REUNIÃO DO GRUPO DE FÍSICA ESPACIAL COMPUTACIONAL (GFEC) P&D com Gradient Pattern Analysis (GPA) 06/05/2021

APRESENTAÇÃO A3 - GPA 1D - ANÁLISE DE SÉRIES TEMPORAIS (EXS. FÍSICA ESPACIAL)

MARCO ANTÔNIO DE ULHÔA CINTRA - DOUTORANDO PPGCAP-INPE

ORIENTADORES:

PROF. DR. REINALDO R. ROSA - INPE PROFA. DRA. M. TERESA BARATA - UNIV. COIMBRA/PORTUGAL

INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS - INPE COORDENAÇÃO DE PESQUISA APLICADA E DESENVOLVIMENTO TECNOLÓGICO - COPDT PROGRAMA DE PÓS-GRADUAÇÃO EM COMPUTAÇÃO APLICADA - PPGCAP

INTRODUÇÃO

- Ferramentas para análise de séries temporais
 - Sinais não-estacionários com lei de potência no espectro (processos não-lineares típicos: flutuações estocásticas, turbulencia, caos e criticalidade auto-organizada)
 - PSD (Power Spectral Density)
 - DFA (Detrended Fluctuation Analysis)
 - ► GPA (Gradient Pattern Analysis)

INTRODUÇÃO

- Investigação das causas dos padrões de flutuação de radioemissões solares com GPA
 - ► Rosa et. al. (2008)
 - Faixa de microondas
 - ► Cintra, Fernandes e Rosa (2017)
 - Radioemissões solares Tipo I
 - Comparação com ruídos canônicos
 - ► Identificação dos padrões de variabilidade

OBJETIVO GERAL

Consolidar a aplicação da técnica GPA, em séries temporais, via construção do Espectro Gradiente utilizando o valor do 2º Momento Gradiente (G2) (desenvolvido em 2018) para análise INÉDITA de séries temporais de radioemissões solares Tipo I (tempestades de ruído)

Objetivos específicos

- Aplicar pela primeira vez o GPA na análise das séries temporais solares do Tipo I de forma comparativa com sinais canônicos: estocásticos e caóticos
- ► Desenvolver um algoritmo em Python para cálculo do espectro gradiente via G2
- Análise de desempenho do Espectro Gradiente utilizando técnicas usuais como PSD e DFA

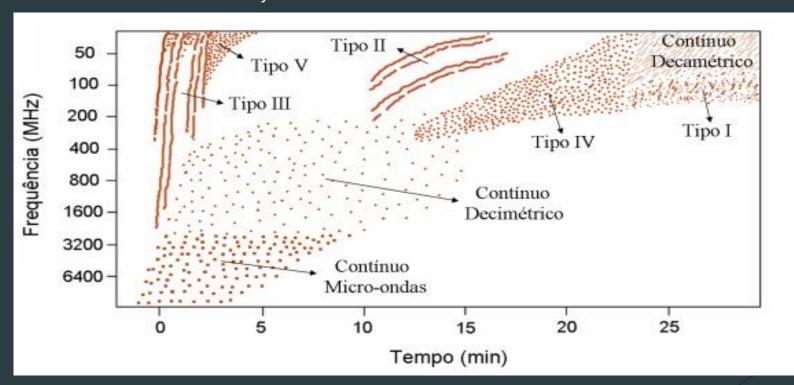
META CIENTÍFICA

Com base, principalmente, no comportamento do espectro gradiente, identificar qual é o padrão de flutuação canônico que se comporta de forma semelhante aos padrões de flutuação das tempestades Tipo I selecionadas.



REVISÃO: EXPLOSÕES SOLARES EM RÁDIO

- Observadas via radiotelescópios e radioespectrógrafos na faixa entre 10 e 8.000 MHz
- Importantes nos estudos das estruturas magnéticas, sua variabilidade e evolução

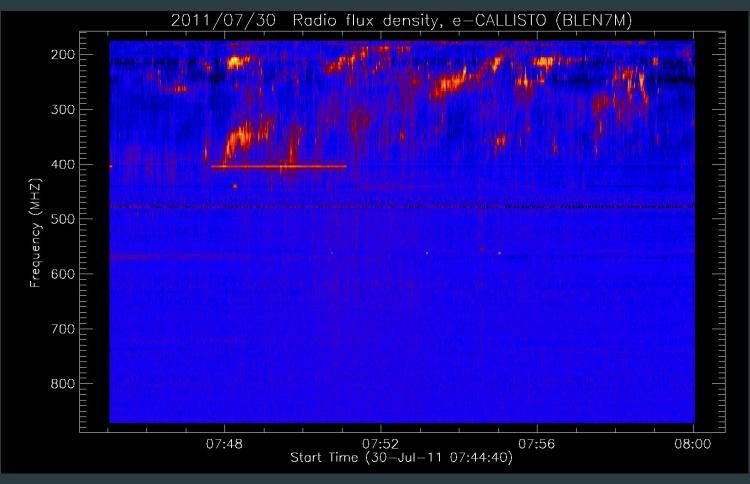


Fonte: adaptada de Warmuth e Mann (2004).

