# PTC3492 - Princípios de Formação e Processamento de Imagens Médicas

# Projeto final - Restauração de imagem por filtro de Wiener

Guilherme Antonio Rodrigues - 9381256 Marcelo Monari Baccaro - 8989262 Renan Weege Achjian - 9344772

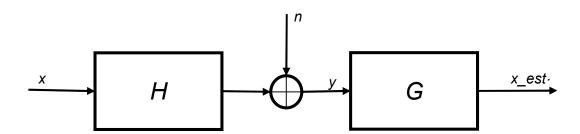
# 1. Objetivos

Este projeto tem por objetivo implementar um programa que, dada uma imagem de tomografia computadorizada (CT) degradada por um borramento por filtro gaussiano e também por ruído aditivo branco gaussiano, utiliza a técnica do filtro de Wiener para restaurá-la a um estado próximo ao original. Além disso, este filtro é comparado com duas técnicas de deconvolução cega para analisar o impacto do conhecimento sobre o borramento na estimação.

# 2. Motivação

Imagens médicas estão sujeitas a diversos tipos de ruído, que apresentam origem e características diferentes, dependendo do equipamento e condições do ambiente em que são adquiridas. No caso do CT, os principais efeitos degradantes são a incerteza quanto à intensidade de cada pixel (modelada como ruído aditivo branco gaussiano) e a influência do valor de um pixel nos vizinhos (*Point Spread Function*, erro inerente aos sensores utilizados). Este último é mais bem representado como uma convolução.

O sistema de restauração proposto tenta identificar e reverter estes dois efeitos, encontrando para isso a função g(t) adequada.



Na figura acima, x é a imagem original, H é um sistema linear, n uma variável aleatória que representa o ruído, y representa o que é de fato disponibilizado pela máquina que adquire as imagens, G é o filtro projetado, e x\_est é a imagem corrigida, idealmente idêntica a x.

Assim, mesmo que seja impossível desenvolver um sistema de aquisição de imagens livre de ruídos e incertezas, pode-se tentar remover os efeitos degradantes *a posteriori*, e chegar perto do que seria esta imagem "original".

# 3. Metodologia

O filtro de Wiener proposto atua no domínio da frequência, tentando minimizar o impacto do ruído em frequências com uma baixa SNR. Ou seja, este filtro é o resultado de um problema de otimização, em que o funcional é descrito por: [1]

$$e(u,v) = E\left\{ \left| X(u,v) - \hat{X}(u,v) \right|^2 \right\}$$

Sendo que,

$$\hat{X}(u,v) = G(u,v) \cdot Y(u,v) = G(u,v) \cdot \left( X(u,v) \cdot H(u,v) + N(u,v) \right)$$

Considerando que n(i,j) é um processo estocástico espacialmente invariante e que ele se comporta como um ruído branco com média nula e independente da entrada x(i,j), temos que:

$$E\{X(u,v)\cdot N^*(u,v)\}=0$$

Achar o G(u,v) que minimiza esse funcional, significa resolver o problema de otimização sem restrição, em que deriva-see(u,v) em relação a G(u,v) e iguala-se a zero:

$$\frac{\partial e(u,v)}{\partial G(u,v)} = 0 \rightarrow G(u,v) = \frac{H^*(u,v)}{|H(u,v)|^2 + \frac{S_n(u,v)}{S_n(u,v)}}$$

Em que,  $S_n(u, v)$  é o *PSD* (Power Spectral Density) de n(i, j), enquanto que  $S_x(u, v)$  é o PSD de x(i, j). Eles definidos e calculados como segue: [2]

$$S_n(u, v) = E\{|N(u, v)|^2\} = |FFT(n(i, j))|^2$$

$$S_{x}(u,v) = E\{|X(u,v)|^{2}\} = \left|FFT(x(i,j))\right|^{2}$$

Caso não se tenho uma boa estimação de  $S_n(u, v)$  e  $S_x(u, v)$ , pode-se por uma constante K relacionada a *SNR* (Signal to Noise Ratio), como segue a baixo:

