k$ , e esses são pólos simples, de primeira ordem:

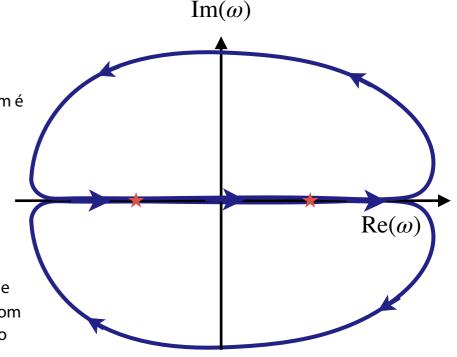
$$\frac{1}{k^2 - \frac{\omega^2}{c_s^2}} = \frac{1}{\left(k - \frac{\omega}{c_s}\right)\left(k + \frac{\omega}{c_s}\right)}$$

• O sinal da exponencial,  $e^{i\omega\Delta t}$ , nos diz que, se  $\Delta t>0$ , então devemos fechar o contorno "por cima",  ${\rm Im}(\omega)\to\infty$ ; e se  $\Delta t<0$ , então temos de fechar o contorno "por baixo",  ${\rm Im}(\omega)\to-\infty$ . Essa escolha está também conectada com a questão de onde devemos considerar os pólos: dentro ou fora do contorno? (Se ambos estiverem fora, o resultado seria zero!)



• Portanto, escolhemos  $\Delta t > 0$  e o lado de cima do contorno, o que nos dá o sinal usual para o Teorema de Cauchy:

$$\oint dz f(z) = +2\pi i \sum_{j} \text{Res}[f(z_{j})]$$



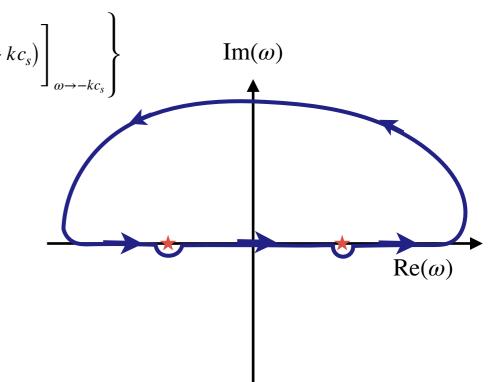
Fechando o circuito por cima temos então a integral:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \frac{e^{i\omega\Delta t}}{\left(k - \frac{\omega}{c_s}\right) \left(k + \frac{\omega}{c_s}\right)} = -c_s^2 \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \frac{e^{i\omega\Delta t}}{\left(\omega - kc_s\right) \left(\omega + kc_s\right)}$$

$$= -c_s^2 2\pi i \left\{ \left[ \frac{e^{i\omega\Delta t}}{\left(\omega - kc_s\right) \left(\omega + kc_s\right)} \left(\omega - kc_s\right) \right]_{\omega \to kc_s} + \left[ \frac{e^{i\omega\Delta t}}{\left(\omega - kc_s\right) \left(\omega + kc_s\right)} \left(\omega + kc_s\right) \right]_{\omega \to -kc_s} \right\}$$

$$= -c_s^2 2\pi i \left\{ \frac{e^{ikc_s\Delta t}}{2kc_s} + \frac{e^{-ikc_s\Delta t}}{-2kc_s} \right\}$$

$$= -c_s^2 2\pi i \times i \frac{\sin kc_s\Delta t}{kc} = 2\pi c_s^2 \frac{\sin kc_s\Delta t}{kc}$$



· Substituindo de volta na função de Green temos:

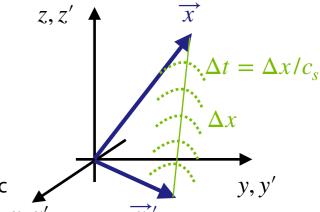
$$G(t, \vec{x}; t', \vec{x}') = \frac{2c_s^2}{(2\pi)^2} \int_0^\infty dk \, k^2 \frac{\sin k\Delta x}{k\Delta x} \frac{\sin kc_s\Delta t}{kc_s}$$
$$= \frac{c_s}{2\pi^2 \Delta x} \int_0^\infty dk \, \frac{\cos(k\Delta x - kc_s\Delta t) - \cos(k\Delta x + kc_s\Delta t)}{2}$$

