

В. Н. СТРАХОВ

**О РЕШЕНИИ ПРЯМОЙ И ОБРАТНОЙ ДВУХМЕРНОЙ ЗАДАЧИ
ГРАВИРАЗВЕДКИ И МАГНИТОРАЗВЕДКИ**

(Представлено академиком М. А. Садовским 25 III 1974)

1. Пусть $\rho \in Z$ и $f \in X$ — функции, описывающие распределение источников и основной элемент поля (¹), Z и X — соответствующим образом выбранные метрические пространства (обычно Z — локально-выпуклое пространство, X — банахово).

Прямая задача (гравиметрии и магнитометрии) состоит в нахождении функционалов F_k над пространством X (линейных или нелинейных) на элементе f по формуле

$$F_k(f) = \Phi_k(\rho), \quad k=1, 2, \dots, P, \quad (1)$$

где Φ_k — некоторые (зависящие от F_k) функционалы над пространством Z .

Обратная задача (гравиметрии, магнитометрии) состоит в нахождении функционалов ψ_k над пространством Z (линейных или нелинейных) на элементе ρ по формуле

$$\psi_k(\rho) = \theta_k(f), \quad k=1, 2, \dots, R, \quad (2)$$

где θ_k — некоторые (зависящие от ψ_k) функционалы над пространством X . При этом элемент f фактически нам неизвестен, а заданным является некоторый набор приближенных значений $F_{j,\delta}(f) = F_j(f) + \delta F_j$ функционалов F_j над пространством X . Обычно все F_j — линейные функционалы (¹).

2. Способы приближенного решения прямой задачи описываются формулой

$$F_k(f) \approx \Phi_k^*(\rho^*); \quad (3)$$

здесь ρ^* — распределение источников, аппроксимирующее распределение ρ , Φ_k^* — функционал, аппроксимирующий функционал Φ_k .

Соответственно способы приближенного решения обратной задачи описываются формулой

$$\psi_k(\rho) \approx \theta_k^*(f^*), \quad (4)$$

где $f^* \in X$ — элемент, аппроксимирующий элемент f , θ_k^* — функционал, аппроксимирующий функционал θ_k .

Метод подбора при решении обратной задачи состоит в использовании соотношения ($f^* \equiv f_{\rho^*}$)

$$\theta_k^*(f_{\rho^*}) \equiv \Delta_k(\rho'), \quad (5)$$

где ρ' — некоторое распределение источников поля, Δ_k — определяемый видом функционала θ_k функционал над пространством Z ; ρ' определяется таким образом, чтобы величина

$$v(f, f_{\rho'}) = \|F_\delta(f) - F(f_{\rho'})\|$$

была достаточно мала. Здесь $F_\delta(f) = F(f) + \delta F$ — вектор с компонентами $F_{j,\delta}(f)$, $F(f)$ и δF — векторы с компонентами $F_j(f)$ и δF_j , $j=1, 2, \dots, N$, соответственно, $F(f_{\rho'})$ — вектор с компонентами $F_j(f_{\rho'})$.

В классическом методе подбора по вектору $F_\delta(f)$ пытаются отыскать такой набор значений функционалов $\psi_k(\rho)$, $k=1, 2, \dots, R$, которым эле-

мент ρ определяется однозначно. В силу известной неоднозначности и неустойчивости решения обратной задачи этот подход связан с большими трудностями — даже при поиске приближенных решений в априорно заданных классах единственности решения обратной задачи. В связи с этим в настоящее время все большее и большее внимание уделяется методам подбора, в которых определяемый набор функционалов не дает возможности найти ρ , но характеризует некоторые основные черты распределения источников.

3. При решении прямой и обратной задачи гравиметрии и магнитометрии за распределения источников ρ^* (в (3)) и ρ' (в (5)) разумно выбирать некоторую совокупность точечных источников равной интенсивности. Кроме того при изучении аномалий, порожденных изолированными телами, в качестве системы функционалов (над пространством Z), характеризующих источники, разумно выбрать систему гармонических моментов источников относительно а priori заданной точки. Этот подход конкретизируется ниже для случая линейных аномалий, допускающих использование идеализации двумерной задачи.

4. Пусть источники поля распределены по финитной области S (с плотностью $\delta(\xi, \zeta)$ в случае гравитационной задачи, с интенсивностью намагниченности $I(\xi, \zeta) = I_x(\xi, \zeta) + iI_z(\xi, \zeta)$ в случае магнитной, I_x и I_z — составляющие вектора намагниченности по соответствующим осям координат).

