

Função de Green para a equação de onda

Anteriormente mostramos que, no calibre de Lorentz, dadas as fontes ρ e \mathbf{J} , tudo o que temos a fazer para encontrar os potenciais escalar e vetorial é resolver a equação diferencial

$$\nabla^2 \Psi(\mathbf{r}, t) - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \Psi(\mathbf{r}, t)}{\partial t^2} = f(\mathbf{r}, t),$$

onde o par ordenado (Ψ, f) representa um elemento qualquer do conjunto

$$\left\{ (\phi, -4\pi\rho), \left(A_x, -\frac{4\pi}{c} J_x \right), \left(A_y, -\frac{4\pi}{c} J_y \right), \left(A_z, -\frac{4\pi}{c} J_z \right) \right\}.$$

Queremos encontrar, primeiramente, uma solução particular dessa equação. Para isso, utilizamos a função de Green $G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t')$, que, por definição, satisfaz

$$\nabla^2 G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t') - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t')}{\partial t^2} = \delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') \delta(t - t'). \quad (1)$$

A estratégia de utilizarmos esta abordagem em termos de função de Green é a seguinte. Notemos que o efeito de cada fonte singular $\delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') \delta(t - t')$ pode ser ponderadamente acumulado através da fórmula:

$$f(\mathbf{r}, t) = \int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' f(\mathbf{r}', t') \delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') \delta(t - t').$$

Assim, quando multiplicarmos a Eq. (1) por $f(\mathbf{r}', t')$ e integramos sobre todo o espaço e todo o tempo, obteremos:

$$\begin{aligned} \int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' \left[f(\mathbf{r}', t') \nabla^2 G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t') - \frac{1}{c^2} f(\mathbf{r}', t') \frac{\partial^2 G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t')}{\partial t^2} \right] = \\ \int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' f(\mathbf{r}', t') \delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') \delta(t - t'), \end{aligned}$$

isto é,

$$\left(\nabla^2 - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \right) \left[\int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' f(\mathbf{r}', t') G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t') \right] = f(\mathbf{r}, t),$$

ou seja, encontramos uma solução particular da equação diferencial que queremos resolver:

$$\Psi(\mathbf{r}, t) = \int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' f(\mathbf{r}', t') G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t').$$

Podemos fazer a transformada de Fourier sobre a variável t em ambos os membros dessa equação para obter

$$\nabla^2 g(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') + \frac{\omega^2}{c^2} g(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') = \frac{\exp(i\omega t')}{2\pi} \delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}'),$$

onde usamos a representação integral da função delta de Dirac, isto é,

$$\delta(t - t') = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp[-i\omega(t - t')]$$

e definimos

$$G(\mathbf{r}, t, \mathbf{r}', t') = \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp(-i\omega t) g(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t').$$

Como explicaremos mais adiante, ao invés de resolvermos a equação diferencial acima, vamos modificá-la:

$$\nabla^2 g_\eta(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') + (k_0 + i\eta)^2 g_\eta(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') = \frac{\exp(i\omega t')}{2\pi} \delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}'),$$

onde definimos

$$k_0 = \frac{\omega}{c},$$

que assume valores positivos e negativos, como ω . Podemos agora tomar a transformada de Fourier com relação à variável \mathbf{r} e obter

$$-k^2 \bar{g}_\eta(\mathbf{k}, \omega, \mathbf{r}', t') + (k_0 + i\eta)^2 \bar{g}_\eta(\mathbf{k}, \omega, \mathbf{r}', t') = \frac{\exp(-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}' + i\omega t')}{(2\pi)^4},$$

onde utilizamos

$$\delta^{(3)}(\mathbf{r} - \mathbf{r}') = \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3k \exp[i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r} - \mathbf{r}')]$$

e definimos

$$g_\eta(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') = \int d^3k \exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}) \bar{g}_\eta(\mathbf{k}, \omega, \mathbf{r}', t').$$

