## Обзор статей про восстановление размытых изображений

Процесс искажения изображений можно представить в виде формулы

G(u,v)=H(u,v)\*F(u,v)+N(u,v)

Где:

G(u,v)- искаженное изображение

H(u,v)-искажающая функция

F(u,v) -искажаемое изображение

N(u,v)-адаптивный шум

\*-операция свертки

## Некоторые модели шумов

#### 1) Гауссов шум

Функция плотности распределения гуассовой случайной величины z задается выражением

$$p(z) = \frac{1}{\sigma \sqrt[n]{2\pi}} e^{-(z-\mu)^2/2\sigma^2}$$

Где: z – значение яркости

и - среднее значение случайно величины z

σ -ее среднеквадратичное отклонение

#### 2) Шум Релея

функция плотности распределения вероятностей шума Релея задается выражением

$$p(z) = \begin{cases} \frac{2}{b}(z-a)e^{-(z-a)^2/b} npuz \ge a\\ 0npuz < a \end{cases}$$

где среднее и дисперсия имеют вид

$$\mu = a + \sqrt{(\pi b/4)}$$

$$\sigma^2 = \frac{b(4 - \pi)}{4}$$

## 3) Шум Эрланга

$$p(z) = \begin{cases} \frac{a^{b} z^{(b-1)}}{(b-1)!} npu \ z \ge 0 \\ \frac{(b-1)!}{0 npu \ z < 0} \end{cases}$$

где a>0, b -положительное целое число

$$\mu = \frac{b}{a}$$

$$\sigma^2 = \frac{b}{a^2}$$

## 4)Экспоненциальный шум

$$p(z) = \begin{cases} \frac{a * e^{-az} npu \ z \ge 0}{0 npu \ z < 0} \end{cases}$$

где а>0

и среднее и дисперсия имеют вид

$$\mu = \frac{1}{a}$$
$$\sigma^2 = \frac{1}{a}$$

По сути, это распределение Эрланга с b=1

## 5)Равномерный шум

$$p(z) = \begin{cases} \frac{1}{b-a} npu a \le z \le b \\ 0, g_{\ell} ocmaльны x_{\ell} cлучая x \end{cases}$$

среднее значение и дисперсия равны

$$\mu = \frac{a+b}{2}$$

$$\sigma^2 = \frac{(b-a)^2}{12}$$

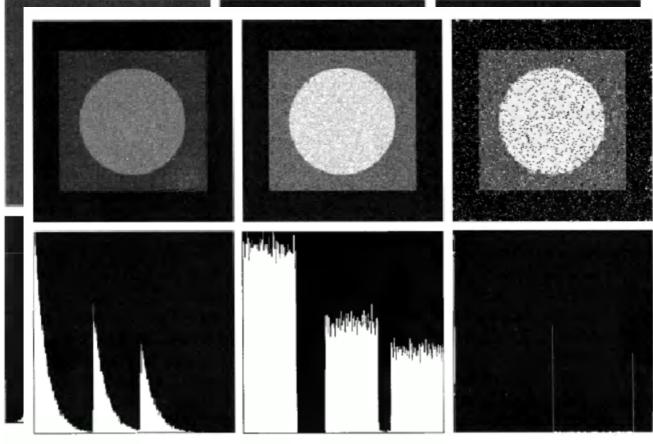
## 6)Импульсный шум

$$p(z) = \begin{cases} \frac{P_a, z = a}{P_b, z = b} \\ \frac{0, uhave}{0} \end{cases}$$

Эти распределения представляют собой средства для моделирования искажений

Исходное изображение:





Экспоненциальный шум

Равномерный шум

Импульсный шум

Если изображение искажалось только шумами, то его вид следующий

```
g(x)=f(x,y)+n(x,y)

G(u,v)=F(u,v)+N(u,v)
```

Для подавления шумов существуют разные фильтры, основанные на порядковых статистиках, т. е. В этих фильтрах считаются среднее, дисперсия, медиана и еще необходимые данные, и в зависимости от них изменяются значения согласно тому или иному фильтру.

#### Адаптивные фильтры

Существуют так же адаптивные фильтры, они так называются, т. к. их поведение меняется в зависимости от статистических свойств изображения внутри прямоугольной области  $m \times n$  в окрестности  $S_{xv}$  .

