数字图像处理与分析

第四章 图像处理中的正交变换

刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 2005年春季学期

图像的频域变换——理论基础

- 线性系统
 - ▶系统的定义:

接受一个输入,并产生相应输出的任何实体。 系统的输入是一个或两个变量的函数,输出 是相同变量的另一个函数。

x(t)输入—

系统

→y(t)輸出

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



数字图像处理与分析

- 图像的频域变换
 - >频域变换的理论基础
 - ✓线性系统、卷积与相关
 - ✓正交变换及其特征
 - ✓离散图像的正交变换
 - ▶傅立叶变换定义与特征
 - >傅里叶变换的应用
- ■其他变换
 - >离散余弦变换,沃尔什变换——哈达玛变换, 哈尔变换,霍特林变换(主成分变换),小波 变换

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

- 线性系统
 - ▶线性系统的定义:

对于某特定系统,有:

$$x1(t) \rightarrow y1(t)$$

$$x2(t) \rightarrow y2(t)$$

该系统是线性的当且仅当:

$$x1(t) + x2(t) \rightarrow y1(t) + y2(t)$$

从而有: $a \cdot x I(t) \rightarrow a \cdot y I(t)$



- ■线性系统
 - >线性系统移不变性的定义:

对于某线性系统,有:

$$x(t) \rightarrow y(t)$$

当输入信号沿时间轴平移T,有:

$$x(t-T) \rightarrow y(t-T)$$

则称该线性系统具有移不变性

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



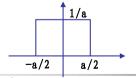
图像的频域变换——理论基础

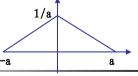
脉冲函数的定义: 也叫δ函数

$$\delta (t - t_0) = 0 \quad t \neq t_0$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} \delta (t - t_0) dt = 1$$

脉冲函数的极限定义:脉冲函数可以看成是一系列函数的极限,这些函数的振幅逐渐增大,持续时间逐渐减少,而保持面积不变。





第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站

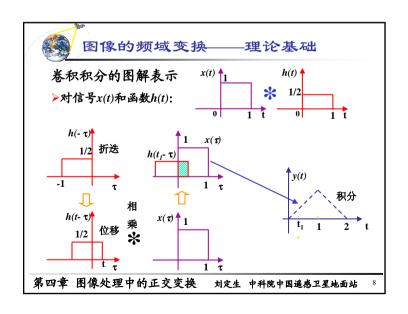


图像的频域变换——理论基础

- ▶卷积的定义
 - ✓对于一个线性系统的输入f(t)和输出y(t),其间必定存在关系:

$$y(t) = f(t) * h(t) = \int_{-\infty}^{\infty} f(\tau)h(t-\tau)d\tau$$

- $\sqrt{h(t)}$ 称为线性系统的单位冲激响应函数,其含义为: 当线性系统输入f(t)为单位脉冲函数时,线性系统的输出响应
- ✓上式称之为卷积积分





>离散一维卷积

$$y(i) = f(i) * h(i) = \sum_{j} f(j)h(i - j)$$

$$y(x,y) = f * h = \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} f(i,j)h(x-i,y-j)didj$$

> 离散二维卷积

$$y(x, y) = f * h = \sum_{i} \sum_{j} f(i, j)h(x - i, y - j)$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

- ■正交变换
 - >连续函数集合的正交性

正交函数集合 $U = \{u_0(t), u_1(t), \dots\}$

$$\int_{t_{n}}^{t_{n}+T} u_{m}(t)u_{n}(t)dt = \begin{cases} C & \text{if } m=n\\ 0 & \text{ } \not\exists \text{ } \not \exists \text{ } \end{cases}$$

当C = 1时,称集合为归一化正交函数集合,即每一个向量为单位向量

其物理意义为多维空间坐标的基轴方向互相正交

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 11



图像的频域变换——理论基础

- ■相关的定义
 - ▶任意两个信号的相关函数定义为:

$$R_{fg}(t) = f(t) \bullet g(t) = \int_{-\infty}^{\infty} f(\tau)g(t+\tau)d\tau$$

▶相关与卷积的关系:

$$R_{fg}(t) = f(t) \bullet g(t) = f(-t) * g(t)$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

- >正交函数集合的完备性

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} a_n u_n(x)$$

对任意小的 $\varepsilon > 0$, 存在充分大的N, 用N个有限展开式估计f(x)时:

$$\widehat{f}(x) = \sum_{n=0}^{N-1} a_n u_n(x)$$

可有

$$\int_{t}^{t_{0}+T}\left|f\left(x\right)-\widehat{f}\left(x\right)\right|^{2}\mathrm{d}x<\varepsilon$$