REVISÃO: EMISSÕES TIPO I - TEMPESTADES DE RUÍDO

- Características
 - Banda estreita (alguns MHz) e curta duração (1 s).
 - Compõem as correntes de tipo I e tempestades de ruído em rádio de longa duração (horas a dias)
 - Ondas métricas v ≤ 300 MHz
 - Formam correntes de emissões contínuas
 - Assinaturas de reorganizações coronais

REVISÃO: TEMPESTADES DE RUÍDO



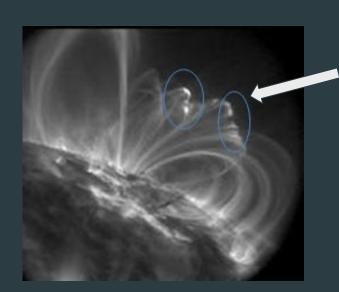
Espectro dinâmico de uma tempestade de ruído, registrada pelo espectrógrafo BLEN7M da rede e-CALLISTO, em 30 de julho de 2011 (~ 07:45 - 08:00 UT).

Fonte: MONSTEIN, 2011.

0

REVISÃO: TEMPESTADES DE RUÍDO

- Possível associação com a turbulência do plasma e propagação de irregularidades e ondas
- ▶ Definição "Emissões de turbulência de baixa frequência" (BENZ, 2002)
 - Há muita discussão e controvérsia sobre os processos físicos e mecanismos responsáveis pelas emissões (BENZ, 2002)



Dinâmica turbulenta espaço temporal que pode influenciar no padrão da radio emissão? (Rosa et al, 2010)

REVISÃO: ANÁLISE DE SÉRIES TEMPORAIS E FERRAMENTAS COMPUTACIONAIS

- Séries Temporais Canônicas
 - Ruídos 1/f^beta
 - Turbulentas
 - Caóticas
- Ferramentas Computacionais
 - DFA
 - PSD
 - GPA

REVISÃO: ANÁLISE DE SÉRIES TEMPORAIS E FERRAMENTAS COMPUTACIONAIS

Séries Temporais Canônicas

Ruídos Estocasticos do tipo 1/f^p

- ▶ 1) "White Noise" (1/f^0) Ruído Branco.
- 2) "Pink Noise" (1/f^1) Ruído Rosa.
- > 3) "Red Noise" (1/f^2) Ruído Vermelho.

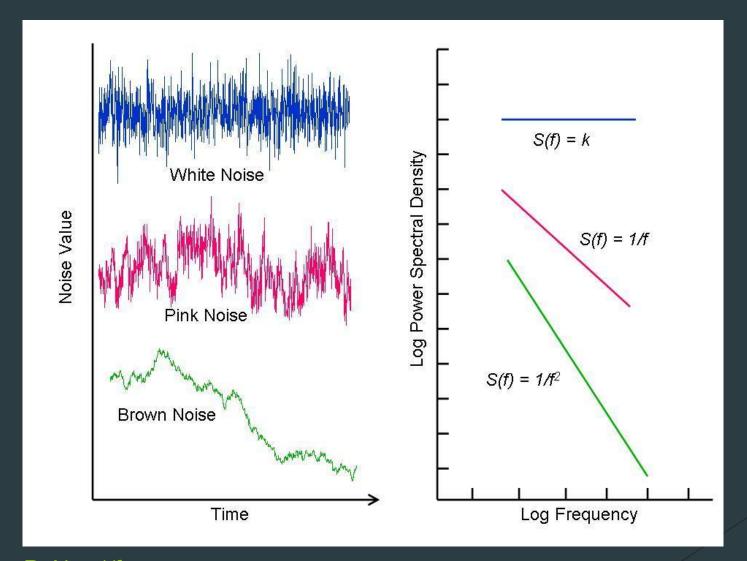
Caóticas

- 4) Mapa logístico. k = 4. A0 = 0,0001. (1D)
- ► 5) Mapa de Hénon. a = 1,4 e b=0,3. (2D)
- ▶ 6) Circuito Elétromagnético de Chua. (3D)

Turbulentas

- 7) Espectro K^(-5/3) de Kolmogorov (K41), o qual varia entre 1.64 e 1.68.
 (cascata homogênea de distribuição de energia)
- > 8) Espectro pModel: desvios do K41 devido à turbulência não-homogênea.

