## СИНТЕЗ ФИЛЬТРОВ ДЛЯ ОБРАБОТКИ ИЗОБРАЖЕНИЙ С ФРАКТАЛЬНОЙ СТРУКТУРОЙ

В.Х. Багманов, А.Х.Султанов

Уфимский государственный авиационный технический университет

#### Аннотация

Рассматриваются методологические подходы к построению оптимальных фильтров для оценки сигналов на фоне помех, имеющих стохастическую масштабно-инвариантную структуру. Предлагаемые подходы могут быть использованы при обработке спутниковых изображений.

### Введение

Одним из подходов к обработке изображений является подход, основанный на преобразовании изображений (двумерных сигналов) в одномерные сигналы с помощью рекурсивных квазинепрерывных разверток типа Пеано-Гильберта [1]. В ряде работ [2, 3, 4] показано, что существует класс изображений, имеющих стохастическую фрактальную (масштабно-инвариантную) структуру. К данному типу изображений относятся в частности спутниковые изображения земных ландшафтов и их одномерные аналоги – развертки.

Целью данной работы является разработка метологических подходов к синтезу оптимальных фильтров для обнаружения и оценки сигналов на фоне помех со стохастической фрактальной структурой.

## 1. Фильтр на основе приближения Кирквуда

Рассмотрим постановку задачи, связанной с оценкой и обнаружением сигналов на случайном фоне.

Пусть задана развертка изображения в виде совокупности дискретных значений  $\{z_n\}, n = \overline{1, N}$ , являющихся адаптивной смесью сигнала  $S_n$  и шума  $\xi_n$ :

$$z_n = \xi_n + s_n \tag{1}$$

Оптимальной оценкой сигнала  $\hat{S}_n$  будет оценка

$$\mathbf{E}\hat{s}_n = z_n - \hat{\xi}_n \,. \tag{2}$$

Предположим, что заданная последовательность  $\{\xi_n\}$ , представляющая собой фон, на котором необходимо обнаружить и оценить сигнал  $S_n$ , имеет фрактальную структуру. В соответствии с представлением (2), задача оценки неизвестного сигнала сводится к задаче оценки фона. Значение фона  $\xi_n$  оценим в условиях, когда считаются известными *n*-1 предшествующих значений  $\xi_{n-1}, \xi_{n-2}, ..., \xi_1$ . Оптимальной статистической оценкой  $\hat{\xi}_n$  случайной величины  $\xi_n$  в данном случае является условное среднее [5]:

$$\hat{\xi}_{n} = \int \xi_{n} P(\xi_{n} | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_{1}) d\xi_{n} .$$
(3)

Квазиоптимальной оценкой по стратегии максимума апостериорной вероятности служит величина

$$\hat{\xi}_{n} = \arg \max_{\xi_{n}} \{ P(\xi_{n} | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_{1}) \}.$$
(4)

В выражениях (3) и (4)  $P(\xi_n | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, ..., \xi_1)$  условная плотность вероятности события  $\xi_n$ , при условии, что осуществилась доступная измерению совокупность событий  $\xi_{n-1}, \xi_{n-2}, ..., \xi_1$ .

Для определения вероятностных характеристик многообразия  $\{\xi_n\}$  рассмотрим применение идеи подхода, используемого в статистической физике. А именно, введем в рассмотрение бинарные функции распределения  $P(\xi_i \xi_j)$  и определим совместную многомерную плотность вероятности событий  $\xi_n, \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, ..., \xi_1$  в конфигурационном приближении Кирквуда [6]

$$P(\xi_1,\xi_2,...,\xi_n) = c \cdot \prod_{i=1, j=1, i>j}^{M} \{ P(\xi_i \, \xi_j) \},$$
(5)

где  $\prod$  – знак произведения, выполняемого по всевозможным бинарным связям  $i \to j, i > j$ , общее число которых равно  $M = \frac{n(n+1)}{2}$ , с – константа, обеспечивающая условие нормировки

$$\int P(\xi_1, \xi_2, ..., \xi_n) d\xi_1 d\xi_2 ... d\xi_n = 1.$$
(6)

Используя приближение (5), определим условную плотность вероятности на основании теоремы Байеса:

$$P(\xi_n | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_1) = \frac{P(\xi_1, \xi_2, \dots, \xi_n)}{P(\xi_1, \xi_2, \dots, \xi_{n-1})}.$$

В результате найдем

$$P(\xi_n | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_1) = a \cdot \prod_{i=1}^{n-1} P(\xi_n \xi_i).$$
<sup>(7)</sup>

Здесь а – постоянная нормировки.

