

УДК: 52-355:51

## ЗАКОН ПОДОБИЯ ПРИ СПЕКТРАЛЬНОМ ОЦЕНИВАНИИ ВРЕМЕННОГО РЯДА. II\*

В.Ю.ТЕРЕБИЖ

Поступила 9 октября 1996

Во второй части работы (см. [1]) приводятся результаты вспомогательного характера для процесса авторегрессии первого порядка. Дана формальная постановка задачи оценивания спектральной плотности временного ряда как обратной задачи математической физики.

3. *Процесс авторегрессии первого порядка.* Для иллюстрации приводимых далее общих соотношений случай частотно-ограниченного белого шума слишком прост, поэтому рассмотрим более сложный пример, играющий вместе с тем важную практическую роль.

В случае гауссова авторегрессионного процесса первого порядка (см. [2,3]) с дисперсией  $\sigma^2$ , обозначаемого обычно посредством AR-1, последовательные его значения  $\xi_k \equiv \xi(k \cdot \delta t)$  связаны линейным соотношением

$$\xi_{k+1} = \rho \cdot \xi_k + \varepsilon_{k+1}, \quad k = 0, 1, \dots, \quad (3.1)$$

где  $\rho$  - коэффициент корреляции между ними (мы считаем  $|\rho| < 1$ ), а  $(\varepsilon_k)$  - некоррелированные гауссовы случайные величины с дисперсией  $\sigma_\varepsilon^2 = (1 - \rho^2)\sigma^2$ . Типичная реализация процесса AR-1 при  $\rho=0.7$  и  $\sigma^2=1$  представлена на рис. 1.1.

Спектральная плотность процесса AR-1 равна

$$g_0(\nu) = \frac{(1 - \rho^2)\sigma^2 \delta t}{1 + \rho^2 - 2\rho \cdot \cos(2\pi\nu\delta t)}, \quad |\nu| \leq \nu_c. \quad (3.2)$$

Как это обычно делается, перейдем к безразмерной частоте  $f$  и введем соответствующую спектральную плотность  $s(f)$ :

$$f \equiv \nu \cdot \delta t, \quad s(f) \equiv g_0(\nu) / \delta t, \quad -1/2 \leq f \leq 1/2. \quad (3.3)$$

\* Нумерация параграфов в этой и последующих трех статьях этой серии является продолжением нумерации первой статьи, напечатанной в предыдущем выпуске журнала.

Обозначая еще  $b = \sigma_\epsilon^2 = (1 - \rho^2)\sigma^2 > 0$ , получаем:

$$s(f) = \frac{b}{1 + \rho^2 - 2\rho \cdot \cos(2\pi f)}, \quad |f| \leq 1/2. \quad (3.4)$$

Подстановка (3.2) в (2.11) дает следующее простое выражение для ковариационных коэффициентов:

$$r_n = r_0 \cdot \rho^n, \quad r_0 = \sigma^2, \quad n = 0, 1, \dots, \quad (3.5)$$

и конечно,  $r_{-n} = r_n$ . Таким образом, абсолютная величина  $r_n$  экспоненциально убывает с ростом запаздывания (процесс AR-1 служит моделью марковского ряда). Согласно (2.18) и (3.5), ковариационная матрица процесса AR-1 имеет вид:

$$R = \frac{b}{1 - \rho^2} \cdot \begin{bmatrix} 1 & \rho & \rho^2 & \dots & \rho^{N-1} \\ \rho & 1 & \rho & \dots & \rho^{N-2} \\ \dots & \dots & \dots & \dots & \dots \\ \rho^{N-1} & \rho^{N-2} & \dots & \dots & 1 \end{bmatrix}. \quad (3.6)$$

где мы приняли во внимание, что  $r_0 = b/(1 - \rho^2)$ . Поскольку в данном случае определитель  $D \equiv \det(R) = b^N / (1 - \rho^2)^N$ , входящая в (2.17) обратная матрица  $R^{-1}$  равна

$$R^{-1} = b^{-1} \cdot \begin{bmatrix} 1 & -\rho & 0 & \dots & 0 & 0 & 0 \\ -\rho & 1 + \rho^2 & -\rho & \dots & 0 & 0 & 0 \\ \dots & \dots & \dots & \dots & \dots & \dots & \dots \\ 0 & 0 & 0 & \dots & -\rho & 1 + \rho^2 & -\rho \\ 0 & 0 & 0 & \dots & 0 & -\rho & 1 \end{bmatrix}. \quad (3.7)$$

Таким образом, плотность распределения (2.17)  $N$ -мерного вектора  $\xi$  можно записать в виде:

$$\varphi(y|b, \rho) = \sqrt{\frac{1 - \rho^2}{(2\pi b)^N}} \cdot \exp\left\{-\frac{1}{2b} \left[ (1 - \rho^2)y_0^2 + \sum_{k=0}^{N-2} (y_{k+1} - \rho y_k)^2 \right]\right\}. \quad (3.8)$$