Обозначим через $s = x + iz$ комплексную переменную, $G(s) = g_z(x, z) + ig_x(x, z)$, $H(s) = Z(x, z) + iX(x, z)$ — комплексные напряженности апомальных внешних полей (гравитационного, магнитного). Имеем (f — универсальная гравитационная постоянная)

$$G(s) = 2if \iint \frac{\delta(\xi, \zeta)}{\sigma - s} dS, \quad (6)$$

$$H(s) = 2i \iint \frac{I(\xi, \zeta)}{(\sigma - s)^2} dS. \quad (7)$$

На бесконечности $G(s)$ и $H(s)$ представимы рядами Лорана:

$$G(s) = -2if \sum_{n=0}^{\infty} \frac{m_n(s_0)}{(s - s_0)^{n+1}}, \quad (8)$$

$$H(s) = 2i \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(n+1)M_n(s_0)}{(s - s_0)^{n+2}}; \quad (9)$$

здесь $m_n(s_0)$ и $M_n(s_0)$ — комплексные моменты тяготеющих и намагниченных масс относительно точки s_0 :

$$m_n(s_0) = \iint_S \delta(\xi, \zeta) (\sigma - s_0)^n dS, \quad (10)$$

$$M_n(s_0) = \iint_S I(\xi, \zeta) (\sigma - s_0)^n dS. \quad (11)$$

Пусть ρ и ρ^* — два различных распределения источников (тяготеющих, намагниченных масс). Будем говорить, что распределение ρ^* аппроксимирует распределение ρ с гравитационной (магнитной) степенью точности n , если для любой точки s_0

$$m_k^\rho(s_0) = m_k^{\rho^*}(s_0), \quad k=0, 1, 2, \dots, n \quad (12)$$

(гравитационная задача);

$$M_k^\rho(s_0) = M_k^{\rho^*}(s_0), \quad k=0, 1, 2, \dots, n \quad (13)$$

2) по приближенным значениям функции $G(s)$ находятся приближенные значения функции

$$\Sigma(s) = \exp \left[-\frac{1}{2ifm} \int_0^s G(s) ds \right] \quad (20)$$

и далее отыскивается такое (наименьшее) число n , чтобы функция

$$\Sigma_n(s) = (\Sigma(s))^n \quad (21)$$

с разумной степенью точности аппроксимировалась полиномом степени n :

$$\Sigma_n(s) \approx \omega_n(s) = B_0 s^n + B_1 s^{n-1} + \dots + B_n. \quad (22)$$

Корни s_m , $m=1, 2, \dots, n$, уравнения $\omega_n(s)=0$ принимаются за координаты точечных масс; величина массы принимается равной $\mu \approx \mu_0 = m_0/n$. По найденной аппроксимации точечными массами возможен подсчет моментов порядков $m=1, 2, \dots, n$, которые затем принимаются за моменты искомого распределения масс.

7. Пусть аппроксимация точечными массами построена. Если известно, что исследуемая аномалия порождена массами известной постоянной плотности δ , распределенными по конечной односвязной области S с простой опрямляемой жордановой границей Γ , то (приближенно) область S может быть найдена с помощью алгоритмов выметания, предложенных Д. Зидаровым (см. (6-8)). Возможно также использование алгоритмов типа предложенных в работе (9).

8. Обобщение описанных алгоритмов решения прямой и обратной задачи гравиметрии на случай магнитного поля очевидно.

Институт физики Земли им. О. Ю. Шмидта
Академии наук СССР
Москва

Поступило
18 III 1974

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- ¹ В. Н. Страхов, ДАН, т. 211, № 1 (1973). ² А. П. Мишина, И. В. Проскуряков, Высшая алгебра, сер. Справ. матем. библи., М., 1961. ³ В. И. Крылов, Приближенное вычисление интегралов, М., 1959. ⁴ В. В. Воеводин, Численные методы алгебры, «Наука», 1966. ⁵ В. Л. Загускин, Справочник по численным методам решения алгебраических и трансцендентных уравнений, М., 1960. ⁶ Д. П. Зидаров, О решении обратной задачи потенциала и его применении в геофизике, София, 1968. ⁷ D. Zidarov, Zh. Zhelev, Geophys. Prosp., v. 28, № 1 (1970). ⁸ Ж. Желев, Изв. на Геофиз. инст., т. 18, София, 1972. ⁹ В. Н. Страхов, ДАН, т. 213, № 1 (1973).