• Estamos quase terminando. Só temos de notar agora que o integrando acima é par (simétrico) sob  $k\leftrightarrow -k$ , o que permite escrever:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{c_s}{4\pi^2 \Delta x} \frac{1}{2} \int_{-\infty}^{\infty} dk \left[ \cos(k\Delta x - kc_s \Delta t) - \cos(k\Delta x + kc_s \Delta t) \right]$$

• Finalmente, lembre que  $\cos \alpha = \text{Re}[e^{i\alpha}]$ , e portanto temos:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{c_s}{8\pi^2 \Delta x} \operatorname{Re} \int_{-\infty}^{\infty} dk \left[ e^{ik(\Delta x - c_s \Delta t)} - e^{ik(\Delta x + c_s \Delta t)} \right]$$
$$= \frac{c_s}{8\pi^2 \Delta x} \operatorname{Re} 2\pi \left[ \delta(\Delta x - c_s \Delta t) - \delta(\Delta x + c_s \Delta t) \right]$$



• Agora, note que nós assumimos que  $\Delta t > 0$ , e como  $\Delta x = |\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}'| > 0$ , a segunda função delta de Dirac é identicamente nula, sempre. Isso nos traz ao resultado final para a função de Green:

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{c_s}{4\pi \Delta x} \delta(\Delta x - c_s \Delta t) \quad \text{ou melhor:} \quad G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{c_s \theta(\Delta t)}{4\pi \Delta x} \delta(\Delta x - c_s \Delta t)$$

- Essa é a chamada Função de Green retardada para a equação de onda (e para o Eletromagnetismo!).
- O argumento da função delta de Dirac nos diz que só podemos ter uma resposta a uma fonte em  $\{t', \overrightarrow{x}'\}$  numa posição  $\overrightarrow{x}$  após um intervalo de tempo  $\Delta t = \Delta x/c_s$ , ou seja, num instante  $t = t' + \Delta x/c_s$  posterior a t'. Ou, dito de outro modo:  $t' = t \Delta x/c_s$ , o que chamamos de **tempo retardado**.
- Note que podemos também usar as propriedades de transformação da função delta de Dirac para escrever:

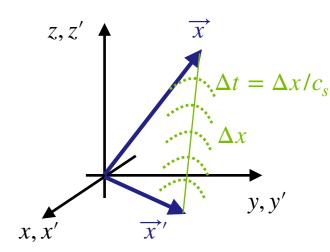
$$\delta(\Delta x - c_s \Delta t) = \frac{1}{c_s} \delta\left(\frac{\Delta x}{c_s} - \Delta t\right) = \frac{1}{c_s} \delta\left[\frac{\Delta x}{c_s} - (t - t')\right] = \frac{1}{c_s} \delta\left[t' - \left(t - \frac{\Delta x}{c_s}\right)\right]$$

Finalmente, podemos inserir a função de Green retardada em sua forma final,

$$G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') = \frac{1}{4\pi \Delta x} \delta(t' - t + \Delta x/c_s)$$
, dentro da integral para o potential:

$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \int d^3x' \int dt' \frac{\rho(t', \overrightarrow{x}')}{\epsilon} G(t, \overrightarrow{x}; t', \overrightarrow{x}') \quad \text{, resultando em:}$$

$$\phi(t, \overrightarrow{x}) = \frac{1}{4\pi\epsilon} \int d^3x' \, \frac{\rho(t_{Ret}, \overrightarrow{x}')}{|\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}'|} \quad , \quad \text{onde} \quad t' \to t_{Ret} = t - \Delta x/c_s$$



- A interpretação é clara: se movimentamos uma densidade de carga em um ponto  $\overrightarrow{x}'$ , o potencial na posição  $\overrightarrow{x}$  só vai responder a esse movimento após um tempo  $\Delta x/c_s$ .
- Em outras palavras: a informação da fonte se propaga com uma velocidade  $c_s$  , que no vácuo é  $c=\sqrt{1/\mu_0\epsilon_0}$ =299,792,458 m/s .
- Mas e quanto ao potencial-vetor  $\overrightarrow{A}$ ? Bem... a equação (ao menos em coordenadas Cartesianas) é exatamente a mesma, portanto a solução também é idêntica:

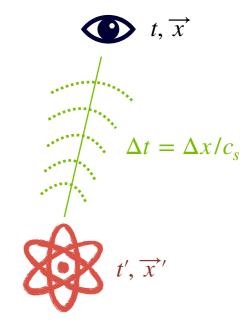
$$\overrightarrow{A}(t, \overrightarrow{x}) = \frac{\mu}{4\pi} \int d^3x' \frac{\overrightarrow{J}(t_{Ret}, \overrightarrow{x}')}{|\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}'|}$$