Выразив в (7) совместные бинарные плотности вероятностей через условные  $P(\xi_i | \xi_j)$ ,

$$P(\xi_i \,\xi_j) = P(\xi_i | \xi_j) P(\xi_i), \tag{8}$$

где  $P(\xi_i)$  – плотность вероятности случайной величины  $\xi$ , с учетом условия нормировки

$$\mathbf{E}\int P(\boldsymbol{\xi}_n|\boldsymbol{\xi}_{n-1},\boldsymbol{\xi}_{n-2},\ldots,\boldsymbol{\xi}_1)d\boldsymbol{\xi}_n=1,$$

получим следующее выражение для постоянной а

$$a = \left[\prod_{i=1}^{n} P(\xi_i)\right]^{-1}.$$
(9)

Из соотношений (7), (8), (9) следует

$$P(\xi_n | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_1) = \prod_{i=1}^{n-1} P(\xi_n | \xi_i).$$
(10)

Как показано в работах [1, 4], разности  $(\xi_i - \xi_j)$ для широкого класса изображений подчиняются Гауссовскому распределению:

$$\omega\left(\xi_{i}-\xi_{j}\right)=\frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma_{ij}}}\exp\left\{-\frac{\left(\xi_{i}-\xi_{j}\right)^{2}}{2\sigma_{ij}^{2}}\right\}.$$
(11)

В случае фрактального процесса дисперсии  $\sigma_{ij}^2$ , удовлетворяют скейлинговому соотношению [7]

$$\sigma_{ij}^2 = \sigma_0^2 \left( i - j \right)^{2H},$$
 (12)

где H – показатель Херста, определяющий фрактальную природу изображения,  $\sigma_0^2$  – дисперсия разностей соседних элементов развертки. Вопросы, связанные с практическим определением показателя Херста H для изображений, рассматривались в работах [3, 4], как правило, этот показатель для спутниковых изображений изменяется в диапазоне 0,6 ÷ 0,7.

В силу выполнения условий нормировки

$$\int \omega(\xi_i - \xi_j) d\xi_i = 1,$$
  
$$\int \omega(\xi_i - \xi_j) d\xi_j = 1,$$

при фиксированных значениях ξ<sub>i</sub> можно положить

$$P(\xi_i|\xi_j) = \omega(\xi_i - \xi_j)$$

и представить условную плотность вероятности (7) в форме

$$P(\xi_n | \xi_{n-1}, \xi_{n-2}, \dots, \xi_1) = \prod_{i=1}^{n-1} \omega(\xi_n - \xi_i).$$
(13)

Используя соотношения (11), (12), (13) и вычислив интеграл (3), для решения экстремальной задачи (4) можно найти, что оптимальная статистическая оценка случайной величины  $\xi_n$  в данном случае совпадает с квазиоптимальной оценкой по максимуму апостериорной вероятности (4) и равна

$$\hat{\xi}_n = \left(\sum_{k=1}^n \frac{\xi_k}{k^{2H}}\right) \cdot \left(\sum_{k=1}^n \frac{1}{k^{2H}}\right)^{-1}.$$
(14)

В случае бесконечного числа наблюдений  $n = \infty$ , оптимальная оценка будет определяется соотношением:

$$\hat{\xi}_{\infty} = \frac{1}{\zeta(2H)} \sum_{k=1}^{\infty} \frac{\xi_k}{k^{2H}}, \qquad (15)$$

где  $\zeta(z)$  – дзета-функция Римана [8].

