

Ц 840 б

29/1-43

Э-458.

СООБЩЕНИЯ
ОБЪЕДИНЕННОГО
ИНСТИТУТА
ЯДЕРНЫХ
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна

460/2-73

P10 - 6818



Г. Элер, П.М. Гопыч, Г.В. Винель,
В. Хабенихт, Л.А. Вылова

МОСКОВСКАЯ ЯДЕРНЫХ ПРОБЛЕМ

ЭКСПРЕСС-ПРОГРАММА
ОБРАБОТКИ СПЕКТРОВ ЭПОС.
ОПИСАНИЕ ПРОЦЕДУР
КОНСТРУКЦИИ СПЕКТРОВ, ПОИСКА ПИКОВ,
ДЕЛЕНИЯ СПЕКТРА НА ИНТЕРВАЛЫ,
ОПРЕДЕЛЕНИЯ ПАРАМЕТРОВ ФОНА

1972

P10 - 6818

Г. Элер, П.М. Гопыч, Г.В. Винель,
В.Хабенихт, Л.А. Вылова

ЭКСПРЕСС-ПРОГРАММА
ОБРАБОТКИ СПЕКТРОВ ЭПОС.
ОПИСАНИЕ ПРОЦЕДУР
КОНСТРУКЦИИ СПЕКТРОВ, ПОИСКА ПИКОВ,
ДЕЛЕНИЯ СПЕКТРА НА ИНТЕРВАЛЫ,
ОПРЕДЕЛЕНИЯ ПАРАМЕТРОВ ФОНА

Объединенный институт
ядерных исследований
БИБЛИОТЕКА

В сообщении кратко описаны назначение и принципы работы четырех процедур, входящих в первую часть экспресс-программы обработки спектров (ЭПОС-1). Общее описание ЭПОС содержится в /1/. Процедуры написаны на языке АЛГОЛ-60 для БЭСМ-4. Имеется вариант в машинном коде МИНСК-2 (МИНСК-22) и фортранные варианты для БЭСМ-6 и Hewlett Packard 2116B.

Процедура Spekt предназначена для генерации искусственных спектров в виде:

$$eks = fon + \sum f[j] \quad j = 1 \dots pik, \quad (I)$$

где fon - полином третьей степени, описывающий фон, $f[j]$ - функции, описывающие форму пика, pik - число пиков в спектре. Предполагаемая форма пика - симметричный гауссиан:

$$f[j] = ra[j] * \exp(-2.7725887 * ((k - re[j]) / b[j])^2),$$

где k -номер канала, $ra[j]$ -амплитуда, $re[j]$ - положение, $b[j] = \sqrt{b0 + b1 * re[j]}$ - полуширина j -го пика.

Для получения спектров со статистикой в каждом канале находим статистический фактор

$$sta = z * st * \sqrt{eks}, \quad (II)$$

где z -квазислучайное число, st -параметр статистики.

sta прибавляется к значению eks , вычисленному по формуле (I). При $st=0$ получаем спектр без статистики, при $st=1$ –квазиэкспериментальный спектр.

Для получения квазислучайных чисел используется видоизмененный алгоритм из /2/. Они распределены по нормальному закону с дисперсией ноль и среднеквадратичным отклонением единица. Гистограмма такого распределения приведена на рис.3.

Параметры фона и всех пиков, параметры зависимости полуширин от номера канала задаются при конструкции, и поэтому точно известны. Такие конструированные спектры со статистикой и без нее использовались для исследования вычислительных закономерностей при отладке большинства процедур. Обычно спектры со статистикой конструировались при $st=1.2$. В окончательном варианте программы конструированные спектры используются для контроля правильности работы отдельных процедур и системы в целом.

Блок-схема *spekt* приведена на рис. 4а. (1)^{*} вводит и печатает исходные данные для конструкции. В цикле по номеру канала k от $k=1$ до kk , где kk –чило каналов в конструированном спектре, вычисляются первый (4) и второй (5) члены в (I) и их сумма (6). Если $st=0$, переходим на конец процедуры, если $st>0$, имеющийся спектр преобразуется в спектр со статистикой. Для канала номер k вычисляем квазислучайное число (11), по (II) находим stq (12) и в (13) формируем результат.

Процедура *sqrjk* (блок-схема на рис.1б) в спектре от канала $k1$ до канала $k2$ находит положения максимумов пиков и положения долин. Поиск ведется шагами длиной по $2*i$ каналов,

*Арабские цифры в скобках обозначают номер блока на соответствующей блок-схеме, римские цифры указывают номер формул из текста.

