

Eletromagnetismo I

Prof. Dr. R.M.O Galvão - 2º Semestre 2014

Preparo: Diego Oliveira

Aula 12

Campo Magnético Produzido por Correntes Estacionárias (Griffiths Cap. 5)

Como visto no curso de Física Básica, o campo magnético descreve a interação entre cargas em movimento, ou seja, entre correntes elétricas. Existem duas formas de introduzir o campo magnético \vec{B} na Teoria Eletromagnética;

A maneira clássica é simplesmente definir o campo magnético através da Lei de Amperè (ou pela expressão de Biot-Savart) e especificar sua ação sobre as cargas em movimento através da Força de Lorentz

$$\vec{F} = q(\vec{v} \times \vec{B}) \quad (1)$$

A segunda maneira é utilizar a Lei de Coulomb como uma lei fundamental num referencial onde a carga esteja em repouso. Para determinar a força atuante entre as cargas com movimento relativo entre si, usamos a Teoria da Relatividade Restrita. Um livro tradicional que adota esse formalismo é Purcell, Eletricidade e Magnetismo, Edgard Blücher. Naturalmente essa segunda forma parece ser mais atraente do ponto de vista formal, mas também implica em considerar como fundamentais a Lei de Coulomb e os postulados da Relatividade Restrita. De qualquer forma, ambos os procedimentos levam à determinação do campo magnético \vec{B} . Acrescentando a Lei de Faraday e a corrente de deslocamento de Maxwell, obtemos as equações de Maxwell para o campo \vec{B} no vácuo,

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0; \quad \nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j} + \mu_0 \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} \quad (2)$$

Neste capítulo vamos considerar apenas campos estacionários, ou seja, $\partial/\partial t = 0$, de

forma que as equações para \vec{B} ficam

$$\nabla \cdot \vec{B} = 0; \quad \nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j} \quad (3)$$

A partir deste ponto, vamos seguir uma metodologia didática bastante distinta do livro texto. Ele adota o mesmo método de discussão do campo magnético utilizado nos livros de Física Básica. Nós vamos considerar que as noções básicas sobre campo magnético já estão consolidadas e seguiremos um caminho inverso, ou seja, partindo das Equações de Maxwell para \vec{B} , no caso estático, vamos ver como solucioná-las e, a partir da solução, obteremos as leis básicas da magnetostática, incluindo a fórmula de Biot-Savart. Apesar desse procedimento distinto, todas as equações que vamos obter estão no livro texto, Cap. 5, e os mesmo exemplos e problemas serão utilizados para consolidar os conceitos. A vantagem do método que vamos seguir é a introdução de métodos matemáticos que serão úteis mais tarde, começando por

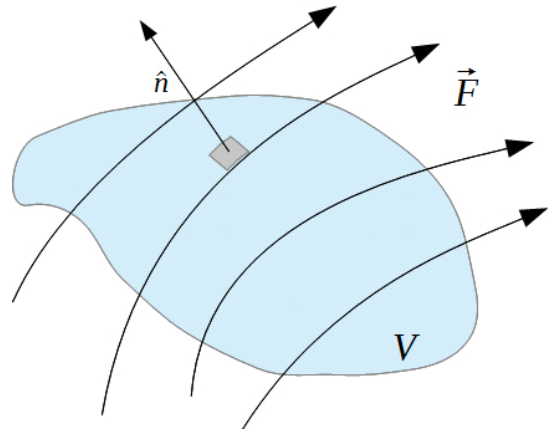
As Duas Identidades de Green

Vamos começar pelo Teorema de Gauss para uma função vetorial \vec{F} , visto em cálculo Vetorial

$$\int_V (\nabla \cdot \vec{F}) d\tau = \oint_S \vec{F} \cdot \hat{n} dS \quad (4)$$

Agora façamos uma escolha particular para \vec{F} bastante interessantes: seja $\psi(\vec{r})$ e $\phi(\vec{r})$ duas funções escalares com primeira e segunda derivadas contínuas; escolhemos

$$\vec{F} = \psi \nabla \phi \quad (5)$$



Então, utilizando o Teorema de Gauss, temos

$$\int_V \nabla \cdot (\psi \nabla \phi) d\tau = \oint_S (\psi \nabla \phi) \cdot \hat{n} dS \quad (6)$$

mas

$$\nabla \cdot (\psi \nabla \phi) = \nabla \psi \cdot \nabla \phi + \psi \nabla \cdot (\nabla \phi) = \nabla \psi \cdot \nabla \phi + \psi \nabla^2 \phi \quad (7)$$

Por outro lado, $\nabla\phi \cdot \hat{n} = \partial\phi/\partial n$, derivada direcional de ϕ na direção normal à superfície; portanto

$$\boxed{\int_V (\nabla\psi \cdot \nabla\phi) d\tau + \int_V \psi \nabla^2\phi d\tau = \oint_S \psi \frac{\partial\phi}{\partial n} dS; \quad \frac{\partial\phi}{\partial n} = \hat{n} \cdot \nabla\phi} \quad (8)$$

Esta é a Primeira Identidade de Green.

