

## A dispersão normal e a dispersão anômala

Quando estudamos o modelo de Drude-Lorentz, vimos que a polarização não é proporcional ao campo elétrico, nesse modelo. No entanto, podemos definir a polarização complexa,  $\mathcal{P}$ , que é proporcional ao campo elétrico complexo:

$$\mathcal{P} = \left[ \sum_k \frac{Nn_k e^2}{m(\omega_k^2 - \omega^2 - i\gamma_k \omega)} \right] \mathbf{E}_0 \exp(-i\omega t),$$

onde, analogamente ao campo elétrico, a polarização física é dada pela parte real da polarização complexa:

$$\mathbf{P} = \text{Re}(\mathcal{P}).$$

Continuando a analogia com o caso eletrostático, podemos definir uma susceptibilidade elétrica complexa como

$$\chi_c = \sum_k \frac{Nn_k e^2}{m(\omega_k^2 - \omega^2 - i\gamma_k \omega)}.$$

Notemos, no entanto, que não podemos afirmar que a parte real dessa quantidade dá a susceptibilidade física do meio, pois, como vimos, a polarização física não é proporcional ao campo elétrico físico.

Com essas definições, também faz sentido falarmos de um campo deslocamento complexo, definido por

$$\begin{aligned} \mathcal{D} &= \epsilon + 4\pi\mathcal{P} \\ &= (1 + 4\pi\chi_c)\epsilon \\ &= K_c\epsilon, \end{aligned}$$

onde também definimos a constante dielétrica complexa,

$$K_c = 1 + 4\pi\chi_c.$$

Supondo que o meio não seja magnético, podemos escrever a Lei de Ampère-Maxwell complexa como

$$\nabla \times \beta = \frac{K_c}{c} \frac{\partial \epsilon}{\partial t}.$$

Essa equação e as outras equações de Maxwell para os campos complexos fornecem a equação de onda

$$\nabla^2 \epsilon - \frac{K_c}{c^2} \frac{\partial^2 \epsilon}{\partial t^2} = \mathbf{0}.$$

Essa é a equação de onda para o campo elétrico complexo macroscópico que se propaga no meio dispersivo. Uma onda plana propagando-se ao longo do eixo  $z$  tem o campo elétrico dado, por exemplo, por

$$\epsilon = \hat{\mathbf{x}}E_0 \exp(ikz - i\omega t),$$

onde, em virtude da equação de onda acima,

$$\begin{aligned} k^2 &= K_c \frac{\omega^2}{c^2} \\ &= (1 + 4\pi\chi_c) \frac{\omega^2}{c^2}. \end{aligned}$$

Logo, essa é uma onda evanescente, pois  $k$  é um número complexo. Sendo assim, podemos escrever

$$\epsilon = \hat{\mathbf{x}}E_0 \exp(-k_i z) \exp(ik_r z - i\omega t),$$

onde

$$\begin{aligned} k_r &= \text{Re}(k), \\ k_i &= \text{Im}(k). \end{aligned}$$

Agora fica fácil constatarmos que a parte imaginária de  $k$  está relacionada à absorção da energia da luz incidente pelo meio e a parte real de  $k$  está relacionada à dispersão da luz no meio. Podemos definir o índice de refração, portanto, como

$$n = \frac{c}{\omega} k_r,$$

já que a velocidade de propagação da onda plana evanescente acima é dada por  $\omega/k_r$ .

Para calcularmos o índice de refração, podemos escrever

$$\begin{aligned} k^2 &= k_r^2 - k_i^2 + 2ik_r k_i \\ &= (1 + 4\pi\chi_c) \frac{\omega^2}{c^2}. \end{aligned}$$

Assim, devemos resolver o sistema de equações:

$$\begin{aligned} k_r^2 - k_i^2 &= [1 + 4\pi\text{Re}(\chi_c)] \frac{\omega^2}{c^2}, \\ 2k_r k_i &= 4\pi\text{Im}(\chi_c) \frac{\omega^2}{c^2}. \end{aligned}$$

Para simplificar nossa análise e, ao mesmo tempo, manter a física do problema intacta, suponhamos que estejamos bem próximos da primeira ressonância na expressão

$$\chi_c = \sum_k \frac{Nn_k e^2}{m(\omega_k^2 - \omega^2 - i\gamma_k \omega)},$$

isto é,

$$\omega \approx \omega_1.$$

Nesse caso, mantendo apenas o termo mais importante, podemos escrever

$$\begin{aligned} \chi_c &\approx \frac{Nn_1 e^2}{m(\omega_1^2 - \omega^2 - i\gamma_1 \omega)} \\ &= a + bi, \end{aligned}$$

com

$$a = \frac{Nn_1 e^2 (\omega_1^2 - \omega^2)}{m [(\omega_1^2 - \omega^2)^2 + (\gamma_1 \omega)^2]}$$

e

$$b = \frac{Nn_1 e^2 \gamma_1 \omega}{m [(\omega_1^2 - \omega^2)^2 + (\gamma_1 \omega)^2]}.$$