则称函数 U 集合是完备的。



- >正交函数集合完备性的物理意义
 - ✓任何数量的奇函数累加仍为奇函数
 - ✓任何数量的偶函数累加仍为偶函数
- ▶因此. 为了能用累加展开式来表示一个任 意函数, 就要求这个函数集合中既有奇函 数又有偶函数

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

>正交函数的离散情况

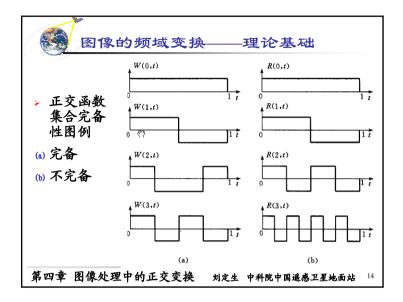
N 个正交向量

$$a_1 = \begin{bmatrix} a_{11} \\ a_{21} \\ \vdots \\ a_{n1} \end{bmatrix}, \quad a_2 = \begin{bmatrix} a_{12} \\ a_{22} \\ \vdots \\ a_{n2} \end{bmatrix}, \quad \dots, \quad a_n = \begin{bmatrix} a_{1n} \\ a_{2n} \\ \vdots \\ a_{nn} \end{bmatrix}$$

$$\sum_{k=1}^{n} a_{ki} a_{kj} = \begin{cases} C & i = j \\ 0 & i \neq j \end{cases}$$

当 C=1时,称归一化正交

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 15





图像的频域变换——理论基础

>正交函数的离散情况

$$N$$
个正交向量矩阵
$$A = \begin{bmatrix} a_{11} & a_{12} & \cdots & a_{1n} \\ a_{21} & a_{22} & \cdots & a_{2n} \\ \vdots & \vdots & & \vdots \\ a_{n1} & a_{n2} & \cdots & a_{nn} \end{bmatrix}$$

必满足:

$$\boldsymbol{A}^T\boldsymbol{A} = \boldsymbol{A}\boldsymbol{A}^T = \boldsymbol{I}$$



>一维正交变换

对于一维向量f,用上述正交矩阵进行运算:

$$g = Af$$

若要恢复 f ,则

$$f = A^{-1}g = A^Tg$$

以上过程称为正交变换。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

- ▶酉变换、正交变换与信号分析
- 正交变换是酉变换的特例
- ✓ 它们都可以用于信号分析
- 用于信号分析的基函数集合和正交矩阵 都应满足正交性和完备性

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 19



图像的频域变换-

—理论基础

>一般范式—酉变换

若A为复数矩阵, 正交的条件为:

$$\boldsymbol{A}^{-1} = \boldsymbol{A}^{*T}$$

其中 A^* 为A的复数共轭矩阵,满足这个条件的 矩阵为酉矩阵(unitary matrix)。对于任意向量f 的运算称为酉变换(unitary transform):

$$g = Af$$
 $g(k) = \sum_{n=0}^{N-1} a(k,n) f(n)$
 $f = A^{*T}g$ $f(n) = \sum_{k=0}^{N-1} a^{*}(k,n)g(k)$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换-—理论基础

二维酉变换

■ N× N 二维函数可以类似于一维用正交序列展开 和恢复

$$F(u,v) = \sum_{x=0}^{N-1} \sum_{y=0}^{N-1} f(x,y) a_{u,v}(x,y) \quad 0 \le u, v < N$$

$$f(x,y) = \sum_{u=0}^{N-1} \sum_{y=0}^{N-1} F(u,y) a_{u,v}^*(x,y) \quad 0 \le x, y < N$$

正变换核

反变换核



变换核的可分离性

$$a_{u,v}(x, y) = a_u(x)b_v(y) \Rightarrow a(u, x)b(v, y)$$

其中 $\{a_n(x), u=0,1,...,N-1\}$,

 $\{b_{\nu}(y), \nu=0, 1, ..., N-1\}$

为一维完备正交基向量的集合。用矩阵表示:

 $A = \{a(u, x)\}, B = \{b(v, y)\}$

通常选择A = B。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

基图像

对反变换

$$f(x, y) = \sum_{u=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} F(u, v) a_{u,v}^{*}(x, y) \quad 0 \le x, y < N$$

a*, (x, y) ——可看成是基图像

F(u, v) ——权因子

图像f(x, y)可以用P个基图像的加权和来表示

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 23



图像的频域变换——理论基础

二维酉变换

A=B时, 二维酉变换正变换表示为

$$F(u,v) = \sum_{v=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{n-1} a(u,x) f(x,y) a(v,y)$$