Exemplo:

Tomando $\psi = \phi$; $\nabla^2\phi = 0$ e $\vec{E} = -\nabla\phi$, temos

$$\int (\nabla\phi)^2 d\tau = \oint_S \phi(\nabla\phi \cdot \hat{n}) dS \quad \Rightarrow \quad \int E^2 d\tau = - \oint_S \phi \vec{E} \hat{n} dS \quad (9)$$

Uma equação que relaciona a energia eletrostática total dentro do volume com o fluxo do vetor $\phi\vec{E}$ através de sua superfície.

Agora vamos trocar os papéis de ψ e ϕ , escolhendo $\vec{F} = \phi\nabla\psi$. Naturalmente obtemos a mesma identidade de Green, mas com ψ e ϕ trocados,

$$\int_V (\nabla\phi \cdot \nabla\psi) d\tau + \int_V \phi \nabla^2\psi d\tau = \oint_S \phi \frac{\partial\psi}{\partial n} dS \quad (10)$$

Subtraindo uma expressão da outra, obtemos a Segunda Identidade de Green

$$\boxed{\int_V [\psi \nabla^2\phi - \phi \nabla^2\psi] d\tau = \oint_S \left(\psi \frac{\partial\phi}{\partial n} - \phi \frac{\partial\psi}{\partial n} \right) dS} \quad (11)$$

“Solução” das Equações $\nabla \cdot \vec{B} = 0$ e $\nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j}$

Estas duas equações representam um sistema de equações diferenciais para as três componentes de \vec{B} , que vêm do rotacional, com uma condição de vínculo, representada pela divergência de \vec{B} .

Do ponto de vista matemático, uma equação diferencial é considerada solucionada se for encontrada uma representação integral para a solução. Vamos então tentar encontrar uma integral que permita determinar \vec{B} , conhecida a densidade de \vec{j} .

Em primeiro lugar, como já vimos no início do curso, a equação $\nabla \cdot \vec{B} = 0$ é solucionada

escrevendo \vec{B} em termos do potencial vetor \vec{A} ,

$$\vec{B} = \nabla \times \vec{A} \quad (12)$$

Substituindo na Equação de Maxwell $\nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j}$, temos

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{A}) = \nabla(\nabla \cdot \vec{A}) - \nabla^2 \vec{A} = \mu_0 \vec{j} \quad (13)$$

Como somente $\nabla \times \vec{A}$ está definido, podemos completar a especificação de \vec{A} escolhendo

$$\nabla \cdot \vec{A} = 0 \quad (14)$$

Esta escolha é denominada Calibre de Coulomb, e será posteriormente discutida, dentro de um panorama mais geral, quando incluímos a variação temporal nos campos. Então a equação para \vec{A} fica

$$\nabla^2 \vec{A} = -\mu_0 \vec{j} \quad (15)$$

ou, em coordenadas cartesianas, $\nabla^2 A_i = -\mu_0 j_i$; $i = x, y, z$.

Portanto, introduzindo o potencial vetor \vec{A} , temos que resolver uma equação de Poisson para cada componente cartesiana de \vec{A} , o que é muito mais simples que o complicado sistema de equações que corresponde a $\nabla \times \vec{B} = \mu_0 \vec{j}$, que mistura diferentes componentes de \vec{B} .

Por analogia com a equação de Poisson da eletrostática,

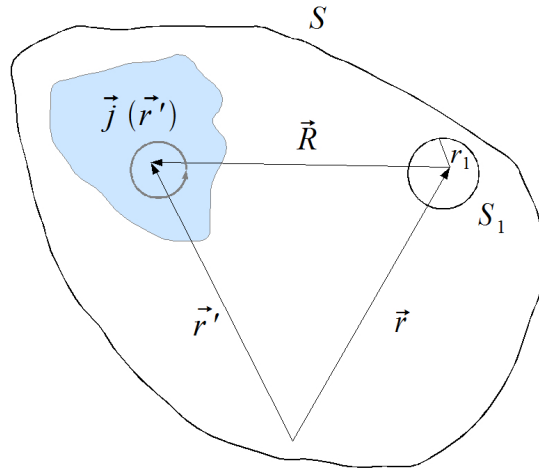
$$\nabla^2 \phi = -\frac{\rho}{\epsilon_0} \quad \Rightarrow \quad \phi(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{\rho(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|} d\tau' \quad (16)$$

esperamos que

$$\nabla^2 A_i = -\mu_0 j_i \quad \Rightarrow \quad A_i(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\rho(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|} d\tau' \quad (17)$$

Vamos, no entanto, obter formalmente esta solução utilizando as identidades de Green.

