

АКАДЕМИЯ НАУК СССР

ГЕОМАГНЕТИЗМ  
И  
АЭРОНОМИЯ

Том XIII

(ОТДЕЛЬНЫЙ ОТТИСК)

2

---

МОСКВА · 1973

УДК 550.383

О РАЗДЕЛЕНИИ ПЕРЕМЕННОГО ГЕОМАГНИТНОГО ПОЛЯ НА НОРМАЛЬНУЮ И АНОМАЛЬНУЮ ЧАСТИ

М. Н. Бердичевский, М. С. Жданов

При удалении от земной поверхности нормальная и аномальная части переменного геомагнитного поля меняются по различным законам. На основе этого предлагается способ разделения поля на нормальную и аномальную части, для применения которого надо знать удельное сопротивление среды, содержащей неоднородность.

Существующие способы разделения переменного геомагнитного поля на нормальную и аномальную части основаны на принципе частотной фильтрации. В статье излагается новый способ разделения, в котором используется различие вертикальных распределений нормального и аномального полей.

Для иллюстрации способа возьмем плоскую модель (фигура), в которой проводящая земля ( $z > 0$ ) граничит с однородной непроводящей атмосферой ( $z < 0$ ). Удельное электрическое сопротивление земли всюду одно и то же, за исключением области  $Q$ , где оно меняется по произвольному закону

$$\rho(q) = \begin{cases} \rho_1 & \text{при } q \notin Q, \\ \rho_1 + \Delta\rho(q) & \text{при } q \in Q, \end{cases}$$

где  $q$  — точка наблюдения.

Атмосфера содержит область  $P$ , в которой распределены сторонние токи с плотностью  $j_{ст}$ . Магнитная проницаемость повсюду равна  $\mu_0$ . Токами смещения пренебрежем. Зависимость поля от времени выразим с помощью множителя  $\exp(-i\omega t)$ .

В атмосфере магнитное поле  $\mathbf{H}$  может быть описано скалярным потенциалом  $U$

$$\begin{aligned} \mathbf{H} &= -\text{grad } U \\ \Delta U &= 0 \end{aligned} \quad \left| \begin{array}{l} z \leq 0, \\ q \notin P \end{array} \right. \quad (1)$$

В земле вектор  $\mathbf{H}$  удовлетворяет трехмерному уравнению Гельмгольца

$$\Delta \mathbf{H} = k_1^2 \mathbf{H}, \quad z \geq 0, \quad q \notin Q, \quad (2)$$

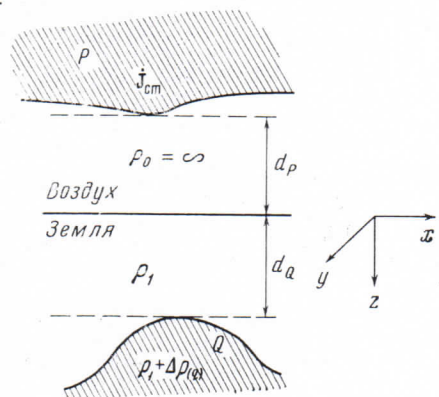
где  $k_1$  — волновое число

$$k_1^2 = -\frac{i\omega\mu_0}{\rho_1}.$$

Представим  $U$  и  $\mathbf{H}$  в виде интегралов Фурье

$$U = \frac{1}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} u e^{-i(\alpha x + \beta y)} d\alpha d\beta, \quad -d_p < z \leq 0,$$

$$\mathbf{H} = \frac{1}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} \mathbf{h} e^{-i(\alpha x + \beta y)} d\alpha d\beta, \quad d_q > z \geq 0, \quad (3)$$





где  $\alpha, \beta$  — пространственные частоты по осям  $x$  и  $y$ ;  $d_P, d_Q$  — минимальные расстояния от земной поверхности до областей  $P$  и  $Q$ ;  $u, \mathbf{h}$  — спектральные плотности, удовлетворяющие одномерным уравнениям Гельмгольца

$$\begin{aligned} u'' &= n_0^2 u, & -d_P < z \leq 0, \\ \mathbf{h}'' &= n_1^2 \mathbf{h}, & d_Q > z \geq 0, \\ n_0^2 &= \alpha^2 + \beta^2, & n_1^2 &= \alpha^2 + \beta^2 + k_1^2 \end{aligned} \quad (4)$$

(штрихи означают дифференцирование по  $z$ ). Таким образом

$$\begin{aligned} u &= u^+ e^{n_0 z} + u^- e^{-n_0 z}, & d_P < z \leq 0, \\ \mathbf{h} &= \mathbf{h}^+ e^{n_1 z} + \mathbf{h}^- e^{-n_1 z}, & d_Q > z \geq 0, \end{aligned} \quad (5)$$

где  $u^+, u^-, \mathbf{h}^+, \mathbf{h}^-$  — константы. Из условий

$$\operatorname{div} \mathbf{H} = 0 \quad \text{и} \quad \operatorname{rot}_z \mathbf{H}|_{z=0} = 0$$