$$SNR = 20 \cdot log_{10} \left( \frac{\sigma_x}{\sigma_n} \right) \rightarrow \frac{\sigma_n^2}{\sigma_x^2} = 10^{-\frac{SNR}{10}} = K$$

$$G(u, v) = \frac{H^*(u, v)}{|H(u, v)|^2 + K}$$

Embora serão utilizados métodos de deconvolução cega neste relatório, como eles não serão implementados e apenas serão utilizadas funções nativas do Matlab que os implementam, então não é necessário uma discussão extensa a respeito de sua dedução. Mas é importante ressaltar que serão dois métodos: Richardson–Lucy deconvolution [3] e Generalized Blind Deconvolution [4]. Ambos são deduzidos a partir da Teoria da Estimação, de maneira mais específica, eles são baseados em estimação *MAP* (Maximum A Posteriori) [5], e utilizam um chute inicial do *PSF* (Point Spread Function), em que eles também chegam a uma estimativa deste, além da própria estimação da imagem de entrada.

## 4. Resultados

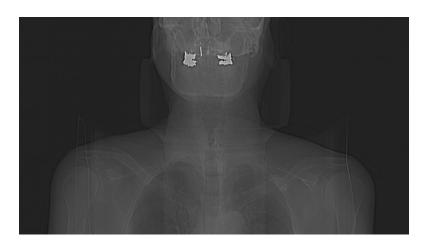
Os resultados são apresentados em forma de tabela e também com as imagens da estimação da entrada pelos filtros. Na tabela, consta três métricas de desempenho:

NRMSE, Emax e SSIM. Testadas para três valores de SNR: 10dB, 6dB e 3dB. Por fim, são analisados cinco filtros (2 Wiener e 3 Blind):

- 1) Wiener sabendo  $S_n(u, v)$  e  $S_x(u, v) => wiener_filter_Sn_Sf$
- 2) Wiener sem saber  $S_n(u, v)$  e  $S_x(u, v)$  =>wiener\_filter\_SNR
- 3) Richardson–Lucy Deconvolution com PSF inicial pouco ruidoso =>deconvlucy [6]
- 4) Generalized Blind Deconvolution com PSF inicial pouco ruidoso=>deconvblind [7]
- 5) Generalized Blind Deconvolution com PSF inicial muito ruidoso=>deconvblind [7]

FILTERS	NRMSE	Emax	SSIM	Signal to Noise Ratio
Blurred Noisy Image	0.14330018	130.7070384	0.927036533	SNR = 10 dB
	0.207705074	137.4318568	0.863199505	SNR = 6 dB
	0.283419546	176.3554776	0.776203119	SNR = 3 dB
Wiener Sn Sf	0.134551269	132.4727155	0.943853749	SNR = 10 dB
	0.115413567	128.8240357	0.956499243	SNR = 6 dB
	0.119902172	127.844215	0.953256318	SNR = 3 dB
Wiener SNR	0.125520731	138.4993812	0.878011008	SNR = 10 dB
	0.221029189	155.2461867	0.752440674	SNR = 6 dB
	0.347183433	175.7616789	0.590648892	SNR = 3 dB
Lucy	0.218874008	123.5802402	0.855282985	SNR = 10 dB
	0.350064632	187.2769449	0.706223508	SNR = 6 dB
	0.459999708	308.2437384	0.561128419	SNR = 3 dB
Blind 1	0.201638003	110.5188314	0.873238352	SNR = 10 dB
	0.320541368	135.4558568	0.736698121	SNR = 6 dB
	0.486479107	264.8564707	0.550231068	SNR = 3 dB
Blind 2	0.277902324	191.2376945	0.790789274	SNR = 10 dB
	0.425837465	257.3079422	0.619890351	SNR = 6 dB
	0.630559803	459.3365304	0.428844739	SNR = 3 dB