用矩阵表示:

 $F = AfA^{T}$

类似的,对于 $M \times N$ 的二维函数f(x, y)

$$\mathbf{F} = \mathbf{A}_{M} \mathbf{f}_{MN} \mathbf{A}_{N}^{T}$$

$$\boldsymbol{f} = \boldsymbol{A}_{M}^{*} \boldsymbol{F}_{MN} \boldsymbol{A}_{N}^{*T}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 2



图像的频域变换——理论基础

酉变换的性质

1. 酉矩阵是正交阵

 $AA^{*T}=A^{*T}A=I_{N\times N}$

- 2. A为酉阵,则A⁻¹和A⁻¹都是酉阵
- 3. 酉变换是能量保持的变换 对于一维酉变换*P=Af*. 有||F||=||f||

二维情况下,则有:

$$\sum_{u=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} |F(u,v)|^2 = \sum_{v=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} |f(x,y)|^2$$



酉变换的性质(2)

4. 酉变换能量的紧缩

正交酉变换往往趋于将信号能量压缩到相 对少的变换系数中,由于总能量保持不变, 因此许多变换系数将包含很少的能量

K-L变换可以达到最大的能量紧缩。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 2



图像的频域变换——理论基础

酉变换的性质(4)

6. 均值和方差

设f(x, y)的均值和协方差为 μ_t 和 Σ_f 则F(u, y)的均值为:

$$\mu_F = E(Af) = AE(f) = A\mu_f$$

则F(u, v)的协方差为:

$$\Sigma_{F} = E\{(F - \mu_{F})(F - \mu_{F})^{*T}\}$$

$$= AE\{(f - \mu_{f})(f - \mu_{f})^{*T}\}$$

$$= A\Sigma_{f}A^{*T}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 27



图像的频域变换——理论基础

酉变换的性质(3)

5. 酉变换去相关 当输入向量元素间高度相关时,变换系数 趋向于去相关,这意味着协方差矩阵的非 对角项和对角项相比趋干变小。

K-L变换可以达到完全的去相关

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 26



图像的频域变换——理论基础

酉变换的性质(5)

- 7. 其他性质:
- (1) A为酉阵,则其行列式值 |A|=1
- (2) 若a为向量,则作酉变换后向量模保持不变: b=Aa,则|b|=|a|。



例:给定正交矩阵A和图象U,

$$A = \frac{1}{\sqrt{2}} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ 1 & -1 \end{bmatrix} \qquad U = \begin{bmatrix} 1 & 2 \\ 3 & 4 \end{bmatrix}$$

求:图象U经变换A后的变换图象V。

可有: $[V] = [A][U][A] = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & 1 & 1 & 2 & 1 & 1 \\ 1 & -1 & 3 & 4 & 1 & -1 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5 & -1 \\ -2 & 0 \end{bmatrix}$

反变换为: $[U] = [A^T][V][A] = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ 1 & -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 5 & -1 \\ -2 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ 1 & -1 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & 2 \\ 3 & 4 \end{bmatrix}$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——理论基础

■小结

- > 线性系统
- > 线性系统移不变性的定义
- > 连续函数集合的正交性和完备性
- > 一维正交变换和酉变换
- > 二维酉变换
- > 基图像
- > 酉变换的性质

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 31



图像的频域变换——理论基础

变换A的基图象 A*T为A的各列向量的外积(向量积)

$$A_{00}^{*} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 \\ 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 1 \end{bmatrix} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ 1 & 1 \end{bmatrix},$$

$$A_{11}^{*} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 \\ -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & -1 \end{bmatrix} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & -1 \\ -1 & 1 \end{bmatrix}$$

$$A_{01}^{*} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 \\ 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & -1 \end{bmatrix} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & -1 \\ 1 & -1 \end{bmatrix},$$

$$A_{10}^{*} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 \\ -1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & 1 \end{bmatrix} = \frac{1}{2} \begin{bmatrix} 1 & 1 \\ -1 & -1 \end{bmatrix}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 30



图像的频域变换—离散图像的正交变换

- 什么是图像变换
 - > 将图像看成是线性叠加系统
 - > 图像在空域上具有很强的相关性
 - ▶图像变换是将图像从空域变换到其它域如频域的数学变换
 - ▶借助于正交变换的特性可使在空域上的复杂计算转换 到频域后得到简化
 - ▶借助于频域特性的分析,将更有利于获得图像的各种特性和进行特殊处理