іб – четное число, близкое к ожидаемому среднему значению по-
луминини пика для данного спектра.

Для каждого канала, входящего в участок длиной іб (первый
участок первого шага показан на рис.4 верхней штриховкой), вы-
числяется дискретный аналог производной – функция m_f :

$m_f = (eks2 - eks1) / (\sqrt{eks2} + \sqrt{eks1})$,
где eks2 и eks1 – значения eks в соседних каналах. Среднее зна-
чение m_f по этим іб каналам заносится в первый элемент мас-
сива $me[1:4]$. Затем замтрихованный участок сдвигается на
entier ($i_b/4$) каналов вправо и аналогично находится 2,3 и 4-й
элементы массива me для первого шага (3). Если me проходит
через ноль, то исследуем ее на наличие пика или долины.

Если $me[2] > 0 \wedge me[3] < 0$ (6), то вычисляются замтри-
хование на рис.4 площади ad и ae (7). Если $ad > piv \vee ae < piv$
(8), то считаем, что рядом с каналом k-ib находится пик
(piv задает порог чувствительности к нахождению слабых
пиков). Количество найденных пиков запоминается переменной pik,
а их положения в массиве – ре (9).

Для более точного определения нуля функции me, через че-
тыре ее значения проводим полином третьей степени. Так находим
исправку xq (10) к целочисленному значению положения пика
из (9), учитывается она в (11).

Если (6) не выполняется, то проверяются условия
 $me[2] < 0 \wedge me[3] > 0$ (12) и $af < -piv \vee ak > piv$ (14). Площади af и ak (13)
замтрихованы на рисунке.

При выполнении этих условий число найденных долин tal
увеличивается на единицу, а элемент массива nt [tal] получает

значение k -го (45). Поправка к положению долин не вычисляется, т.к. нужны только их целочисленные значения (в interval).

Переходим ко второму шагу. Для него вычисляется только $\text{me}[6]$ (соответствующий $\text{me}[4]$ участок усреднения для второго пика показан нижней приведенной). Остальные элементы получают новые значения путем пересылки (16) (то же относится к массиву $\text{mf}[1:\text{ib}]$).

Процедура interval (рис.2а) находит среднюю для спектра полуширина пиков b и делит его для удобства дальнейшей обработки на интервалы.

В (2) массив долин упорядочивается так, чтобы каждый пик имел справа и слева от себя по одной долине. Если между двумя пиками долина не найдена, она добавляется посередине между ними, если есть больше одной долины, то все, кроме первой слева, отбрасываются.

Для i -го пика определяется (5) полуширина $bs[i]$ по нескольким точкам на его склонах:

$bs[i] = |k-pe[i]| * \sqrt{\ln(\text{ra}[i]/(eks[k]-fon)) / 2.7725887^2}$,
где k - номер канала точки на склоне, fon - фон в k -м канале. Фон аппроксимируется прямой, проходящей через соседние с пиком долины, амплитуда оценивается как $\text{eks}[\text{entier}(pe[i])]-fon$. Точки, близкие к вершине и к основанию пика, при нахождении $bs[i]$ не учитываются. Если для j -го пика нет ни одной точки, пригодной для определения полуширины, то полагаем $bs[j]=ib$.

В (8) по bs находится средняя полуширина s_b и взвешенное среднеквадратичное отклонение s . Если $|s_b-bs[i]| > 15 * s$, то такое $bs[i]$ отбрасывается. Среднее из оставшихся полуширий есть b (8).

Если расстояние dis (11) между двумя пиками $dis > 6 * b$ (12), то между ними будем проводить границу интервала. Такие случаи находятся в (9) ... (14). Для m -го интервала подсчитывается число пиков в нем $npt[m]$ и находится общее число уже размеченных интервалов (13).

Если $dis > 10 * b$, то вводим интервалы, не содержащие пиков (15).

Граница первого интервала $nukt[1]$ находится в (16):

$$nukt[1] = \begin{cases} k1 & pe[1]-k1+1 \leq 4*b \\ \text{entier}(pe[1]-4*b)+1 & pe[1]-k1+1 > 4*b \end{cases}$$

в (17) для m -го интервала:

$$\begin{aligned} dis > 8*b & \left\{ \begin{array}{l} nukt[m+1] = \text{entier}(pe[ki+1]-4*b) \\ kt[m] = nukt[m+1]-nukt[m]+1 \end{array} \right. \\ dis \leq 8*b & \left\{ \begin{array}{l} nukt[m+1] = \text{entier}((pe[ki]+pe[ki+1])/2)-1 \\ kt[m] = nukt[m+1]-nukt[m]+1, \end{array} \right. \end{aligned}$$

где, ki - число пиков, содержащееся во всех предыдущих интервалах, $kt[m]$ - число каналов в m -м интервале.