следует, что

$$\alpha h_x + \beta h_y + i h_z' = 0, \quad (6a)$$

$$\alpha h_y = \beta h_x|_{z=0}. \quad (6b)$$

Разделим скалярный потенциал  $U$  и магнитное поле  $\mathbf{H}$  на две части: нормальную  $U_n, \mathbf{H}_n$  и аномальную  $U_a, \mathbf{H}_a$

$$U = U_n + U_a, \quad \mathbf{H} = \mathbf{H}_n + \mathbf{H}_a. \quad (7)$$

Соответственно разделятся спектральные плотности

$$u = u_n + u_a, \quad \mathbf{h} = \mathbf{h}_n + \mathbf{h}_a. \quad (8)$$

Нормальная часть отвечает полю, возбуждаемому сторонними токами в отсутствие неоднородности ( $\Delta \rho \equiv 0$ ), аномальная — полю, возникающему благодаря неоднородности.

Нормальная и аномальная части  $U$  и  $\mathbf{H}$  удовлетворяют уравнениям

$$\begin{aligned} \Delta U_n &= 0, & z \leq 0, & \quad q \notin P, \\ \Delta U_a &= 0, & z \leq 0, \\ \Delta \mathbf{H}_n &= k_1^2 \mathbf{H}_n, & z \geq 0, \\ \Delta \mathbf{H}_a &= k_1^2 \mathbf{H}_a, & z \geq 0, & \quad q \notin Q, \end{aligned} \quad (9)$$

а их спектральные плотности — уравнениям

$$\begin{aligned} u_n'' &= n_0^2 u_n, & -d_P < z \leq 0, \\ u_a'' &= n_0^2 u_a, & z \leq 0, \\ \mathbf{h}_n'' &= n_1^2 \mathbf{h}_n, & z \geq 0, \\ \mathbf{h}_a'' &= n_1^2 \mathbf{h}_a, & d_Q > z \geq 0. \end{aligned} \quad (10)$$

Сообразуя (10) с условием убывания поля на бесконечности, запишем

$$\begin{aligned} u_n &= u_n^+ e^{n_0 z} + u_n^- e^{-n_0 z}, & -d_P < z \leq 0, \\ u_a &= u_a^+ e^{n_0 z}, & z \leq 0, \\ \mathbf{h}_n &= \mathbf{h}_n^- e^{-n_1 z}, & z \geq 0, \\ \mathbf{h}_a &= \mathbf{h}_a^+ e^{n_1 z} + \mathbf{h}_a^- e^{-n_1 z}, & d_Q > z \geq 0. \end{aligned} \quad (11)$$

Найдем нормальную и аномальную части поля при заданном  $k_1$ . На земной поверхности

$$h_z|_{z=0} = h_{zn} + h_{zn}|_{z=0} = -n_0 u_a^+ + h_{zn}^-, \quad (12)$$

$$h_z'|_{z=0} = h_{zn}' + h_{zn}'|_{z=0} = -n_0^2 u_a^+ - n_1 h_{zn}^-. \quad (13)$$

Исключив  $h_{zn}^-$ , запишем

$$u_a^+ = - \frac{h_z' + n_1 h_z}{n_0^2 + n_1 n_0} \Big|_{z=0}. \quad (14)$$

Отсюда с учетом (6а)

$$\begin{aligned} h_{xa} \Big|_{z=0} &= i\alpha u_a^+ = \alpha \frac{\alpha h_x + \beta h_y - in_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}, \\ h_{ya} \Big|_{z=0} &= i\beta u_a^+ = \beta \frac{\alpha h_x + \beta h_y - in_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}, \\ h_{za} \Big|_{z=0} &= -n_0 u_a^+ = \frac{i\alpha h_x + i\beta h_y + n_1 h_z}{n_0 + n_1} \Big|_{z=0}, \\ h_{xn} \Big|_{z=0} &= h_x - h_{xa} \Big|_{z=0} = \frac{(n_0 n_1 + \beta^2) h_x - \alpha \beta h_y + i\alpha n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}, \\ h_{yn} \Big|_{z=0} &= h_y - h_{ya} \Big|_{z=0} = \frac{(n_0 n_1 + \alpha^2) h_y - \alpha \beta h_x + i\beta n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}, \\ h_{zn} \Big|_{z=0} &= h_z - h_{za} \Big|_{z=0} = \frac{n_0 h_z - i\alpha h_x - i\beta h_y}{n_0 + n_1} \Big|_{z=0}. \end{aligned} \quad (15)$$

Если при этом учесть (6б), то

$$\begin{aligned} h \Big|_{z=0} &= \frac{\alpha}{\beta} h \Big|_{z=0} = \frac{n_0^2 h_x - i\alpha n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0} = \frac{\alpha}{\beta} \left[ \frac{n_0^2 h_y - i\beta n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \right] \Big|_{z=0}, \\ h_{za} \Big|_{z=0} &= \frac{\alpha n_1 h_z + in_0^2 h_x}{\alpha(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0} = \frac{\beta n_1 h_z + in_0^2 h_y}{\beta(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}, \\ h_{xn} \Big|_{z=0} &= \frac{\alpha}{\beta} h_{yn} \Big|_{z=0} = \frac{n_0 n_1 h_x + i\alpha n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0} = \frac{\alpha}{\beta} \left[ \frac{n_0 n_1 h_y + i\beta n_1 h_z}{n_0(n_0 + n_1)} \right] \Big|_{z=0}, \\ h_{zn} \Big|_{z=0} &= \frac{\alpha n_0 h_z - in_0^2 h_x}{\alpha(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0} = \frac{\beta n_0 h_z - in_0^2 h_y}{\beta(n_0 + n_1)} \Big|_{z=0}. \end{aligned} \quad (16)$$