Suponhamos que a densidade de corrente \vec{j} esteja localizada num volume finito, cujos pontos são representados pelo raio vetor \vec{r}' . Queremos determinar o potencial \vec{A} no ponto de observação \vec{r} . Consideremos duas superfícies, S e S_1 , sendo S_1 uma esfera de raio r_1 centrada no ponto de observação \vec{r} .



Portanto, a região em que vamos aplicar a segunda identidade de Green está limitada por duas superfícies, S e S_1 . Desta forma, a região dentro de S_1 está fora da região de aplicação.

Aplicamos agora a Segunda Identidade de Green, com a escolha

$$\phi = A_i \quad \nabla^2 \psi = 0 \quad (18)$$

ou seja, ψ é qualquer solução da Equação de Laplace; então

$$\int \psi \nabla^2 A_i d\tau = \int_{S+S_1} \left(\psi \frac{\partial \psi}{\partial n} - A_i \frac{\partial \psi}{\partial n} \right) dS \quad (19)$$

A Equação de Laplace pode ser escrita em coordenadas esféricas centradas no ponto de observação, em termos de variável \vec{R} ; depois converteremos novamente para as coordenadas \vec{r} e \vec{r}' , tal que $\vec{R} = \vec{r}' - \vec{r}$.

Em termos da variável \vec{R} , o problema tem simetria esférica, de forma que

$$\nabla^2 \psi = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{1}{R^2} \frac{\partial}{\partial R} \left(R^2 \frac{\partial \psi}{\partial R} \right) = 0 \quad \Rightarrow \quad \psi(\vec{R}) = \frac{1}{R} \quad (20)$$

Esta solução diverge em $R = 0$ ($\vec{r} = \vec{r}'$); mas este ponto está fora do volume considerado. Substituindo esta solução da Equação de Laplace na Segunda Identidade de Green, temos

$$\int_V \frac{1}{R} \nabla^2 A_i d\tau = \int_{S+S_1} \left[\frac{1}{R} \frac{\partial A_i}{\partial n} - A_i \hat{n} \cdot \nabla \left(\frac{1}{R} \right) \right] dS \quad (21)$$

Na superfície S_1 , a normal deve ser para fora do volume V , ou seja, para o centro,

$$\frac{\partial A_i}{\partial n} = - \left. \frac{\partial A_i}{\partial R} \right|_{R=r_1} ; \quad [\hat{n} \cdot \nabla \psi]_{R=r_1} = \left[-\frac{\partial}{\partial R} \frac{1}{R} \right]_{r_1} = \frac{1}{r_1^2} \quad (22)$$

Então

$$\begin{aligned} \oint_{S_1} \left(\frac{1}{R} \frac{\partial A_i}{\partial n} - A_i \hat{n} \cdot \nabla \left(\frac{1}{R} \right) \right) dS &= -\frac{1}{r_1} \int_{S_1} \frac{\partial A_i}{\partial R} dS - \frac{1}{r_1^2} \int A_i dS \\ &= -\frac{1}{r_1} 4\pi r_1^2 \left(\frac{\partial \bar{A}_i}{\partial R} \right) - \frac{1}{r_1^2} 4\pi r_1^2 \bar{A}_i \end{aligned} \quad (23)$$

onde a barra indica o valor médio dentro da esfera de raio r_1 . Tomando o limite $r_1 \rightarrow 0$, temos

$$\bar{A}_i = A_i(R=0) = A_i(\vec{r}). \quad (24)$$

Por outro lado

$$\lim_{r_1 \rightarrow 0} 4\pi r_1 \left(\frac{\partial \bar{A}_i}{\partial R} \right) = 0. \quad (25)$$

Utilizando a equação $\nabla A_i = -\mu_0 j_i$, obtemos então

$$-\mu_0 \int \frac{j_i}{R} d\tau = \int_S \left[\frac{1}{R} \frac{\partial A_i}{\partial n} - A_i \hat{n} \cdot \nabla \left(\frac{1}{R} \right) \right] dS - 4\pi A_i(\vec{r}) \quad (26)$$

Agora tomemos para S uma superfície esférica cujo raio tende para infinito. Quando $R \rightarrow \infty$, as fontes de corrente se comportam, em mais baixa ordem, como uma espira de corrente, cujo campo se comporta como $B \sim 1/R^3$, $A \sim 1/R^2$. Portanto a integral de superfície se anula no limite $R \rightarrow \infty$ e obtemos

$$A_i(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{j_i}{R} d\tau \quad (27)$$

ou, voltando a $\vec{R} = \vec{r}' - \vec{r}$, temos

$$\vec{A}(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\vec{j}(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|} d\tau' \quad (28)$$

que é a Eq. (5.63) do livro texto.

Embora este resultado tenha sido derivado em coordenadas cartesianas, uma vez escrito na forma vetorial, é válido em qualquer sistema.