

НАИЛУЧШИЕ ОЦЕНКИ ЛИНЕЙНЫХ ФУНКЦИОНАЛОВ И

МЕТОД БАКУСА-ГИЛЬБЕРТА

(согласно с Г.А. Рыжиковым)*

Статьи Бакуса и Гильберта, появившиеся в 1967–1970 гг. [1–3], вызвали интерес у геофизиков, которых привлекали как сама идея конструирования алгоритма интерпретации наблюдений¹, так и возможность получения количественных характеристик алгоритма² (таких как разрешающая длина – *resolving length*, ошибка-эфтор) и связи между ними. Так, уже на конференции 1971 г. [4] были представлены три работы, отирающиеся на метод Бакуса-Гильберта (метод Б–Г). В то же время, – и этот факт отмечался рядом авторов работ (см., например, [5, 6]), – метод Б–Г не свободен от существенных недостатков, которые связывались (как мы показали, справедливо) с наличием в методе некоторой свободы в выборе весовой функции $s(x, x_0)$, определяющей меру разрешающей длины и критерий оптимальности алгоритма. Тем не менее, поток работ, в которых использовался метод Б–Г, не только не иссяк, но и обрел силу: утвердился выбор весовой функции $(s(x, x_0)) = (x - x_0)^2$) и в этой конкретной форме (по нашему мнению, наиболее неудачной) описание метода вошло в ряд монографий и учебников (например, [7–14]).

Эти причины побудили авторов настоящей статьи показать на примере свойств достаточно широкого класса оценок линейных функционалов, что идеология метода Б–Г является далеко не безупречной. Являясь врожденными, дефекты заложены в самой основе метода.

1. Постановка задачи интерпретации наблюдений

Наблюдения геофизического поля ρ в самом общем случае³ представляет собой множество (конечное) нелинейных функционалов:

$$u_i = \int \Phi_i(x) \rho(x) dx + \varepsilon_i. \quad (1)$$

где \tilde{u}_i – число, полученное в результате i -го измерения, $\rho(x)$ – исследуемое поле, $\tilde{\varepsilon}$ – случайные функции, описывающие как недетерминированность, так и недетерминированность связи поля ρ и выбранного метода наблюдений $\{\tilde{u}_i\}$. Конечность множества наблюдений делает бессмыслицей попытку восстановления функции $\rho(x)$, – речь может идти лишь о конечном числе параметров, – а неизбежное наличие $\tilde{\varepsilon}$ превращает любую задачу интерпретации наблюдений в задачу статистического оценивания. Модель наблюдений. Записывая (формальное) разложение в ряд Тейлора функционала \tilde{u}_i :

$$\tilde{u}_i(\tilde{\rho}, \tilde{\varepsilon}) = u_i(\tilde{\rho}_0, \tilde{\varepsilon}_0) + \frac{\delta}{\delta \tilde{\rho}} u_i(\tilde{\rho} - \tilde{\rho}_0) - \frac{\delta}{\delta \tilde{\varepsilon}} u_i(\tilde{\varepsilon} - \tilde{\varepsilon}_0)$$

и вводя обозначения

$$u_i = u_i(\rho, \varepsilon) - u_i(\rho_0, \varepsilon_0),$$

$$\rho = \tilde{\rho} - \tilde{\rho}_0,$$

$$\Phi_i = \frac{\delta}{\delta \tilde{\rho}} u_i,$$

$$\varepsilon_i = \frac{\delta}{\delta \tilde{\varepsilon}} u_i(\tilde{\varepsilon} - \tilde{\varepsilon}_0),$$

представим линеаризацию отображения \tilde{U}_i в форме

$$U = \{u_i = \Phi_i(\rho) + \varepsilon_i\}, \quad i = 1, 2, \dots, n.$$

Полагая функционалы Φ_i непрерывными (наблюдения выбираются так, что конечными вариациями поля ρ соответствуют конечные вариации наблюдений), запишем i -е наблюдение:

$$u_i = \int \Phi_i(x) \rho(x) dx + \varepsilon_i.$$

⁴ Задача восстановления функции $\rho(x)$ бессмыслица и по другой причине: реально отсутствует как возможность, так и потребность переработки бесконечной информации, содержащейся в абсолютно точном задании функции ρ ; в крайнем случае потребности ограничиваются алгоритмическим заданием функции $\rho(x)$, например, $\rho(x) = ax^2 + bx + c$, но и этот случай исключается при интерпретации реальных измерений: ошибки $\tilde{\varepsilon}$ возникают по меньшей мере в силу того, что результат любого измерения – число, содержащее конечное множество значащих цифр.

¹ Работа прежде не публиковалась.

² Метод позволял наглядно представить структуру алгоритма.

³ Соответственно характеристикам возможностей интерпретации наблюдений.

³ Например, поля скорости сейсмических волн как функций пространственных координат, поля проводимости земных пород как функции пространственных координат и частоты зондирующего электромагнитного поля и т. д.