Рассмотрим следующий фильтр:

$$\hat{f} = g(x, y) - \frac{\sigma_{\eta}^2}{\sigma_{L}^2} [g(x, y) - m_{L}]$$

где

 $\hat{f}$  - восстановленное изображение

g(x,y) – искаженное изображение

 $\sigma_{\eta}^2$  - дисперсия по всему изображению

 $\sigma_L^2$  - дисперсия по окрестности  $S_{xy}$ 

 $m_L$  - среднее по окрестности  $S_{xy}$ 

если дисперсия по окрестности больше дисперсии по всему изображению, то это отношение равно 1

```
Попытка реализовать этот фильтр на Python
```

```
def addapt loc filter():
    im=plb.imread("shema.jpg")
    bwi=make black white im(im)
    h=len(im[:])
    w=len(im[0,:])
    bw=np.zeros((h,w,3))
    bw[:,:,0]=bwi
    bw[:,:,1]=bwi
    bw[:,:,2]=bwi
    plb.imsave("shema wb.jpg",bw)
    d gl=disp(bwi)
    print h, w
    for i in range (n/2, h-n/2):
        for j in range (n/2, w-n/2):
            m=mean(bwi[i-n//2:i+n//2+1,j-n//2:j+n//2+1])
            d=disp(bwi[i-n//2:i+n//2+1,j-n//2:j+n//2+1])
            if (d< d gl):
                k = float(d gl)/d
            bw[i,j,0]=bwi[i,j]-k*(bwi[i,j]-m)
            bw[i, j, 1] = bwi[i, j] - k * (bwi[i, j] - m)
            bw[i, j, 2] = bwi[i, j] - k * (bwi[i, j] - m)
    plb.imsave("addapt loc filter/res6.jpg",bw)
```

#### Вычисление среднего

```
def mean(pix):
    a=np.sum(pix)
```

```
a/=float(pix.size)
return a
```

#### Вычисление дисперсии

#### **def** disp(pix):

```
m=mean(pix)
res=np.sum((m-pix)**2)
res=res*(1./pix.size)
return res
```

# Фильтрация методом минимизация среднеквадратического отклонения (винеровская фильтрация)

Фильтр Винера является методом, соединяющий в себе учет свойств искажающей функции и статистических свойств шума в процессе восстановления. Метод основан на рассмотрении изображений и шума как случайных процессов, и задача ставится следующим образом: найти такую оценку  $\hat{f}$  для неискаженного изображения f чтобы среднеквадратичное отклонение этих величин было минимальным. Стандартное отклонение задается следующей формулой:

$$e^2 = E\{(f - \hat{f})^2\}$$

Предполагается, что выполнены условия:

- 1) шум и неискаженное изображение некоррелированы между собой
- 2) либо шум, либо неискаженное изображение имеют нулевое среднее значение
- 3) оценка линейно зависит от искаженного изображения. При выполнении этих условий минимум среднеквадратичного отклонения достигается на функции, которая задается в частотной области выражением

$$\hat{F}(u,v) = \left(\frac{H'(u,v)S_f(u,v)}{S_f(u,v)|H(u,v)|^2 + S_{\eta}(u,v)}\right)G(u,v) = \left(\frac{1}{H(u,v)}\frac{|H(u,v)|^2}{|H(u,v)|^2 + S_{\eta}(u,v)/S_f(u,v)}\right)G(u,v)$$

Где:

H(u,v) - искажающая функция (ее частотное представление) H'(u,v) - комплексное сопряженное искажающей функции  $|H(u,v)|^2 = H'(u,v)H(u,v)$   $S_\eta = |N(i,v)|^2$  - энергетический спектр шума  $S_f(u,v) = |F(u,v)|^2$  - энергетический спектр неискаженного изображения G(u,v) - фурье-преобразование искаженного изображения

Последнее равенство имеет место, из-за того, что произведение комплексного числа на комплексно-сопряженное равно квадрату модуля

Этот результат был получен Винером, и этот результат известен как оптимальная фильтрация по Винеру. Фильтр внутри скобок часто называют фильтром среднеквадратического отклонения или винеровским фильтром.

Когда спектр шума и неискаженного изображения неизвестно и не могут быть оценены, часто пользуются подходом, состоящий в предыдущего выражения следующим

$$\hat{F}(u,v) = \left(\frac{1}{H(u,v)}\frac{|H(u,v)|^2}{|H(u,v)|^2 + K}\right) G(u,v)$$
 где K- определенная константа.