Для последнего интервала (18) находим:

$$kt[int] = \begin{cases} k2 - nukt[int] & k2-pe[pik]+1 \leq 4*b \\ pe[pik]+4*b-nukt[int] & k2-pe[pik]+1 > 4*b. \end{cases}$$

Процедура fon (рис.2б) определяет параметры фона.

Найдем опорные точки фонового полинома. Вначале переменные tip и qua получают значение ноль (2). tip - число опорных точек, в которых фон можно считать достаточно чистым и через которые может проходить фоновый полином, $qua = 0$, если фоновый полином определен для всего спектра в целом, иначе $qua = 1$.

Если расстояние dis от k_1 до первого пика $dis > 2.5 * b$, то $min := 1$ и в первые элементы массивов xx и yy заносим соответственно положение и число отсчетов для первой опорной точки. Ее положение полагаем равным $k_1 + entier(b)$, число отсчетов всегда усредняем по ib соседним каналам (3).

Если расстояние dis (6) между соседними пиками $dis > 3.5 * b$ (7), то считаем, что между ними (посредине) есть точка чистого фона. Ее координаты заносятся в следующие элементы массивов xx, yy (8). Если расстояние от последнего пика до k_2 больше $2.5 * b$, то в массив xx заносится положение последней опорной точки $k_2 - entier(b)$, а в yy заносится значение eks для нее. Всякий раз, когда найдена новая опорная точка, min увеличивается на единицу.

Если число таких точек $min \leq 12$ (11), фон вычисляется отдельно для каждого интервала в виде прямой, проходящей через начало и конец интервала (21), а $quaf$ присваивается значение единица (20).

В противном случае, методом наименьших квадратов вычисляются параметры фонового полинома для спектра в целом (14). Если отклонение i -й опорной точки от расчетной кривой больше утроенной статистической ошибки в этой точке, то она отбрасывается. Аналогично проверяются (15) все точки чистого фона. Если число оставшихся после проверки точек nu меньше числа этих точек до проверки со (16), то $co := nu$ (18) и в (13) проверяется: $co > 8$ или $co < 8$? Если число оставшихся точек меньше восьми, то через (19) и (20) переходим к (21), работа которого уже описана. Если

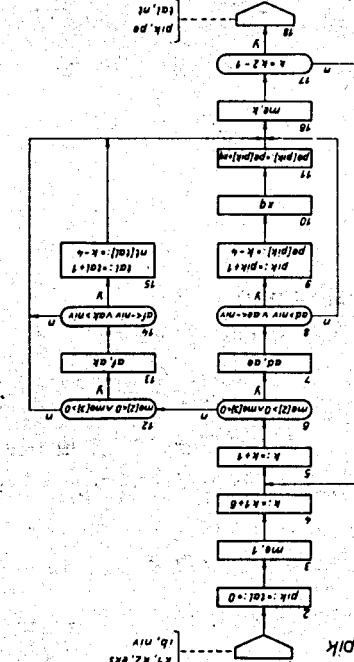
нет - вычисление коэффициентов фонового полинома для всего спектра повторяется (14) при меньшем числе опорных точек, пока изменяется n_4 . Если оно не изменилось, то m_{1n} получает значение, равное числу оставшихся точек чистого фона, а результирующий массив r_{f01} имеет значения, последние раз вычисленные в (14).

Л и т е р а т у р а

1. Г. Элер, П.М. Гопыч, Г.В. Винель, В. Хабенихт, Л.А. Вылова.
ОИЯИ Р10-6817, Дубна, 1972.
2. R.G. Behrenz. Comm. of the ACM. No 12, 1962.