Фрактальные фильтры, задаваемые выражениями (14) и (15), могут быть применены не только для разверток изображений, но и непосредственно к самим изображениям. В этом случае фильтр будет иметь, следующий вид:

$$\hat{\xi}_n = \left(\sum_{k \in M} \frac{\xi_k}{d_{kn}^{2H}}\right) \cdot \left(\sum_{k \in M} \frac{1}{d_{kn}^{2H}}\right)^{-1},$$

где суммирование выполняется по некоторой маске M, состоящей из пикселей, окружающих пиксель с номером n;  $d_{kn}$  – расстояние в Евклидовой метрике от пикселя n до пикселя k, принадлежащего маске M.

## 2. Фильтры на основе вейвлетных разложений

Рассмотрим более общий подход к решению задачи оценки сигнала на случайном фоне с фрактальной структурой.

Пусть  $\xi(t)$  – случайная функция, описывающая развертку изображения (случайный фон). Предположим, что  $\xi(t)$  – фрактальная функция и, следовательно, допускает представление в форме интеграла по траекториям винеровского случайного процесса w(t):

$$\xi(t) = \int_{0}^{t} (t - t')^{H - \frac{1}{2}} dw(t') .$$
(16)

Представим  $\xi(t)$  в виде вейвлетного разложения

$$\xi(t) = \sum_{j} \sum_{k} d_{jk} \Psi_{jk}(t), \qquad (17)$$

где  $\Psi_{jk}(t)$  – какая-либо система ортогональных вейвлетов [9].

Докажем следующее утверждение: коэффициенты вейвлет-разложения фрактальной функции являются масштабно-инвариантными случайными величинами.

Действительно, согласно [9], коэффициенты вейвлетного разложения определяются соотношением:

$$d_{kj} = \int_{-\infty}^{+\infty} \xi(t) \Psi_{jk}(t) dt , \qquad (18)$$

где

$$\Psi_{jk}(t) = 2^{\frac{j}{2}} \Psi(2^{j}t - k).$$
(19)

Из (16) и (18) следует

$$d_{kj} = \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{0}^{t} (t-t')^{H-\frac{1}{2}} \psi_{jk}(t) dw(t') dt .$$
 (20)

157

Произведем в интеграле (20) замену переменных  $t = \tau \cdot 2^{-j}$ ,  $t' = \tau' \cdot 2^{-j}$  и, учитывая масштабные свойства винеровского гауссовского процесса, выражающееся соотношением  $dw(at) = a^{\frac{1}{2}} dw(t)$ , можно получить представление

$$d_{jk} = 2^{-j\left(H+\frac{1}{2}\right)} \int \xi(\tau) \psi_{0,k}(\tau) d\tau.$$
(21)

Из соотношения (21) следует свойство масштабного самоподобия вейвлет-коэффициентов

$$d_{j,k} = 2^{-j\left(H + \frac{1}{2}\right)} d_{0,k} \,. \tag{22}$$

Равенство (22) следует понимать в статистическом смысле, а именно, любые статистические моменты случайной величины  $d_{jk}$  на масштабном уровне ј масштабно-самоподобны (самоаффинны) и выражаются через соответствующие моменты на некотором исходном масштабном уровне j=0. В частности, для дисперсий, из соотношения (22) следует равенство:

$$\left\langle d_{j,k}^{2} \right\rangle = \frac{\left\langle d_{0,k}^{2} \right\rangle}{2^{j(2H+1)}},$$
(23)

где  $\langle \rangle$  – знак усреднения по статистическому ансамблю.

Равенство (23) показывает, что при переходе на более детальные уровни, то есть с увеличением *j*, флуктуации вейвлет-коэффициентов уменьшаются.