Модель AR-1 определяется значениями всего двух параметров:  $b$  и  $\rho$ . По определению, при фиксированной реализации  $y$  временного ряда оценки максимального правдоподобия этих параметров  $\hat{b}(y)$  и  $\hat{\rho}(y)$  находятся как решения уравнений:

$$\frac{\partial}{\partial b} [\ln \varphi(y|b, \rho)] = 0, \quad \frac{\partial}{\partial \rho} [\ln \varphi(y|b, \rho)] = 0. \quad (3.9)$$

Нетрудно проверить, что в случае  $N \gg 1$  мы имеем из (3.8) и (3.9):

$$\hat{\rho}(y) \equiv \frac{\sum_{k=0}^{N-2} y_k y_{k+1}}{\sum_{k=0}^{N-2} y_k^2}, \quad (3.10)$$

$$\hat{b}(y) \equiv \frac{1}{N} \sum_{k=0}^{N-2} (y_{k+1} - \hat{\rho} y_k)^2. \quad (3.11)$$

Смысл выражений в правых частях двух последних формул вполне понятен:  $\hat{\rho}$  оценивается как выборочный коэффициент корреляции последовательных отсчетов, а  $\hat{b}$  - как выборочная дисперсия шума  $\varepsilon$  в модели (3.1).

Для выяснения качества произвольных статистических оценок  $b$  и  $\rho$  следует найти *матрицу Фишера* [4]. В данном случае это матрица  $I(b, \rho)$  второго порядка с элементами:

$$I_{11} \equiv \left\langle -\frac{\partial^2}{\partial b^2} \ln \varphi(\xi | b, \rho) \right\rangle = \frac{N}{2b^2}, \quad (3.12)$$

$$I_{12} = I_{21} \equiv \left\langle -\frac{\partial^2}{\partial b \partial \rho} \ln \varphi(\xi | b, \rho) \right\rangle = \frac{\rho}{b(1-\rho^2)}, \quad (3.13)$$

$$I_{22} \equiv \left\langle -\frac{\partial^2}{\partial \rho^2} \ln \varphi(\xi | b, \rho) \right\rangle = \frac{N-1-(N-3)\rho^2}{(1-\rho^2)^2}. \quad (3.14)$$

Приведенные здесь точные выражения следуют из (3.8); в асимптотическом случае, когда  $N \gg 1$ , мы получаем из них для не слишком близких к 1 значений  $\rho$ :

$$I \equiv N \cdot \begin{bmatrix} 1/(2b^2) & 0 \\ 0 & 1/(1-\rho^2) \end{bmatrix}, \quad I^{-1} \equiv \frac{1}{N} \cdot \begin{bmatrix} 2b^2 & 0 \\ 0 & 1-\rho^2 \end{bmatrix}. \quad (3.15)$$

Согласно *неравенству информации* (см. [4]), дисперсии произвольных несмещенных оценок  $b^*$  и  $\rho^*$  искомых параметров ограничены снизу значениями

$$\text{Var}(b^*) \geq (I^{-1})_{11}, \quad \text{Var}(\rho^*) \geq (I^{-1})_{22}. \quad (3.16)$$

Подставляя сюда из (3.15) диагональные элементы обратной матрицы Фишера, получаем следующие нижние границы стандартных отклонений:

$$\sigma(b^*) \geq b\sqrt{2/N}, \quad \sigma(\rho^*) \geq \sqrt{(1-\rho^2)/N}. \quad (3.17)$$

Как видно, по мере увеличения объема выборки точность оценивания параметров  $b$  и  $\rho$  неограниченно возрастает, то есть оценки, близкие к границе неравенства информации, являются *состоятельными*. Что касается возможной связи между оценками  $b^*$  и  $\rho^*$ , то из (3.15) следует, что

они асимптотически некоррелированы.

Таким образом, если нам задан достаточно протяженный временной ряд  $y$  и, кроме того, известно, что он является реализацией процесса AR-1, то можно с надлежащей точностью оценить значения параметров  $b$  и  $\rho$ , а после подстановки полученных значений в (3.4) мы найдем и оценку спектральной плотности. Разумеется, последняя представляет собой гладкую функцию.

Иной результат мы получим в том случае, когда информация о типе изучаемого процесса отсутствует. При этом вместо двух параметров приходится оценивать значения гораздо более обширной совокупности, а именно, отсчетов спектральной плотности при различных значениях частоты. Согласно принятой терминологии, здесь производится *непараметрическое оценивание*, хотя в действительности оцениваются тоже значения параметров, только их количество велико. Как уже говорилось во Введении, статистики типа периодограммы Шустера оказываются несостоятельными.