图像的频域变换—离散图像的正交变换

- 可进行图像变换的基本条件
 - > 满足正交、完备两个条件的函数集合或矩阵才能用于 图象的分析
 - ▶ 常用的几种变换: 傅里叶变换、WALSH变换、哈达 玛变换、Haar变换、SLANT变换、K-L变换以及特 定条件下的CONSINE变换、SINE变换等,都满足正 交性和完备性两个条件

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换—离散图像的正交变换

- 离散图像正交变换的特性
- 1. 二维离散完备正交基 {a(u, v; m, n)} 的正交性

$$\sum_{m=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} a(u, v; m, n) a^*(u', v'; m, n) = \delta(u - u', v - v')$$

正交性保证变换后图象的紧缩性,图象的去相关性和保证任何被截断的级数展开将使均方误差和为最小。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 35



图像的频域变换—离散图像的正交变换

- 离散图像的正交变换
 - 离散图象的正交变换为图象信号在一组二维离散完备正交基上的展开,这种正交基展示具有无损重构的性质,以及图象能量的集中和图象信号元素的去相关性能,在图象处理中具有重要的作用。
 - \rightarrow 若离散图象 f(m, n) 及其在离散完备正交基 $\{a(u, v; m, n)\}$ 上的展开系数为 g(u, v),即

$$g(u,v) = \sum_{m=0}^{N-1} \sum_{n=0}^{N-1} f(m,n) a(u,v;m,n)$$

$$f(m,n) = \sum_{u=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} g(u,v) a^*(u,v;m,n)$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换—离散图像的正交变换

2. 二维离散完备正交基 {a(u, v; m, n)} 的完备性 满足

$$\sum_{v=0}^{N-1} \sum_{v=0}^{N-1} a(u,v;m,n) a^*(u,v;m',n') = \delta(m-m',n-n')$$

完备性保证变换后图象无失真的重构,即保证了当包括了全部系数时,重构误差将为零。



图像的频域变换——傅立叶变换

- ■傅立叶变换(Fourier)
 - ▶傅立叶变换是最早研究与应用的酉变换
 - ▶60年代出现快速傅立叶变换
 - ▶傅立叶变换域也称为频域

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——傅立叶变换

傅立叶变换的定义(一维)

f(x)为连续可积函数,其傅立叶变换定义为:

$$F(u) = \int_{-\infty}^{\infty} f(x)e^{-j2\pi ux} dx$$
$$f(x) = \int_{-\infty}^{\infty} F(u)e^{-j2\pi ux} du$$

其反变换为:

通常 f(x) 的傅里叶变换为复数,可有通用表示式为:

$$F(u) = R(u) + jI(u)$$

R(u), I(u)分别称为傅里叶变换F(u)的实部和虚部

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 39



图像的频域变换——傅立叶变换

- 基本数学概念
 - ▶调谐信号(欧拉公式):

$$f(t) = e^{j\omega t} = \cos(\omega t) + j\sin(\omega t)$$

$$\sharp \psi^{2}=-1$$

▶傅立叶积分:

$$H(f) = \int_{-\infty}^{\infty} h(t)e^{-j2\pi ft}dt$$

其中t代表时间,f代表频率

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 38



图像的频域变换——傅立叶变换

傅立叶变换的定义(一维)

可进一步写为指数形式:

$$F(u) = |F(u)|e^{j\phi(u)}$$

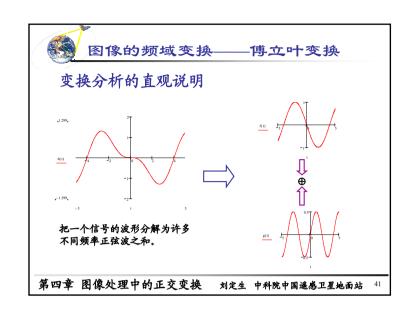
其中:

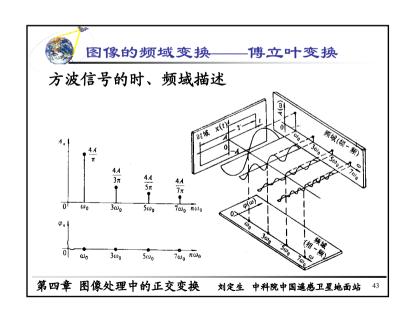
$$|F(u)| = \sqrt{R^2(u) + I^2(u)}$$

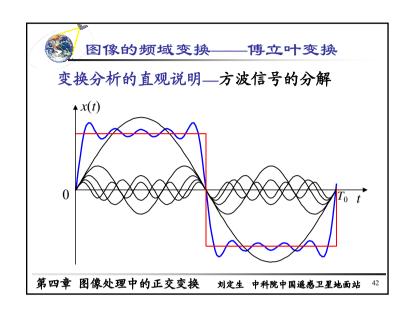
称之为 f(x) 的幅度谱、振幅谱或富里叶谱

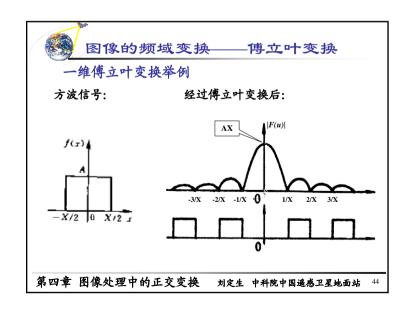
$$\phi(u) = \arctan[I(u)/R(u)]$$

称之为 f(x) 的相位谱、相位角







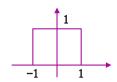




图像的频域变换——傅立叶变换

几种特殊函数的富里叶变换

矩形函数:



$$h(t) = \begin{cases} A, |t| < T_0 \\ \frac{A}{2}, |t| = T_0 \\ 0, |t| > T_0 \end{cases}$$

矩形函数的富里叶变换:



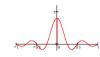
$$H(f) = 2AT_0 \frac{\sin(2\pi T_0 f)}{2\pi T_0 f}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站

图像的频域变换——傅立叶变换

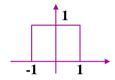
几种特殊函数的富里叶变换

sin(x)/x类函数:



$$h(t) = 2Af_0 \frac{\sin(2\pi f_0 t)}{2\pi f_0 t}$$

sin(x)/x类函数的富里叶变换:



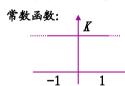
$$H \ (f) = \begin{cases} A, |f| < f_0 \\ \frac{A}{2}, |f| = f_0 \\ 0, |f| > f_0 \end{cases}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换——傅立叶变换

几种特殊函数的富里叶变换



$$h(t) = K$$

常数函数的富里叶变换:



$$H(f) = K\delta(f)$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 47



图像的频域变换——傅立叶变换

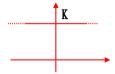
几种特殊函数的富里叶变换

脉冲函数:

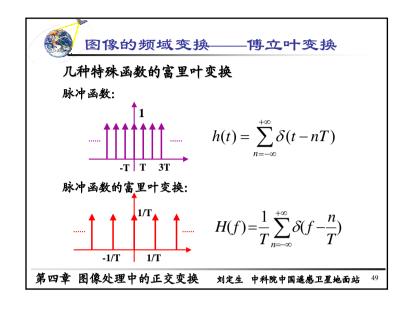


$$h(t) = K\delta(t)$$

脉冲函数的富里叶变换:



$$H(f) = K$$



图像的频域变换——傅立叶变换

几种特殊函数的富里叶变换 实部为偶函数 虚部为奇函数 虚函数 实部为奇函数 虚部为偶函数 实部为偶函数 实函数 虚部为奇函数 实部为奇函数 虚函数 虚部为偶函数 实 的 偶函数 实 的 偶函数 实 的 奇函数 虚 的 奇函数 虚 的 偶函数 虚 的 偶函数 虚 的 奇函数 实 的 奇函数

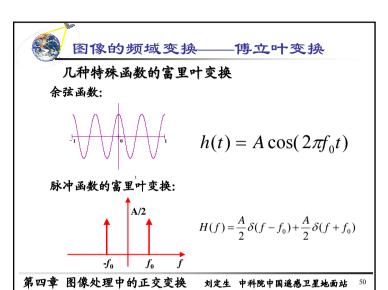
偶函数

函 数

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 51

偶函数

奇函数





图像的频域变换——傅立叶变换

一维离散傅立叶变换(DFT)

一维离散傅立叶变换公式为:

$$F(u) = \frac{1}{N} \sum_{x=0}^{N-1} f(x) e^{-j\frac{2\pi ux}{N}} \quad u = 0, 1, \dots, N-1$$

逆变换为:

$$f(x) = \sum_{n=0}^{N-1} F(u) e^{j\frac{2\pi ux}{N}} \quad x = 0, 1, \dots, N-1$$

逆变换的另一种表达形式:

$$f(x) = \frac{1}{N} \left[\sum_{n=0}^{N-1} F^{*}(u) e^{-j2\pi ux / N} \right]^{*}$$