## 4.1) Imagem de entrada original:

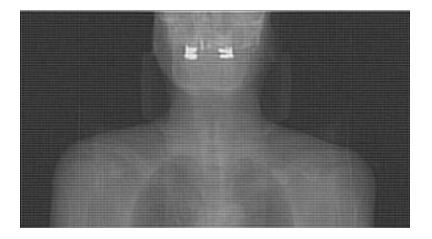


## 4.2) SNR = 10dB

## 4.2.1) Saída borrada e ruidosa:



4.2.2) Wiener Sn Sf:



4.2.3) Wiener SNR:



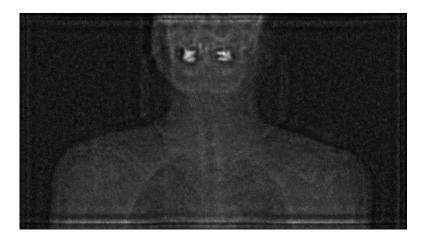
4.2.4) Lucy:



4.2.5) GBD1:



4.2.6) GBD2:

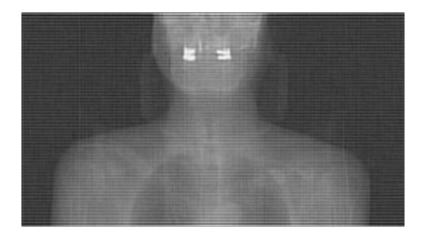


4.3) SNR = 6dB

4.3.1) Saída borrada e ruidosa:



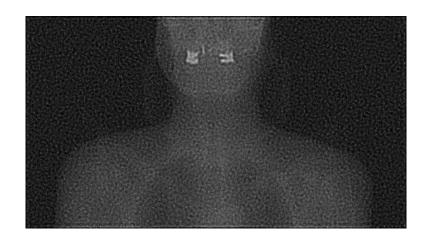
4.3.2) Wiener Sn Sf:



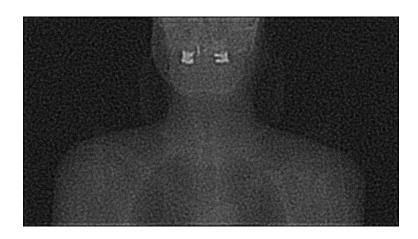
4.3.3) Wiener SNR:



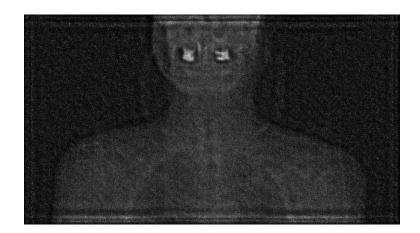
4.3.4) Lucy:



4.3.5) GBD1:

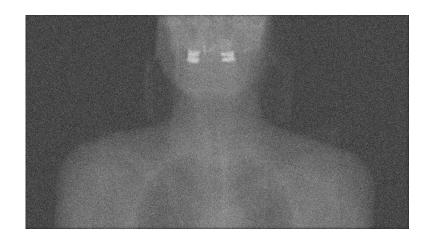


4.3.6) GBD2:

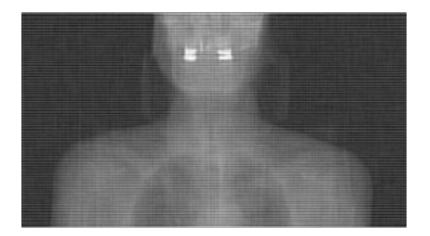


4.4) SNR = 3dB

4.4.1) Saída borrada e ruidosa:



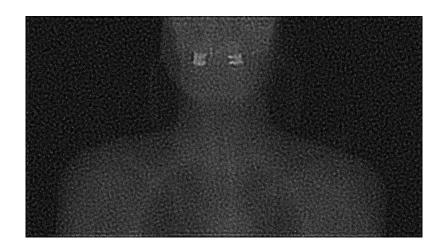
4.4.2) Wiener Sn Sf:



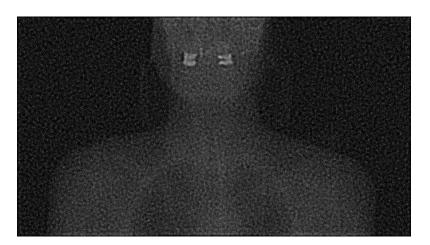
4.4.3) Wiener SNR:



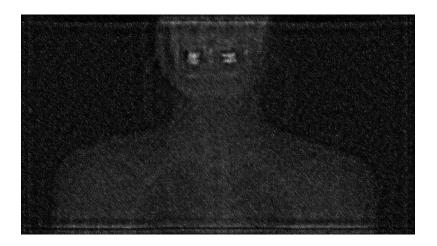
4.4.4) Lucy:



4.4.5) GBD1:



4.4.6) GBD2:



# 5. Avaliação

As métricas apresentadas na seção anterior mostram o quão próximo da imagem original estão as imagens, de tal forma que, para NRMSE e Emax, quanto menor os seus valores maior a proximidade, enquanto, para SSIM, isto ocorre quanto mais próximo seu

valor estiver de 1. Desta forma, vemos que, em geral, quanto menor o SNR, piores ficam as métricas. A exceção a este padrão está no filtro *wiener\_filter\_Sn\_Sf*, por motivos que serão discutidos na próxima seção. Vemos também como é impactante o conhecimento do PSF (Point Spread Function), ou pelo menos o conhecimento de SNR (Signal to Noise Ratio), na deconvolução, fato que é constado ao comparar os desempenhos dos filtros baseados no filtro de Wiener em relação aos filtros baseados em convolução cega.

Em relação as métricas estatísticas utilizadas, conforme SNR diminui, a estimação da imagem de entrada fica pior do que a própria imagem borrada e ruidosa, mesmo que a estimação apresente um formato mais parecido com a imagem original. Isto se deve ao tipo de funcional que estes métodos buscam minimizar, que não necessariamente também minimizam essas métricas estatísticas.

## 6. Discussão

Ao observar de perto os resultados do filtro wiener\_filter\_Sn\_Sf, nota-se que o filtro introduz uma interferência senoidal na estimação da entrada. Isto é consequência do spectral leakage, pois foi utilizado a FFT na sua implementação, como este considera a imagem de entrada como periódica, descontinuidades surgem nas bordas (e, portanto, componentes de altas frequências). Uma boa solução para isto seria utilizar uma janela (Hanning, por exemplo) para atenuar o sinal nas extremidades, e garantir uma transição suave entre a imagem e suas repetições. Ou simplesmente aplicar um filtro Notch para remover estas frequências parasitas, caso for fácil a sua visualização no domínio da frequência.

É importante notar que foi utilizado a técnica de *zero padding* em todos os cálculos de FFT, em que esta sempre retornava uma matriz quadrada com dimensão igual a um exponencial de dois, o que acelera o algoritmo e reduz erros.

## 7. Conclusões

Não é por trivialidade que se utiliza o filtro de Wiener como padrão de comparação de desempenho de novos filtros. O seu desempenho é muito bom em filtragem linear com ruídos aditivos, mesmo com problemas numéricos de implementação, mas desde que o SNR não seja muito baixo. Entretanto, os métodos baseados neste filtro exigem o conhecimento de informações que não são fáceis de estimar na prática, o que tornar os métodos baseados em convolução cega atraentes. Embora os filtros por convolução cega não precisem do conhecimento da PSF, a estimação inicial deste influencia profundamente a convergência dos algoritmos e também no valor de SNR, que também não pode ser muito baixo. Além disso, eles têm maior complexidade, o que implica em maior tempo de processamento. Assim, os filtros por deconvolução cega só têm vantagem em relação aos filtros de Wiener se pouco for conhecido a respeito da imagem.