Logo,

$$\bar{g}_\eta(\mathbf{k}, \omega, \mathbf{r}', t') = \frac{\exp(-i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}' + i\omega t')}{(2\pi)^4 [-k^2 + (k_0 + i\eta)^2]}$$

e, portanto,

$$g_\eta(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') = \int d^3k \frac{\exp[i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r} - \mathbf{r}') + i\omega t']}{(2\pi)^4 [-k^2 + (k_0 + i\eta)^2]}.$$

Notemos que se não tivéssemos modificado a equação original e, portanto, equivalentemente tomado $\eta = 0$, a integral acima não convergiria e não poderíamos encontrar uma função de Green pelo presente método. No entanto, a função de Green, no caso modificado, fica

$$\begin{aligned} G_\eta(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') &= \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp(-i\omega t) g_\eta(\mathbf{r}, \omega, \mathbf{r}', t') \\ &= \int d^3k \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \frac{\exp[i\mathbf{k} \cdot (\mathbf{r} - \mathbf{r}') - i\omega(t - t')]}{(2\pi)^4 [-k^2 + (k_0 + i\eta)^2]}, \end{aligned}$$

ou ainda,

$$\begin{aligned} G_\eta(\mathbf{r}, t) &= \int d^3k \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - i\omega t)}{(2\pi)^4 [-k^2 + (k_0 + i\eta)^2]} \\ &= -\frac{1}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp(-i\omega t) \int d^3k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2}. \end{aligned}$$

Em coordenadas polares,

$$\begin{aligned} \int d^3k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} &= \int_0^\infty k^2 dk \int_0^{2\pi} d\varphi_k \int_0^\pi d\theta_k \sin\theta_k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} \\ &= \int_0^\infty \frac{k^2}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk \int_0^{2\pi} d\varphi_k \int_0^\pi d\theta_k \sin\theta_k \exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}). \end{aligned}$$

Se escolhermos o eixo z do espaço dos vetores de onda \mathbf{k} como sendo paralelo ao vetor \mathbf{r} , teremos

$$\begin{aligned} \int d^3k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} &= \int_0^\infty \frac{k^2}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk \int_0^{2\pi} d\varphi_k \int_0^\pi d\theta_k \sin\theta_k \exp(ikr \cos\theta_k) \\ &= \int_0^\infty \frac{2\pi k^2}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk \int_0^\pi d\theta_k \sin\theta_k \exp(ikr \cos\theta_k) \\ &= \int_0^\infty \frac{2\pi k^2}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk \int_{-1}^1 du \exp(ikru) \\ &= \int_0^\infty dk \frac{2\pi k^2}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} \frac{1}{ikr} [\exp(ikr) - \exp(-ikr)] \\ &= \frac{2\pi}{ir} \int_0^\infty \frac{k}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} [\exp(ikr) - \exp(-ikr)] dk, \end{aligned}$$

onde utilizamos a substituição $u = \cos\theta_k$. Como temos

$$\int_0^\infty \frac{k}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} \exp(-ikr) dk = - \int_{-\infty}^0 \frac{k}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} \exp(ikr) dk,$$

podemos escrever

$$\int d^3k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} = \frac{2\pi}{ir} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{k \exp(ikr)}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk.$$