Notemos que

$$a = \frac{(\omega_1^2 - \omega^2)}{\gamma_1 \omega} b.$$

Para tornar essas expressões ainda mais simples, podemos utilizar a chamada frequência de plasma,

$$\omega_p^2 = \frac{4\pi Nn_1 e^2}{m}.$$

Resolvamos agora:

$$\begin{aligned} k_r^2 - k_i^2 &= (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{c^2}, \\ 2k_r k_i &= 4\pi b \frac{\omega^2}{c^2}. \end{aligned}$$

Temos

$$k_r^2 - \frac{1}{4k_r^2} \left( 4\pi b \frac{\omega^2}{c^2} \right)^2 = (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{c^2},$$

ou seja,

$$k_r^4 - (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{c^2} k_r^2 - \frac{1}{4} \left( 4\pi b \frac{\omega^2}{c^2} \right)^2 = 0,$$

cujas soluções são

$$k_r^2 = (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{2c^2} \pm \frac{\omega^2}{2c^2} \sqrt{(1 + 4\pi a)^2 + (4\pi b)^2}.$$

Como  $k_r \in \mathbb{R}$ , a solução aceitável é

$$k_r^2 = (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{2c^2} + \frac{\omega^2}{2c^2} \sqrt{(1 + 4\pi a)^2 + (4\pi b)^2},$$

isto é,

$$k_r = \frac{\omega}{c} \sqrt{\frac{1 + 4\pi a + \sqrt{(1 + 4\pi a)^2 + (4\pi b)^2}}{2}}.$$

Como

$$n = \frac{c}{\omega} k_r,$$

temos

$$n = \sqrt{\frac{1 + 4\pi a + \sqrt{(1 + 4\pi a)^2 + (4\pi b)^2}}{2}}.$$

Tomemos  $\omega \approx \omega_1$ , de forma que possamos aproximar:

$$\begin{aligned} \omega_1^2 - \omega^2 &= (\omega_1 + \omega)(\omega_1 - \omega) \\ &\approx 2\omega_1(\omega_1 - \omega). \end{aligned}$$

Assim, usando a definição da frequência de plasma,

$$\omega_p^2 = \frac{4\pi N n_1 e^2}{m},$$

obtemos

$$\begin{aligned} 4\pi a &\approx \frac{\omega_p^2 2\omega_1(\omega_1 - \omega)}{4\omega_1^2(\omega_1 - \omega)^2 + (\gamma_1 \omega_1)^2} \\ &= \frac{1}{2\omega_1} \left[ \frac{\omega_p^2(\omega_1 - \omega)}{(\omega_1 - \omega)^2 + \gamma_1^2/4} \right] \end{aligned}$$

e

$$\begin{aligned} 4\pi b &\approx \frac{\omega_p^2 \gamma_1}{4\omega_1(\omega_1 - \omega)^2 + (\gamma_1 \omega_1)^2} \\ &= \frac{1}{4\omega_1} \left[ \frac{\omega_p^2 \gamma_1}{(\omega_1 - \omega)^2 + \gamma_1^2/4} \right]. \end{aligned}$$

Notemos que a função

$$f(\omega) = \frac{\omega_p^2 \gamma_1}{(\omega_1 - \omega)^2 + \gamma_1^2/4}$$

é uma lorentziana. Em termos dessa função, podemos escrever

$$4\pi a \approx \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega)$$

e

$$4\pi b \approx \frac{1}{4\omega_1} f(\omega).$$

Com essas aproximações,

$$n \approx \frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{1 + \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega) + \sqrt{\left[1 + \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega)\right]^2 + \left[\frac{1}{4\omega_1} f(\omega)\right]^2}}.$$

No entanto, quando a absorção é muito fraca, podemos supor  $k_i \ll k_r$  e, portanto, as equações originais,

$$k_r^2 - k_i^2 = (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{c^2}$$

e

$$2k_r k_i = 4\pi b \frac{\omega^2}{c^2},$$

implicam em

$$\begin{aligned} k_r^2 &\approx (1 + 4\pi a) \frac{\omega^2}{c^2} \\ &\approx \left[1 + \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega)\right] \frac{\omega^2}{c^2}, \end{aligned}$$

isto é,

$$\begin{aligned} n &= \frac{c}{\omega} k_r \\ &\approx \sqrt{1 + \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega)}. \end{aligned}$$

Com a frequência suficientemente próxima à ressonância, podemos considerar

$$\left| \frac{(\omega_1 - \omega)}{2\gamma_1 \omega_1} f(\omega) \right| \ll 1.$$

Nesse caso,

$$n \approx 1 + \frac{(\omega_1 - \omega)}{4\gamma_1 \omega_1} f(\omega).$$

A função  $n(\omega) - 1$ , nesse caso, tem um pico e passa a diminuir logo depois. Enquanto, para  $\omega < \omega_1$ ,  $n(\omega)$  cresce com  $\omega$ , temos a chamada dispersão normal. Enquanto, para  $\omega > \omega_1$ ,  $n(\omega)$  diminui com  $\omega$ , temos a chamada dispersão anômala.