## 8. Referências

[1] – https://en.wikipedia.org/wiki/Wiener\_deconvolution

- [2] https://dsp.stackexchange.com/questions/736/how-do-i-implement-cross-correlation-to-prove-two-audio-files-are-similar
  - [3] https://en.wikipedia.org/wiki/Richardson%E2%80%93Lucy\_deconvolution
  - [4] https://en.wikipedia.org/wiki/Blind deconvolution
  - [5] https://en.wikipedia.org/wiki/Maximum\_a\_posteriori\_estimation
  - [6] https://www.mathworks.com/help/images/ref/deconvlucy.html
  - [7] https://www.mathworks.com/help/images/ref/deconvblind.html?s tid=doc ta

# 10. Listagem dos programas

### 10.1) MAIN.m

```
close; clear; clc;
%%% Input image
f = 255 * mat2gray(imread('CT.tif'));
%%% Linear dynamic system transfer function
\dim h = 32; \text{ var } h = 3;
h = fspecial('gaussian', [dim h, dim h], var h); % Gaussian blur
for k = 1:3
%%% Noise
if (k == 1)
       SNR = 10;
elseif (k == 2)
       SNR = 6;
else
        SNR = 3;
end
    std n = std2(f) * 10 ^{(-SNR / 20)};
    n = std n * randn(size(f)); % Adictive White Gaussian noise
%%% Output image
    g = image output(f, n, h);
%%% FILTERS
    fe wiener Sn Sf = wiener filter Sn Sf(f, h, n, g);
    fe wiener SNR = wiener filter SNR(h, g, SNR);
    fe lucy = deconvlucy(g, h + 1e-3 * randn(size(<math>h)));
    [fe blind1, ~] = deconvblind(g, h + 1e-3 * randn(size(h)));
    [fe blind2, ~] = deconvblind(g, h + 1e-2 * randn(size(h)));
%%% METRICS
    Metrics g = metrics NRMSE Emax SSIM(f, g);
    Metrics fe wSnSf = metrics NRMSE Emax SSIM(f, fe wiener Sn Sf);
    Metrics fe wSNR = metrics NRMSE Emax SSIM(f, fe wiener SNR);
    Metrics fe lucy = metrics NRMSE Emax SSIM(f, fe lucy);
    Metrics fe b1 = metrics NRMSE Emax SSIM(f, fe blind1);
    Metrics fe b2 = metrics NRMSE Emax SSIM(f, fe blind2);
```

```
%%% EXCEL
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics g, 'Sheet1', ['B' num2str(k+1) ':D'
num2str(k+1)]);
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics fe wSnSf, 'Sheet1', ['B' num2str(k+4)
':D' num2str(k+4)]);
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics fe wSNR, 'Sheet1', ['B' num2str(k+7)
':D' num2str(k+7)]);
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics fe lucy, 'Sheet1', ['B' num2str(k+10)
':D' num2str(k+10)]);
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics fe b1, 'Sheet1', ['B' num2str(k+13)
':D' num2str(k+13)]);
   xlswrite('Metrics.xlsx', Metrics fe b2, 'Sheet1', ['B' num2str(k+16)
':D' num2str(k+16)]);
%%% OUTPUT
    imwrite(uint8(255 * mat2gray(g)), ['CT Blurred Noisy ' num2str(SNR)
'.jpg']);
    imwrite(uint8(255 * mat2gray(fe wiener Sn Sf)), ['CT Est WSnSf '
num2str(SNR) '.jpg']);
   imwrite(uint8(255 * mat2gray(fe wiener SNR)), ['CT Est WSNR '
num2str(SNR) '.jpg']);
    imwrite(uint8(255 * mat2gray(fe lucy)), ['CT Est Lucy ' num2str(SNR)
'.jpg']);
    imwrite(uint8(255 * mat2gray(fe blind1)), ['CT Est B1 ' num2str(SNR)
'.jpg']);
   imwrite(uint8(255 * mat2gray(fe blind2)), ['CT Est B2 ' num2str(SNR)
'.jpg']);
end
```