Os polos dessa integral são dados por

$$Z_\pm = \pm(k_0 + i\eta).$$

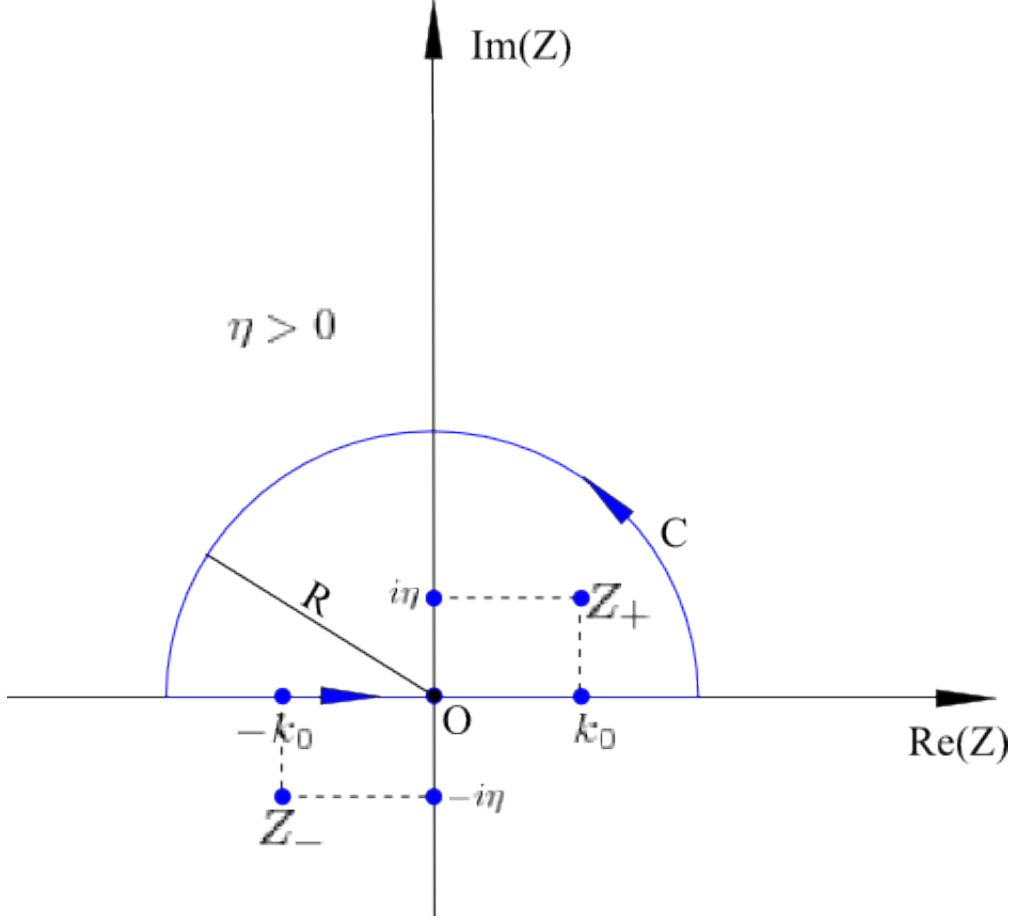
com k_0 dado acima, isto é,

$$k_0 = \frac{\omega}{c}.$$

Consideremos a integral no plano complexo:

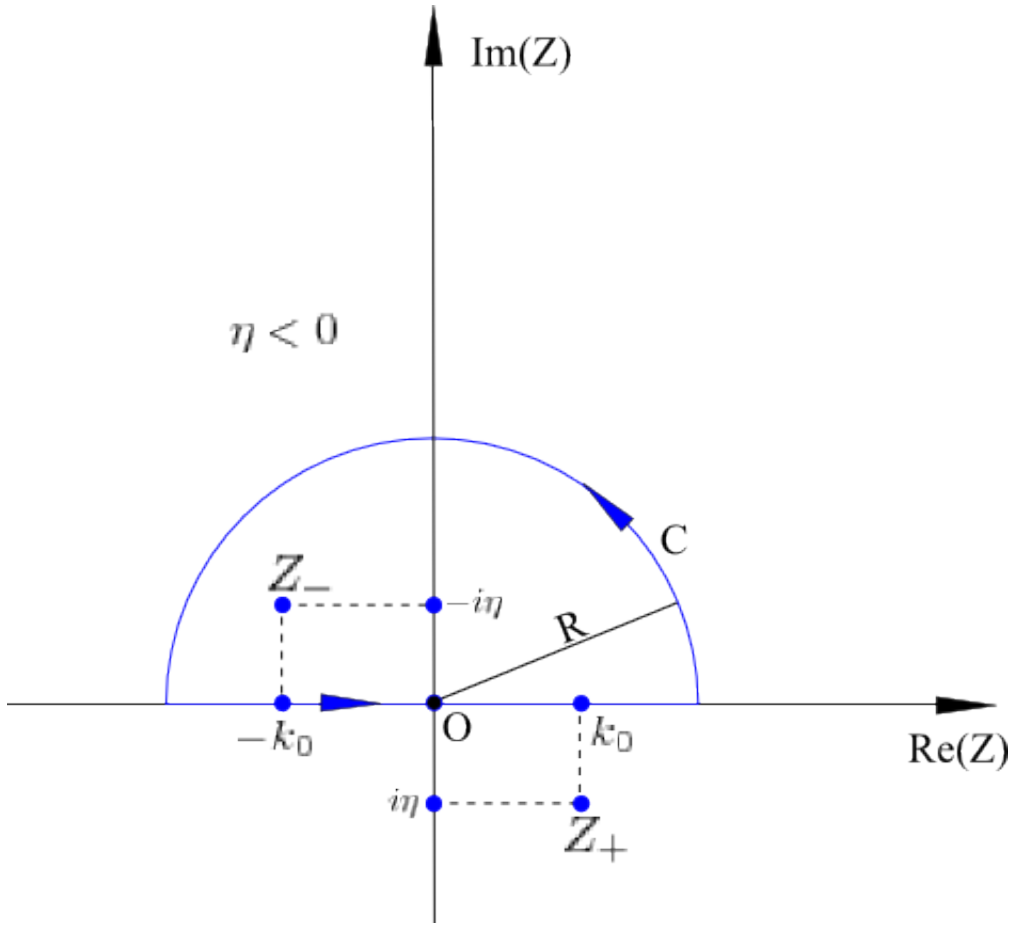
$$\oint_C \frac{Z \exp(irZ)}{(Z - Z_+)(Z - Z_-)} dZ,$$

onde o contorno é fechado sobre o semi-plano complexo superior.



Quando $\eta \rightarrow 0^+$ (veja a figura acima), temos

$$\begin{aligned} \lim_{\eta \rightarrow 0^+} \oint_C \frac{Z \exp(irZ)}{(Z - Z_+)(Z - Z_-)} dZ &= 2\pi i \lim_{\eta \rightarrow 0^+} \frac{Z_+ \exp(irZ_+)}{Z_+ - Z_-} \\ &= \pi i \exp(ik_0 r). \end{aligned}$$



Quando $\eta \rightarrow 0^-$ (veja a figura acima), temos

$$\lim_{\eta \rightarrow 0^-} \oint_C \frac{Z \exp(irZ)}{(Z - Z_+)(Z - Z_-)} dZ = \pi i \exp(-ik_0 r).$$

Mas, com o contorno fechado sobre o semi-plano complexo superior,

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{k \exp(ikr)}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk = \oint_C \frac{Z \exp(irZ)}{(Z - Z_+)(Z - Z_-)} dZ$$

e, portanto,

$$\lim_{\eta \rightarrow 0^\pm} \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{k \exp(ikr)}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} dk = \pi i \exp(\pm ik_0 r).$$

Com esses resultados, podemos concluir que

$$\lim_{\eta \rightarrow 0^\pm} \int d^3k \frac{\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r})}{k^2 - (k_0 + i\eta)^2} = \frac{2\pi^2}{r} \exp(\pm ik_0 r)$$

e, portanto,

$$\begin{aligned}
G_{\pm}(\mathbf{r}, t) &\equiv \lim_{\eta \rightarrow 0^{\pm}} G_{\eta}(\mathbf{r}, t) \\
&= -\frac{1}{(2\pi)^4} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp(-i\omega t) \frac{2\pi^2}{r} \exp(\pm i k_0 r) \\
&= -\frac{1}{8\pi^2 r} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp(-i\omega t) \exp\left(\pm i \frac{\omega}{c} r\right) \\
&= -\frac{1}{8\pi^2 r} \int_{-\infty}^{+\infty} d\omega \exp\left[-i\omega \left(t \mp \frac{r}{c}\right)\right] \\
&= -\frac{1}{4\pi r} \delta\left(t \mp \frac{r}{c}\right).
\end{aligned}$$