Из (11) видно, что потенциал нормального поля в полосе  $-d_p < z \leq 0$  состоит из двух членов, пропорциональных  $u_n^+$  и  $u_n^-$  и связанных с положительной и отрицательной экспонентами. Очевидно, что член, пропорциональный  $u_n^-$ , характеризует поле сторонних токов (первичное нормальное поле), а член, пропорциональный  $u_n^+$ , — поле токов, индуцированных в однородной земле (вторичное нормальное поле).

Аналогичную ситуацию имеем для аномального поля в полосе  $d_q > z \geq 0$ . Член, пропорциональный  $h_a^+$ , характеризует поле зарядов и токов, индуцированных в области  $Q$  (первичное аномальное поле), а член, пропорциональный  $h_a^-$ , — аномальное поле, отраженное от земной поверхности (вторичное аномальное поле).

Нормальное поле в воздухе и вертикальную компоненту аномального поля в земле нетрудно разделить на первичную и вторичную части. Согласно (11)

$$\begin{aligned} h_{zn} \Big|_{z=0} &= -n_0(u_n^+ - u_n^-), \\ h_{zn}' \Big|_{z=0} &= -n_1 h_{zn} \Big|_{z=0} = -n_0^2(u_n^+ + u_n^-), \\ h_{za} \Big|_{z=0} &= h_{za}^+ + h_{za}^-, \\ h_{za}' \Big|_{z=0} &= n_0 h_{za} \Big|_{z=0} = n_1(h_{za}^+ - h_{za}^-). \end{aligned} \quad (17)$$



Очевидно, что  $u_n^+$ ,  $u_n^-$  определяют вторичную и первичную части нормального поля в воздухе, а  $h_{za}^+$ ,  $h_{za}^-$  — первичную и вторичную части вертикальной компоненты аномального поля в земле.

Из системы (17) находим

$$\begin{aligned} u_n^+ &= \frac{1}{2n_0} \left( \frac{n_1}{n_0} - 1 \right) h_{zn}, & u_n^- &= \frac{1}{2n_0} \left( \frac{n_1}{n_0} + 1 \right) h_{zn}, \\ h_{za}^+ &= \frac{1}{2} \left( 1 + \frac{n_0}{n_1} \right) h_{za}, & h_{za}^- &= \frac{1}{2} \left( 1 - \frac{n_0}{n_1} \right) h_{za}, \end{aligned} \quad (18)$$

где спектральные плотности нормального и аномального полей определяются согласно (15) или (16). Отметим, что согласно (15) и (18)

$$u_n^- = \frac{n_0 h_z - i\alpha h_x - i\beta h_y}{2n_0^2}, \quad (19)$$

что совпадает с результатом, получаемым с помощью классического метода Гаусса.

Синтезируя спектральные плотности нормального и аномального полей и потенциалов и их первичных и вторичных частей, получаем

$$U_{n,a}^\pm = \frac{1}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} u_{n,a}^\pm e^{\pm n_0 z} e^{-i(\alpha x + \beta y)} d\alpha d\beta, \quad -d_p < z \leq 0, \quad (20)$$

$$H_{zn,a}^\pm = \frac{1}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} h_{zn,a}^\pm e^{\pm n_1 z} e^{-i(\alpha x + \beta y)} d\alpha d\beta, \quad 0 \leq z < d_q.$$

Отметим, что в двумерном случае, когда

$$\frac{\partial \mathbf{H}_a(H_{xa}, 0, H_{za})}{\partial y} \equiv 0,$$

вертикальные компоненты  $H_{za}^\pm$  позволяют найти полный вектор  $\mathbf{H}_a^\pm$ . Действительно, благодаря соленоидальности магнитного поля

$$\mathbf{H}_a^\pm = 1_x \int_x^{\infty} \frac{\partial H_{za}^\pm}{\partial z} dx + 1_z H_{za}^\pm. \quad (21)$$

В трехмерном случае по  $H_{za}^\pm$  можно найти поперечно-электрическую моду  $\mathbf{H}_a^\pm$ .

Введенное указанным выше образом первичное аномальное поле  $\mathbf{H}_a^+$  представляет собой поле, возбуждаемое неоднородностью  $Q$  в безграничном однородном пространстве с волновым числом  $k_1$ . Выделение этого поля (в двумерном случае) или даже поперечно-электрической моды этого поля (в трехмерном случае) существенно облегчает решение задачи о нахождении области  $Q$ .

Изложенный способ нетрудно распространить на модели с произвольным рельефом земной поверхности, и в частности на сферическую модель.