图像的频域变换--傅立叶变换

二维傅立叶变换

二维傅立叶变换由一维傅立叶变换推广而来:

$$F(u,v) = \int_{-\infty}^{+\infty + \infty} f(x,y) \exp[-j2\pi (ux + vy)] dxdy$$
逆变换:

$$f(x,y) = \int_{-\infty + \infty}^{+\infty + \infty} F(x,y) \exp[j2\pi (ux + vy)] dudv$$

F(u,v)=R(u,v)+jI(u,v)

幅度谱:
$$|F(u,v)| = \sqrt{R^2(u,v) + I^2(u,v)}$$

相位谱:
$$\phi(u,v) = \arctan \left[I(u,v) / R(u,v) \right]$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



图像的频域变换--傅立叶变换

二维离散傅立叶变换

对于二维傅立叶变换, 其离散形式为:

$$F(u,v) = \frac{1}{MN} \sum_{x=0}^{M-1} \sum_{y=0}^{N-1} f(x,y) e^{\left[-j2\pi\left(\frac{ux}{M} + \frac{vy}{N}\right)\right]}$$

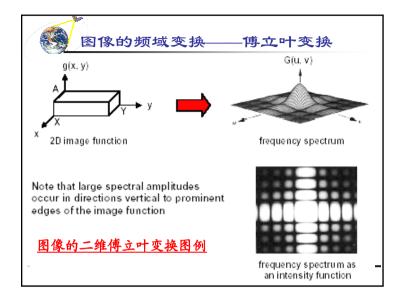
逆变换为:

$$f(x, y) = \sum_{u=0}^{M-1} \sum_{v=0}^{N-1} F(u, v) e^{\left[j2\pi \left(\frac{ux}{M} + \frac{vy}{N}\right)\right]}$$

幅频谱、相位谱:

$$F(u,v) = |F(u,v)|e^{j\varphi(u,v)} = R(u,v) + jI(u,v)$$
$$|F(u,v)| = [R^2(u,v) + I^2(u,v)]^{\frac{1}{2}}$$
$$\varphi(u,v) = \arctan \frac{I(u,v)}{R(u,v)}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 55





二维离散傅立叶变换的性质

1. 线性性质(加法定理):

$$a_1 f_1(x, y) + a_2 f_2(x, y) \Leftrightarrow a_1 F_1(u, v) + a_2 F_2(u, v)$$

傅立叶变换是线性系统、函数和的傅立叶变换 等于各函数傅里叶变换的和

2. 比例性质(相似性定理):
$$f(ax,by) \Leftrightarrow \frac{1}{|ab|} F\left(\frac{u}{a},\frac{v}{b}\right)$$

比例特性表明: 信号在时域中压缩 (k>1, 变化速度 加快)等效于在频域扩展(频带加宽); 反之亦然



二维离散傅立叶变换的性质

3. 可分离性:

$$F(u,v) = F_x \{ F_y [f(x,y)] \} = F_y \{ F_x [f(x,y)] \}$$

$$f(x,y) = F_u^{-1} \{ F_v^{-1} [F(u,v)] \} = F_v^{-1} \{ F_u^{-1} [F(u,v)] \}$$
二维DFT可分离为两次一维DFT

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



二维离散傅立叶变换的性质

4. 空间位移(位移定理):

$$f(x-x_0, y-y_0) \Leftrightarrow F(u, v)e^{-j2\pi(ux_0+vy_0)/N}$$

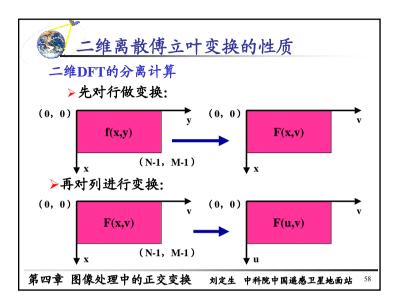
函数自变量的位移的傅立叶变换产生一个复系数, 等效于频谱函数的相位谱改变,而幅度谱不变

5. 频率位移:

$$f(x,y)e^{j2\pi(u_0x+v_0y)/N} \Leftrightarrow F(u-u_0,v-v_0)$$

函数的频率位移的相当于傅立叶变换的坐标原点平移, 而幅度谱和相位谱不变

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 59





二维离散傅立叶变换的性质

6. 周期性:

F(u, v) = F(u+aN, v+bN), f(x, y) = f(x+aN, y+bN)离散傅立叶变换DFT和它的逆变换是以N为周期 的函数

7. 共轭对称性:

若 f(x,y) 为实函数,F(u,v) 为其傅里叶变换,则

$$F(u,v) \Leftrightarrow F^*(-u,-v)$$

图像的傅立叶变换结果是以原点为中心的共轭对称函数



二维离散傅立叶变换的性质

8. 旋转不变性:

$$f(r,\theta+\theta_0) \Leftrightarrow F(\rho,\varphi+\theta_0)$$

对图象的旋转变换和傅立叶变换的顺序是可 交换的

9. 平均值:

$$F(0,0) = \frac{1}{N^2} \sum_{x=0}^{N-1} \sum_{y=0}^{N-1} f(x,y) = \bar{f}(x,y)$$

离散函数的均值等于该函数傅立叶变 换在(0,0)点的值

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



二维离散傅立叶变换的性质

12. 拉普拉斯函数:

$$\nabla^2 f(x, y) = \partial^2 f / \partial x^2 + \partial^2 f / \partial y^2$$

其傅立叶变换为:

$$F \{ \nabla^2 f (x, y) \} = -4\pi^2 (u^2 + v^2) F (u, v)$$

这个定理将在图象的边界提取中用到

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 63

二维离散傅立叶变换的性质

10. 卷积定理: 空域中的卷积等价于频域中的相乘

 $f(x, y) * h(x, y) \iff F(u, y) H(u, y)$ $f(x, y) h(x, y) \iff F(u, v) * H(u, v)$

11. 相关定理: 空域中f(x, v)与g(x, v)的相关等 价于频域中F(u, v)的共轭与G(u, v) 相乘

互相关: $f(x, v) \circ g(x, v) \iff F(u, v) G^*(u, v)$

 $f(x, y) g^*(x, y) \iff F(y, y) \bullet G(y, y)$

自相关: $f(x, y) \bullet f(x, y) \iff |F(u, y)|^2$

 $|f(x, y)|^2 \iff F(u, v) \bullet F(u, v)$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



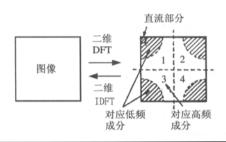
频域变换-—傅立叶变换

- 二维离散傅立叶变换的显示与计算
 - >离散傅立叶变换的显示
 - >离散傅立叶变换的幅度与相位
 - >离散傅立叶变换的计算
 - ▶快速傅里叶变换 (FFT) 原理



频域变换 - 傅立叶变换

- >二维离散傅立叶变换的显示
 - √按照标准的傅里叶变换公式,其幅度谱的强度 分布具有下列特性:



第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



频域变换 - 傅立叶变换

- >二维离散傅立叶变换的显示
 - √使频域的中心位移 u₀= v₀=N/2:

$$f(x, y)(-1)^{x+y} \Leftrightarrow F(u - \frac{N}{2}, v - \frac{N}{2})$$

√相当于对原始图像f(x, y)乘以(-1) ^{ш+1}, 再进行傅里叶变

$$F'(u, v) = F\{f(x, y)(-1)^{x+y}\}\$$

✓对应于F'(u,v)的反变换不等于f(x,v):

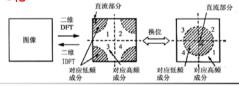
$$f(x, y) = F^{-1}{F'(u, v)} \times (-1)^{x+y}$$

✓图像的傅里叶变换显示图例

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 67

- 傅立叶变换 频域变换

- >二维离散傅立叶变换的显示
 - ✓在光学傅立叶变换中,人们已习惯于变化领域中的低谱部 分位于中央
 - √使频域的频谱分布中间低、周围高,有利于对频谱的解释 和进行各种计算与分析
 - ✓为此,借助于傅里叶变换的周期性与频率位移性质,对此, 通常对频域进行换位以使频谱分布符合上述要求——图像 中心化



第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站



频域变换 - 傅立叶变换

>二维傅立叶变换域分布特性

Fourier Transform high frequency FOV, $s_y \underset{S_y}{\clubsuit}$ frequenc FOV_x k_{Nx} Fourier

Image 第

Transform

站 68



频域变换——傅立叶变换

- > 离散傅立叶变换的幅度与相位
 - ✓图像信号的傅里叶变换包含幅度与相位两部分
 - √幅度谱具有较明显的信号结构特征和易于解释
 - ✓实验证明,幅度本身只包含有图象本身含有的周期结构, 并不表示其在何处
 - √相位谱类似随机图案, 一般难以进行解释
 - ✓物体在空间的移动,相当于频域的相位移动,相位谱具有同样重要的意义