Приведенный пример наглядно демонстрирует важность априорной информации о характере искомого объекта. В этой связи стоит заметить, что метод максимума энтропии Берга [5] по сути дела вводит предположение о том, что процесс относится к классу авторегрессионных AR- $p$ , и лишь его порядок  $p$  остается неизвестным и подлежит оцениванию. Именно на этом предположении и на достаточной гибкости описания с помощью процессов AR- $p$  основана та эффективность метода максимума энтропии, которую он показывает во многих реальных ситуациях. Вместе с тем, если исходный процесс далек от авторегрессионного (а к таковым можно отнести уже простую суперпозицию чисто периодической функции и случайного шума), то выводы метода максимума энтропии будут далеки от действительности. Это лишний раз свидетельствует о том, что задача анализа данных состоит не только в использовании *всей* имеющейся априорной информации относительно объекта, но и в использовании *только* этой информации.

#### 4. Постановка обратной задачи спектрального оценивания.

Напомним общую постановку задачи оценивания, вообще говоря, многомерного параметра  $a$  по данным наблюдений [4,6]. Пусть  $y$  - известная нам реализация многомерной случайной величины  $\xi$ , плотность распределения которой  $\varphi(\cdot|a)$  зависит от параметра  $a$ . Тогда в качестве оценки параметра  $a$  может рассматриваться всякая функция  $u(y)$ , - как говорят, *выборочная статистика*. Следуя Фишеру, среди всех таких статистик нужно разыскать оценку с наименьшим среднеквадратическим отклонением от истинного значения  $a$ ; эта оценка называется *эффективной*.

При спектральном оценивании в нашем распоряжении имеется

конечная выборка значений временного ряда  $y \equiv [y_0, y_1, \dots, y_{N-1}]$ , являющаяся реализацией гауссовой случайной величины  $\xi \equiv [\xi_0, \xi_1, \dots, \xi_{N-1}]$  с плотностью (2.17). Перепишем (2.11) с учетом обозначений (3.3) в виде

$$r_n = \int_{-1/2}^{1/2} \exp(i \cdot 2\pi n f) s(f) df, \quad n = 0, 1, \dots, N-1, \quad (4.1)$$

и перейдем в  $\Phi(\cdot|r)$  от совокупности коэффициентов ковариации  $r \equiv [r_0, r_1, \dots, r_{N-1}]$  к спектральной плотности процесса. Теперь в качестве неизвестного вектора выступает совокупность значений  $s \equiv [s_1, \dots, s_F]$  спектральной плотности  $s(f)$  на выбранной подходящим образом сетке частот, а плотность распределения  $\Phi(\cdot|r)$  может рассматриваться как заданная функция вектора  $s$ . Таким образом, мы имеем здесь стандартную задачу многомерного параметрического оценивания  $s$  по выборке  $y$ . Важно подчеркнуть, что для нахождения строгих теоретических ограничений на оценки спектральной плотности достаточно соотношений (4.1). Именно на них и будет базироваться последующий анализ.

Вместе с тем, при нахождении явного выражения для оценки плотности логически строгий подход, связывающий  $s$  непосредственно с выборкой  $y$ , приводит к сложным нелинейным уравнениям. Упростить задачу позволяет следующее соображение: по сути дела мы сталкиваемся здесь с вложенными одна в другую обратными задачами, из которых внешняя заключается в нахождении эффективной оценки  $s(y)$  совокупности  $r$ , а внутренняя - в оценивании спектральной плотности по случайной выборке коэффициентов ковариации. Поскольку качество решения связано прежде всего с неустойчивостью обратной задачи, можно разбить решение на два этапа: сначала строится подходящая оценка выборочных коэффициентов ковариации  $c \equiv [c_0, c_1, \dots, c_{N-1}]$ , а затем обращается (4.1).

Уже без учета статистического характера обратной задачи нетрудно убедиться в неоднозначности ее решения. В самом деле, соотношения (4.1), рассматриваемые как частный случай известной *проблемы моментов*, не позволяют полностью восстановить  $s(f)$  на основании лишь конечной совокупности  $r$  (так, мы могли бы существенно варьировать высоко-частотный хвост  $s(f)$ , сохраняя практически неизменной совокупность первых коэффициентов ковариации). Для однозначного восстановления требуется обширная априорная информация относительно  $s(f)$ . Неустойчивость задачи становится тем более очевидной, если мы примем во внимание, что точные значения коэффициентов ковариации  $r_0, r_1, \dots, r_{N-1}$  на опыте неизвестны; в нашем распоряжении имеется лишь случайная выборка  $y$ , из элементов которой могут быть построены различные оценки

$c_0(y), c_1(y), \dots, c_{N-1}(y)$  истинных коэффициентов ковариации. Характер обратной задачи (4.1) свидетельствует о том, что неточности последних весьма существенно сказываются на качестве оценивания спектральной плотности.