Вейвлет-разложение (17) можно трактовать, как разложение случайной функции по системе некоррелирующих случайных процессов  $\xi_{j,k}(t)$ , опреде-

ляемых равенством

$$\xi_{j,k}(t) = d_{j,k} \psi_{j,k}(t).$$

Некоррелируемость следует из предположения об эргодичности процессов  $\xi_{j,k}(t)$  и ортогональности системы вейвлетов  $\Psi_{j,k}(t)$ . В предположении об эргодичности, можно отождествить усреднение по ансамблю реализаций усреднением по позиционной координате *t*. В результате, в силу ортогональности системы вейвлетов, получим

$$\left\langle \xi_{j,k}(t) \cdot \xi_{i,m}(t) \right\rangle = \frac{1}{T} \int_{0}^{t} \Psi_{j,k}(t) \Psi_{i,m}(t) dt \cdot d_{j,k} d_{i,m} =$$
$$= d_{j,k} d_{i,m} \delta_{j,i} \delta_{k,m}.$$

Полагая, что коэффициенты  $d_{j,k}$  подчиняются Гауссовскому распределению, для многомерной плотности вероятности системы случайных процессов  $\xi_{j,k}(t)$ , получим:

$$\omega\left\{\xi_{j,k}(t)\right\} = c \cdot \exp\left\{\left[\sum_{j}\sum_{k} \frac{d_{j,k}^2}{2\left\langle d_{j,k}^2 \right\rangle}\right]\right\},\qquad(24)$$

где с – нормировочная константа.

Как следует из выражения (24), распределение  $\omega$ не зависит от координаты. Используя данный факт, для оптимальной оценки случайного процесса, не нарушая общности, выберем в качестве исходной точки *t*=0.

Пусть, как и ранее, множество  $\{\xi_n\}, n = \overline{1, N}$ представляет фон с фрактальной структурой. Будем считать, что множество  $\{\xi_n\}$  – результат дискретизации процесса  $\xi(t)$  на масштабном уровне *j*=0 и положим  $\xi(0) = \xi_n$ . Задача состоит в оптимальной оценке  $\hat{\xi}(0)$  случайной величины  $\xi(0)$  на основе реализовавшихся значений  $\{\xi_i\}, i = \overline{1, N-1}$ .

Алгоритм оценки состоит в следующем.

1. Инициируем процесс дискретного вейвлет-преобразования, положив

$$\lambda_{0,i} = \xi_i, i = 1, N .$$

2. Определим совокупность коэффициентов  $d_{0,k}$  с помощью преобразования

$$d_{0,k} = \sqrt{2} \sum_m g_{m-k} \lambda_{0,k} \ ,$$

где  $\{g_i\}$  – коэффициенты фильтра, соответствующие выбранной системе вейвлетов  $\{\Psi_{i,k}\}$ .

3. Произведя статистическую обработку массива  $\{d_{0,k}\}, k = \overline{1, N}$ , определим дисперсии коэффициентов  $d_{0,k}$  равные  $\langle d_{0,k}^2 \rangle$ .

4. С помощью масштабного соотношения

$$\left\langle d_{j,k}^{2}\right\rangle = 2^{j(2H+1)}\left\langle d_{0,k}^{2}\right\rangle, \ j = \overline{1,J}$$
 (25)

определим дисперсии на всех оставшихся масштабных уровнях, включая максимально возможный уровень, равный  $J \approx \log_2 N$ .

Следует заметить, что на масштабном уровне J массив  $\{d_{J,k}\}$  составляет единственный элемент, и статистическим методом дисперсию определить невозможно. В этой связи, установленное соотношение (25), играет принципиальную роль и дает возможность находить соответствующие дисперсии.

5. Присваивая оцениваемой величине  $\xi_n$  некоторое начальное числовое значение

$$\xi_n = \xi$$
,

произведем быстрое дискретное вейвлет-преобразование, формируя совокупность коэффициентов  $\{d_{i,k}\}$  с помощью рекуррентных соотношений

$$\begin{split} \lambda_{j+1,m} &= \sqrt{2} \sum_k h_{k-2m} \lambda_{j,k} \ , \\ d_{j+1,m} &= \sqrt{2} \sum_k g_{k-2m} \lambda_{j,k} \ . \end{split}$$

6. Определяем квадратичную форму  $\Phi(\xi)$ , как функцию параметра  $\xi$ 

$$\Phi(\xi) = \sum_{j} \sum_{k} \frac{d_{j,k}^2}{2\langle d_{j,k}^2 \rangle}$$

7. Решаем экстремальную задачу:

$$\xi^* = \arg\min_{\xi} \Phi(\xi)$$

и находим значение  $\xi^*$ , доставляющее минимум квадратичной форме  $\Phi(\xi)$ .