单凭幅度或相位信息, 均不足以恢复原图象

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 6



频域变换——博立叶变换

>二维离散傅立叶变换的计算举例

$$F(0) = 1/4 \sum f(x) exp[0]$$

= 1/4[f(0) + f1(1) + f(2) + f(3)]
= 1/4(2 + 3 + 4 + 4)
= 3.25

F(1) =
$$1/4 \Sigma f(x) \exp[-j2 \pi x/4]$$

= $1/4(2e^0 + 3e^{-j2 \pi/4} + 4e^{-j2 \pi 2/4} + 4e^{-j2 \pi 3/4})$
= $1/4(-2 + j)$

$$F(2) = -1/4(1+j0)$$

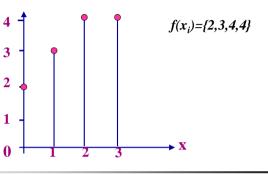
$$F(3) = -1/4(2 + j)$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 71



频域变换——傅立叶变换

>二维离散傅立叶变换的计算举例



第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 70



频域变换——快速傅立叶变换

- 快速傅里叶变换 (FFT) 原理
 - ▶FFT算法——基本思想
- 1) 可将变换公式分解为奇数项和偶数项之和

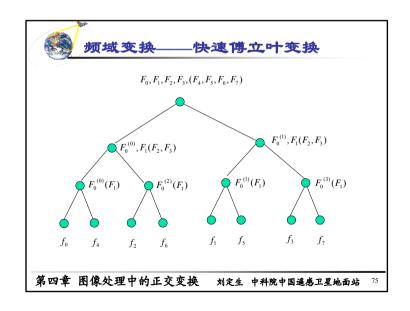
可推导出: $F(u) = \frac{1}{2} [F_e(u) + w_N^u F_o(u)]$

(分成奇数项和偶数项之和)

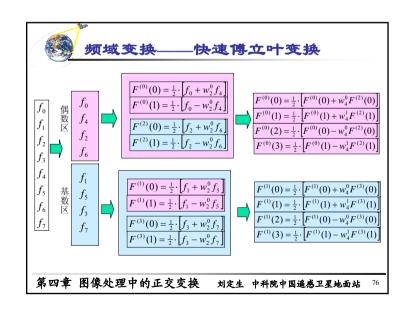
不断地将原函数分为奇数项和偶数项之和,最终得到需要的结果

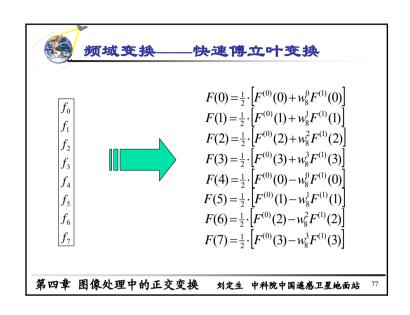
FFT是将复杂的运算变成重复两个数相加(减)的简单 运算













频域变换——快速博立叶变换

■二维快速Fourier变换:

利用傅里叶变换的分离性质,对 二维FFT进行2次的一维FFT变换

$$F(u,v) = FFT_{\text{ff}} \{ FFT_{\text{fil}} [f(x,y)] \}$$

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 79



频域变换——快速傅立叶变换

- ■逆向FFT算法
 - ho算法思想: 用正向变换计算逆向变换设F(u)=FFT[f(x)]

可有:

$$f(x) = FFT^{-1}[F(u)] = N \cdot \{FFT[F^*(u)]\}^*$$

即:对F(u)取共轭,利用正向FFT进行变换计算, 其结果取共轭后再乘以N,即可得到f(x)。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 78

频域变换——快速博立叶变换

- ■傅里叶变换的应用
 - > 在图像高低通滤波中的应用
 - ▶ 在图像噪声滤波中的应用
 - > 在图像的选择性滤波中的应用
 - ▶在图像压缩中的应用
 - ▶在图像增强中的应用



频域变换——博立叶变换

- 思考题
 - 你手上有一台刚修理好的摄像机,你怀疑视频图像中含有电源 60Hz干扰信号。但制造商认为无问题,你如何证明他错了。 假定你有一套图像数字化与分析设施,可以数字化TV图像并 进行静止图像的FFT变换和显示。描述这个实验及预期结果。
- 习题
 - ▶ 傅里叶变换的存在条件是什么?
 - 图像的二维频谱在显示和处理时要注意什么?
 - 用图示法说明偶函数和奇函数的卷积是一个奇函数。
 - > 自行总结傅里叶变换的要点与特性
- 选做实验题
 - 編写一个程序,它可以从数字图像中抽出一水平扫描行(线)并计算和显示该行的一维傅里叶变换(幅度谱和相位谱)。用一个逐渐变窄的垂直条作为输入图像来验证相似性定理。

第四章 图像处理中的正交变换 刘定生 中科院中国遥感卫星地面站 81



第四章 (1) 结束