5. *Энтропия.* Согласно Шеннону [7], информация  $J(\xi|r)$ , связанная со случайной величиной  $\xi$ , определяется следующим образом:

$$J(\xi|r) = -\ln \varphi(\xi|r), \quad (5.1)$$

а ее среднее значение есть энтропия  $\mathcal{E}(r)$ :

$$\mathcal{E}(r) = \langle J(\xi|r) \rangle. \quad (5.2)$$

Подставляя в (5.1) выражение (2.17), находим для данного случая:

$$J(\xi|r) = \frac{1}{2} [N \ln(2\pi) + \ln D(r) + \xi' R^{-1} \xi], \quad (5.3)$$

где  $D(r) = \det(R)$ . Как известно (см. [8], теорема 3.3.3), если  $x$  -  $N$ - мерный гауссов случайный вектор с нулевым средним и ковариационной матрицей  $R$ , то скалярная случайная величина  $\zeta_N \equiv \xi' R^{-1} \xi$  подчиняется распределению  $\chi_N^2$ . Отсюда следует, что среднее значение и дисперсия  $\zeta_N$  равны

$$\langle \xi' R^{-1} \xi \rangle = N, \quad \text{Var}(\xi' R^{-1} \xi) = 2N. \quad (5.4)$$

Усредняя (5.3) с учетом (5.4), получаем для энтропии:

$$\mathcal{E}(r) = \frac{1}{2} [N \ln(2\pi e) + \ln D(r)]. \quad (5.5)$$

Со времени работы Хотеллинга [9] известно, что возможность компактизации информации, связанной с многомерной случайной величиной, зависит прежде всего от вида спектра ее ковариационной матрицы. Пусть  $\alpha \equiv [\alpha_0, \alpha_1, \dots, \alpha_{N-1}]'$  - вектор собственных чисел матрицы  $R$ . Поскольку ковариационная матрица предполагается положительно определенной, мы имеем  $\alpha_j > 0$  для всех  $j$ , а определитель (см., например, [10])

$$D = \prod_{j=0}^{N-1} \alpha_j. \quad (5.6)$$

Из двух последних формул следует:

$$\mathcal{E}(r) = \frac{1}{2} \sum_{j=0}^{N-1} \ln(2\pi e \alpha_j). \quad (5.7)$$

Основной вклад в энтропию вносят наибольшие собственные числа ковариационной матрицы, однако даже в типичном для практики случае,

когда диапазон значений  $\alpha$ , весьма широк, неравноценность вклада смягчается логарифмической зависимостью. Далее предполагается для удобства, что совокупность  $\{\alpha_j\}$  пронумерована в порядке убывания собственных чисел.

Крымская лаборатория Гос. астрономического института  
им. П.К. Штернберга.

## SIMILARITY LAW IN A TIME SERIES SPECTRAL ESTIMATION. II

V.Yu.TEREBIZH

In the second part of investigation (see [1]) we give auxiliary results concerning the autoregression process of first order. A strict formulaion of the spectral estimation problem as an inverse problem of mathematical physics is considered.

## ЛИТЕРАТУРА

1. В.Ю.Теребиж, *Астрофизика*, 40, 139, 1997 (часть I данной серии).
2. T.W.Anderson, *The Statistical Analysis of Time Series*, Wiley, New York, 1971; Т.Андерсон, *Статистический анализ временных рядов*, Мир, М., 1976.
3. В.Ю.Теребиж, *Анализ временны'х рядов в астрофизике*, Наука, М., 1992.
4. M.G.Kendall, A.Stuart, *The Advanced Theory of Statistics*, Vols. 2, 3, Griffin, London, 1969; М.Кендалл, А.Стьюарт, *Статистические выводы и связи*, Наука, М., 1973; *Многомерный статистический анализ и временные ряды*, Наука, М., 1976.
5. J.P.Burg, Paper presented at the 37-th Ann. Int. Meeting, Oklahoma City, 1967.
6. А.А.Боровков, *Математическая статистика*, Наука, М., 1984.
7. C.Shannon, *C.Bell Syst. Techn. J.*, 27, 379, 623, 1948.

8. *T.W.Anderson*, An Introduction to Multivariate Statistical Analysis, Wiley, New York, 1957; *Т.Андерсон*, Введение в многомерный статистический анализ, ФМ, М., 1963.
9. *H.Hotelling*, Journ. Educ. Psych., 24, 417, 498, 1933.
10. *R.Bellman*, Intruduction to Matrix Analysis, McGrow-Hill, New York, 1960; *Р.Беллман*, Введение в теорию матриц, Наука, М., 1969.