#### 10.2) image\_output.m

```
function g = image output (f, n, h)
%%% Input image
[a, b] = size(f);
d = 2 ^ nextpow2 (max(a,b));
a1 = floor((d - a) / 2) + 1;
a2 = a1 + a - 1;
b1 = floor((d - b) / 2) + 1;
b2 = b1 + b - 1;
fzp = zeros(d, d);
fzp(a1:a2, b1:b2) = f;
fzp = fftshift(fzp);
F = fft2(fzp);
%%% Noise
nzp = zeros(d, d);
nzp(a1:a2, b1:b2) = n;
nzp = fftshift(nzp);
N = fft2(nzp);
%%% Linear dynamic system transfer function
[dim h, \sim] = size(h);
c1 = round((d - dim h) / 2) + 1;
c2 = c1 + dim h - 1;
```

```
hzp = zeros(d, d);
hzp(c1:c2, c1:c2) = h;
hzp = fftshift(hzp);
H = fft2(hzp);

%%% Output image
G = F .* H + N;
g = ifft2(G);
g = ifftshift(g);
g = g(a1:a2, b1:b2);
```

# 10.3) wiener\_filter\_Sn\_Sf.m

```
function fe = wiener_filter_Sn_Sf (f, h, n, g)
%%% Input image
[a, b] = size(f);
d = 2 ^ nextpow2(max(a,b));
a1 = floor((d - a) / 2) + 1;
a2 = a1 + a - 1;
b1 = floor((d - b) / 2) + 1;
b2 = b1 + b - 1;
fzp = zeros(d, d);
fzp(a1:a2, b1:b2) = f;
fzp = fftshift(fzp);
F = fft2(fzp);
Sf = F .* conj(F); % Sf = abs(fft2(f, d, d)) .^ 2;
%%% Noise
nzp = zeros(d, d);
nzp(a1:a2, b1:b2) = n;
nzp = fftshift(nzp);
N = fft2(nzp);
Sn = N .* conj(N); % Sn = abs(fft2(n, d, d)) .^ 2;
\ensuremath{\mbox{\sc 8}}\ensuremath{\mbox{\sc 8}}\ensuremath{\mbox{\sc Linear}}\ensuremath{\mbox{\sc dynamic}}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox{\sc bold}}\ensuremath}\ensuremath{\mbox
[h_dim, \sim] = size(h);
c1 = round((d - h_dim) / 2) + 1;
c2 = c1 + h_{dim} - 1;
hzp = zeros(d, d);
hzp(c1:c2, c1:c2) = h;
hzp = fftshift(hzp);
H = fft2(hzp);
H2 = abs(H) .^2;
%%% Output image
gzp = zeros(d, d);
gzp(a1:a2, b1:b2) = g;
qzp = fftshift(gzp);
G = fft2(gzp);
```

```
%%% Estimated input
gamma = 1;
Fe = conj(H) .* G ./ (H2 + gamma * (Sn ./ Sf));
fe = ifft2(Fe);
fe = ifftshift(fe);
fe = fe(a1:a2, b1:b2);
            10.4) wiener_filter_SNR.m
function fe = wiener filter SNR (h, g, SNR)
[a, b] = size(g);
d = 2 ^ nextpow2(max(a,b));
a1 = floor((d - a) / 2) + 1;
a2 = a1 + a - 1;
b1 = floor((d - b) / 2) + 1;
b2 = b1 + b - 1;
%%% Linear dynamic system transfer function
[h_dim, \sim] = size(h);
c1 = round((d - h_dim) / 2) + 1;
c2 = c1 + h \dim - 1;
hzp = zeros(d, d);
hzp(c1:c2, c1:c2) = h;
hzp = fftshift(hzp);
H = fft2(hzp);
H2 = abs(H) .^2;
%%% Output image
gzp = zeros(d, d);
gzp(a1:a2, b1:b2) = g;
gzp = fftshift(gzp);
G = fft2(gzp);
%%% Estimated input
K = 10 ^ (-SNR/10);
qamma = 1;
Fe = conj(H) .* G ./ (H2 + gamma * K);
fe = ifft2(Fe);
fe = ifftshift(fe);
fe = fe(a1:a2, b1:b2);
            10.5) metrics_NRMSE_Emax_SSIM.m
function Metrics = metrics NRMSE Emax SSIM (I1, I2)
%%% Emax
I diff = I1 - I2;
I diff abs = abs(I diff);
Emax = max(max(I diff abs));
%%% NRMSE
I diff sum2 = sumsqr(I diff);
```