8. Определяем оптимальную оценку величины  $\xi(0)$ , положив

$$\hat{\xi}(0) = \xi^*$$
 (26)

Оценка (26) является квазиоптимальной в силу того, что она соответствует максимальному значению плотности вероятности  $\omega(\xi_{j,k})$ , задаваемой соотношением (24).

#### Заключение

В данной работе излагаются общие подходы к фильтрации сигналов во фрактальных шумах, что является типичной ситуацией при обработке широкого класса изображений, включая спутниковые. Вопросы, связанные с выбором вейвлетных функций, на основе которых синтезируются фильтры остаются открытыми. Задача поиска оптимальных вейвлетных функций связана с характером оцениваемых сигналов и требуют отдельного рассмотрения.

#### Благодарность

Работа выполнена при поддержке гранта INTAS № 04-77-7198.

#### Литература

- Александров Р.В., Горский И.Д. Представление и обработка изображений: Рекурсивный подход // Л.: Наука, 1985. 102 с.
- Мандельброт Б. Фрактальная геометрия природы // М.: Институт компьютерных исследований, 2002. 656 с.
- Потапов А.А., Фракталы в радиофизике и радиолокации: Топология выборки // М.: Университетская книга, 2005. 848 с.
- Багманов В.Х., Султанов А.Х., Мешков И.К. Экспериментальное исследование масштабно-инвариантной структуры данных спутниковых систем наблюдения // Материалы IV МНТК «Проблемы техники и технологии телекоммуникаций» Уфа. 2005. С. 96-98.
- 5. Тихонов В.И. Статистическая радиотехника // М.: Радио и связь. 1982. 624 с.
- Исихара А. Статистическая физика // М.: Мир. 1973. 471 с.
- 7. Федер Е. Фракталы // М.: Мир. 1991.
- Градштейн И.С., Рыжик И.Л. Таблица интегралов, сумм, рядов и произведений // М.: Наука. 1971. 1108 с.
- Дремин И.М., Иванов У.В., Нечитайло В.А. Вейвлеты и их использование // УФН. 2001. Т.171. №5. С. 465-501.

# Synthesis of filters for processing images with a fractal structure

*V.K. Bagmanov*<sup>1</sup>, *A.K. Sultanov*<sup>1</sup> <sup>1</sup> Ufa State Aviation Technical University

### Abstract

The article considers the methodological approaches to realizing optimal filters for evaluating signals against interference with a stochastic scale-invariant structure. The proposed approaches can be used in satellite images processing.

<u>Keywords</u>: processing image, filter, fractal structure, stochastic scale-invariant structure, satellite images processing.

<u>Citation</u>: Bagmanov VK, Sultanov AK. Synthesis of filters for processing images with a fractal structure. Computer Optics 2005; 28: 156-159.

#### References

- [1] Alexandrov RV, Gorsky ID. Image representation and processing: a recursive approach [In Russian]. Leningrad: "Nauka" Publisher; 1985.
- [2] Mandelbrot B. The fractal geometry of nature. San Francisco: WH Freeman and Co; 1982.
- [3] Potapov AA. Fractals in radio physics and radar: Sampling topology [In Russian]. Moscow: "Universitetskaya Kniga" Publisher; 2005.
- [4] Bagmanov VK, Sultanov AK, Meshkov IK. An experimental study of the scale-invariant data structure of satellite observation systems. Proceedings of Conference "Problems of engineering and technology of telecommunications: Sat Reports" (Ufa) 2005: 96-98.
- [5] Tikhonov VI. Statistical radios. Moscow: "Radio i Svyaz" Publisher; 1982.
- [6] Ishihara A. Statistical physics. New York: Academic Press; 1973; 471 p.
- [7] Feder J. Fractals. New York: Springer Science+Business Media; 1988.
- [8] Gradshteyn IS, Ryzhik IM. Table of integrals, series, and products. 6<sup>th</sup> ed. New York: Academic Press; 2000.
- [9] Dremin IM, Ivanov OV, Nechitailo VA. Wavelets and their uses. Physics-Uspekhi; 2001; 44: 447–478.