Assim, também temos

$$\begin{aligned}
G_{\pm}(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') &= -\frac{1}{4\pi} \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} \delta\left(t - t' \mp \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right) \\
&= -\frac{1}{4\pi} \frac{1}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} \delta\left(t' - t \pm \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right).
\end{aligned}$$

Há, portanto, duas soluções possíveis para o problema:

$$\begin{aligned}
\Psi_{\pm}(\mathbf{r}, t) &= \int d^3 r' \int_{-\infty}^{+\infty} dt' G_{\pm}(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') f(\mathbf{r}', t') \\
&= -\frac{1}{4\pi} \int \frac{d^3 r'}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|} \int_{-\infty}^{+\infty} dt' \delta\left(t' - t \pm \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right) f(\mathbf{r}', t') \\
&= -\frac{1}{4\pi} \int d^3 r' \frac{f\left(\mathbf{r}', t \mp \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}.
\end{aligned}$$

Para os campos eletromagnéticos especificamente de distribuições de cargas e correntes dadas, sendo esses campos nulos no caso de termos as fontes também nulas, entendemos que esses campos são causados pelas fontes. Nesse caso, utilizaremos as soluções retardadas e não as avançadas, isto é,

$$\phi(\mathbf{r}, t) = \int d^3 r' \frac{\rho\left(\mathbf{r}', t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}$$

e

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{c} \int d^3 r' \frac{\mathbf{J}\left(\mathbf{r}', t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}.$$

Equações do eletromagnetismo

As equações de Maxwell são constituídas pela Lei de Gauss,

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = 4\pi\rho,$$

pelo fato de que não há monopolos magnéticos,

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0,$$

pela Lei de Indução de Faraday,

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$

e pela Lei de Ampère & Maxwell,

$$\nabla \times \mathbf{B} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{J} + \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t}.$$

Essas equações são a base da teoria do campo eletromagnético. No entanto, em nossas discussões aqui, estaremos utilizando várias outras equações úteis, além das de Maxwell. Uma delas é a equação de movimento para uma partícula carregada, dada em termos da força de Lorentz:

$$\mathbf{F} = q\mathbf{E} + \frac{q}{c} \mathbf{v} \times \mathbf{B},$$

onde q é a carga da partícula, \mathbf{v} é sua velocidade e c é a magnitude da velocidade da luz no vácuo. Como a carga é sempre conservada, há também a equação da continuidade,

$$\nabla \cdot \mathbf{J} + \frac{\partial \rho}{\partial t} = 0,$$

que, para recordar, vamos deduzi-la. A carga total em uma região de volume V somente varia se houver fluxo de carga através da superfície S de V . Assim,

$$\frac{dQ}{dt} = - \oint_S da \hat{\mathbf{n}} \cdot \mathbf{J},$$

onde o sinal de menos é necessário, pois $\hat{\mathbf{n}}$ é, por convenção, a normal externa à superfície fechada S e a carga Q é a que está na região V . Assim, se a carga aumentar em V , é porque há corrente através de S no sentido de fora para dentro. Podemos utilizar o teorema da divergência e obter:

$$\frac{dQ}{dt} = - \int_V d^3r \nabla \cdot \mathbf{J}.$$

Como o volume V é arbitrário e

$$\begin{aligned} \frac{dQ}{dt} &= \frac{d}{dt} \int_V d^3r \rho(\mathbf{r}, t) \\ &= \int_V d^3r \frac{\partial \rho(\mathbf{r}, t)}{\partial t}, \end{aligned}$$

segue a equação da continuidade:

$$\nabla \cdot \mathbf{J}(\mathbf{r}, t) + \frac{\partial \rho(\mathbf{r}, t)}{\partial t} = 0.$$