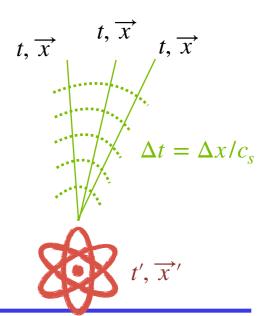
#### Funções de Green retardada e avançada

- Agora vamos revisar o nosso cálculo e tentar entender melhor o que fizemos.
- Por exemplo, fizemos uma escolha de impor que  $\Delta t>0$ , o que equivale dizer que os campos são gerados pelas cargas, e não o contrário. Isso é verdade quase sempre, e a situação deveria ser mais ou menos como mostrado na figura ao lado: algumas cargas ou correntes se movem, e o sinal se propaga no espaço e no tempo, alterando o potencial num ponto distante, um certo tempo depois.
- Mas imagine que invertemos a seta do tempo, de tal forma que uma configuração de campos é criada em torno das cargas, e que ela é lançada em direção às cargas. Ao chegar na posição das cargas, esses campos provocam um movimento nelas que imita (de trás para frente) o movimento que gerou os campos no exemplo anterior.
- Mas se temos uma situação dessas, então teríamos de fazer o oposto da escolha anterior: o correto seria tomar  $\Delta t < 0$ , e fazer um cálculo um pouco diferente, no qual ao invés do tempo retardado na função de Green teríamos o **tempo avançado**:

$$t' = t_{Adv} = t + \Delta x/c_s$$
 e  $\phi(t, \overrightarrow{x}) = \frac{1}{4\pi\epsilon} \int d^3x' \frac{\rho(t_{Adv}, \overrightarrow{x}')}{|\overrightarrow{x} - \overrightarrow{x}'|}$ 

 Note que nessa situação os campos são a causa, e o movimento das cargas e correntes são a consequência! Então, afinal de contas, o que resulta dessa discussão é, no fundo, uma confirmação da *descrição causal dos eventos* — exceto que esse segundo caso soa meio esquisito e pouco natural, pois parece que estamos quase violando a segunda lei da Termodinâmica!



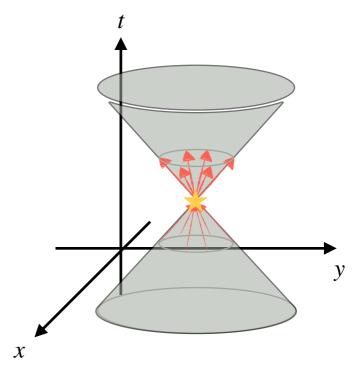


#### O cone de luz

 Os resultados obtidos hoje introduziram alguns conceitos centrais não só para a Eletrodinâmica, mas em teorias de campos relativísticas — o cone de luz, definido como:

$$\Delta s^2 = c^2 \Delta t^2 - \Delta \overrightarrow{x}^2 = 0$$

- Pense nesse diagrama em termos da função de Green: a estrela é uma fonte dos campos (em t',  $\overrightarrow{x}'$ ), e o observador está numa posição genérica t,  $\overrightarrow{x}$ .
- O **cone de luz** é definido por as  $\Delta s^2=0$ , que podemos visualizar em termos do diagrama de tempo-espaço à direita.
- A região do cone de luz com  $\Delta t > 0$  (t > t') é chamada de **cone de luz futuro** do ponto t',  $\overrightarrow{x}'$ . A função de Green retardada nos diz que sinais emitidos pela fonte viajam pela superfície desse cone de luz futuro.
- Por outro lado, a função de Green avançada nos diz que os campos que chegam na fonte em t',  $\overrightarrow{x}'$  se propagam sobre o **cone de luz passado.**
- E, finalmente, objetos fora do cone de luz não afetam a fonte naquele instante e naquela posição, nem podem ser afetados por ela. *Isso* é *causalidade*!



#### Próxima aula:

- Radiação eletromagnética: os campos elétrico e magnético de radiação
- Equações de Jefimenko e os potenciais de Liénard-Wiechert
- Radiação de Dipolo

- Griffiths, Caps. 10 e 11
- Leitura complementar: Jackson, Caps. 9 e 12