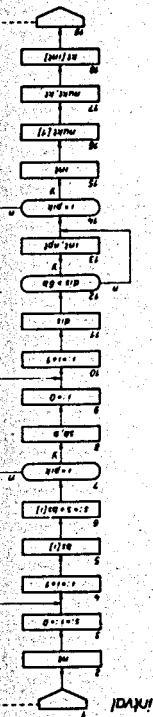
Рукопись поступила в издательский отдел
28 ноября 1972 года.

pk, pa



pk, pa

SUPPK



INVAL

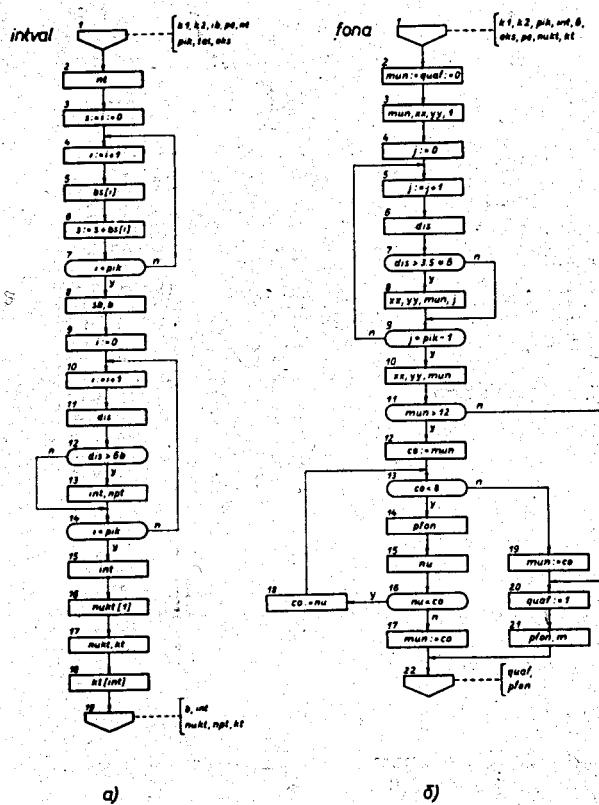


FIG. 2.

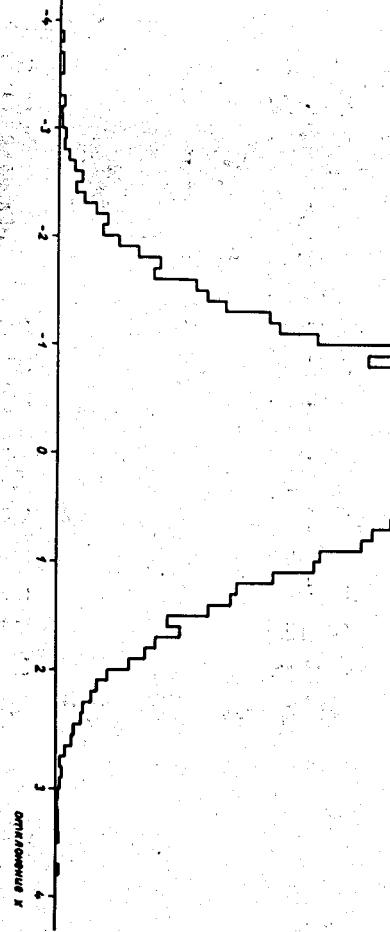


Рис. 3.

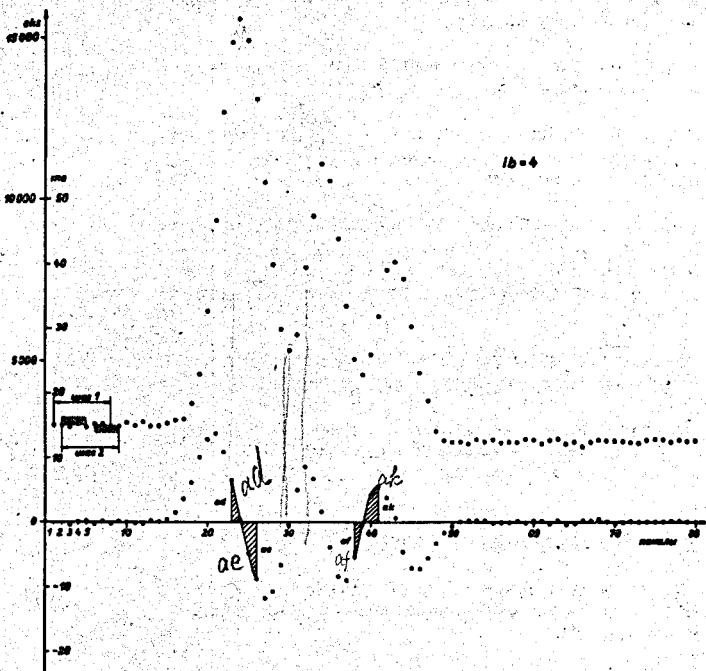


Рис. 4.