Como explicado quando discutimos transformações de calibre, o calibre ou gauge de Lorentz é dado por

$$\nabla \cdot \mathbf{A} + \frac{1}{c} \frac{\partial \phi}{\partial t} = 0.$$

Nesse calibre, os potenciais vetorial e escalar retardados, que sempre vamos utilizar em nossas discussões, são dados por

$$\phi(\mathbf{r}, t) = \int d^3 r' \frac{\rho\left(\mathbf{r}', t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}$$

e

$$\mathbf{A}(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{c} \int d^3 r' \frac{\mathbf{J}\left(\mathbf{r}', t - \frac{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|}{c}\right)}{|\mathbf{r} - \mathbf{r}'|},$$

conforme deduzimos quando discutimos acima a função de Green para a equação de onda. Com essas soluções dos potenciais, os campos são obtidos destas relações:

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

e

$$\mathbf{E} = -\nabla \phi - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t}.$$

A convenção de Einstein para somas

É muito comum termos várias somas iteradas em nossos cálculos em eletromagnetismo. Por exemplo,

$$\begin{aligned} \nabla \cdot \mathbf{E} &= \sum_{k=1}^3 \frac{\partial E_k}{\partial x_k} \\ &= \frac{\partial E_1}{\partial x_1} + \frac{\partial E_2}{\partial x_2} + \frac{\partial E_3}{\partial x_3}. \end{aligned}$$

A notação com índices que estou apresentando aqui é tal que

$$(x_1, x_2, x_3) \equiv (x, y, z),$$

para coordenadas cartesianas. Como uma notação extremamente conveniente, também podemos usar:

$$\frac{\partial}{\partial x_1} \equiv \partial_1,$$

$$\frac{\partial}{\partial x_2} \equiv \partial_2$$

e

$$\frac{\partial}{\partial x_3} \equiv \partial_3.$$

Com isso, podemos escrever

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \sum_{k=1}^3 \partial_k E_k.$$

Tipicamente, nesses cálculos vetoriais, sempre que há uma soma, invariavelmente há dois fatores com o mesmo índice somado em cada termo. Sendo assim, como no exemplo acima, sempre que aparecer, por exemplo, $\partial_k E_k$ em algum termo, também aparecerá o símbolo de soma $\sum_{k=1}^3$. Logo, podemos abolir esse símbolo de nossa notação, subentendendo que dois índices iguais no mesmo termo são somados de 1 a 3. Essa convenção de Einstein simplifica a notação e torna os cálculos mais rápidos por abolir símbolos desnecessários. Com essa convenção, por exemplo, podemos escrever:

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \partial_k E_k,$$

$$\mathbf{r} = \hat{\mathbf{x}}_p x_p,$$

$$\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} = k_l x_l,$$

$$\begin{aligned} \mathbf{r} \nabla \cdot \mathbf{E} &= \hat{\mathbf{x}}_p x_p \partial_k E_k \\ &= \hat{\mathbf{x}}_p \partial_k (x_p E_k) - \hat{\mathbf{x}}_p E_k \partial_k x_p \\ &= \hat{\mathbf{x}}_p \partial_k (x_p E_k) - \hat{\mathbf{x}}_p E_k \delta_{kp} \\ &= \hat{\mathbf{x}}_p \partial_k (x_p E_k) - \hat{\mathbf{x}}_p E_p \\ &= \hat{\mathbf{x}}_p \partial_k (x_p E_k) - \mathbf{E} \\ &= \partial_k (\hat{\mathbf{x}}_p x_p E_k) - \mathbf{E} \\ &= \partial_k (\mathbf{r} E_k) - \mathbf{E}, \end{aligned}$$

etc. É importante notarmos também que, em cada termo, cada índice pode aparecer apenas duas vezes, para não confundirmos quais fatores devem ser somados em pares.