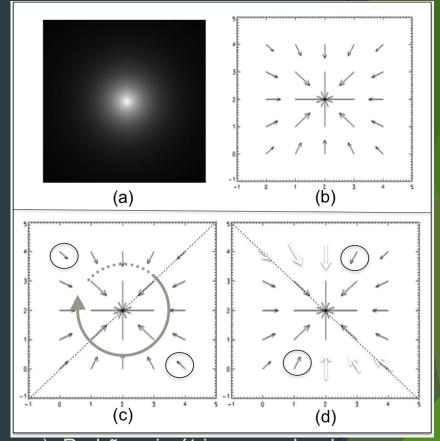
REVISÃO: SÉRIES DE RUÍDOS 1/f



Ruídos 1/f **Fonte: (**WARD AND GREENWOOD, 2007).

REVISÃO: FERRAMENTAS COMPUTACIONAIS - GPA

- Complexidade do padrão espacial 2D
 - Grau da assimetria bilateral em relação aos 4 eixos de simetria (coeficiente de assimetria bilateral)
 - Calculado sobre o campo gradiente de uma matriz
 - Padrões
 - Processos dinâmicos
 (reação-difusão, caos
 espaço-temporal e turbulência)
- (ROSA; SHARMA; VALDIVIA; ROSA; SHARMA; VALDIVIA; 1998, 1999) (ROSA ET AL., 2018)

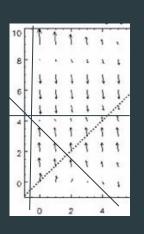


a) Padrão simétrico gerada de uma função Gaussiana 2D (6x6); b) Padrão gradiente obtido; c) e d) Passos para remover os pares de vetores simétricos

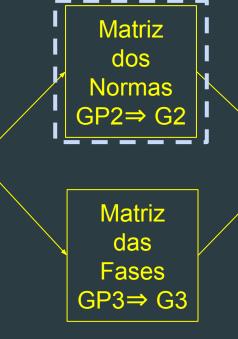
Fonte: (ROSA ET AL., 2018.)

REVISÃO: GPA

- Cálculo da Assimetria Gradiente a partir de uma matriz (Gradient Pattern-GP)
 - \triangleright ∇M Composição dos seguintes padrões gradiente (GP):
 - ► GP1 Cálculo do parâmetro G1 (1º Momento Gradiente)
 - GP2 Cálculo do parâmetro G2 (2º Momento Gradiente)
 - ► GP3 Cálculo do parâmetro G3 (3º Momento Gradiente)
 - ► GP4 Cálculo do parâmetro G4 (4º Momento Gradiente)



Matriz
dos Vetores
Assimétricos
(campo gradiente)
GP1⇒ G1



Matriz dos Complexos GP4⇒ G4

Ver detalhes em Rosa et al. Braz. J. Phys. 2002

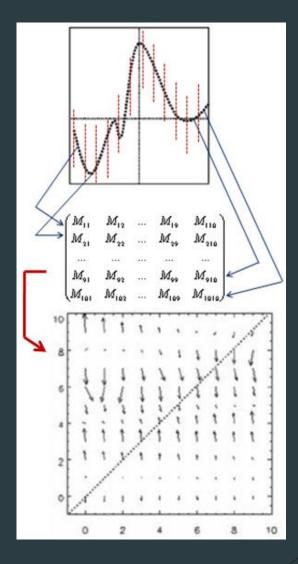
REVISÃO: GPA - G2 - 2º MOMENTO GRADIENTE

$$G_2 = \frac{V_A}{V} \left(2 - \frac{\left| \sum_{i}^{V_A} v_i \right|}{\sum_{i}^{V_A} \left| v_i \right|} \right)$$

- V = quantidade total de vetores gradiente
- VA = quantidade de vetores assimétricos após a remoção dos pares simétricos
- $\sum_{i=1}^{V_A} v_i$ = soma vetorial assimétrica
- |vi| = i^th norma vetorial assimétrica
- Altos valores significam que a grade gradiente possui muitos vetores assimétricos desalinhados
 - Alta diversidade de valores na matriz GP2

REVISÃO: GPA EM SÉRIES TEMPORAIS

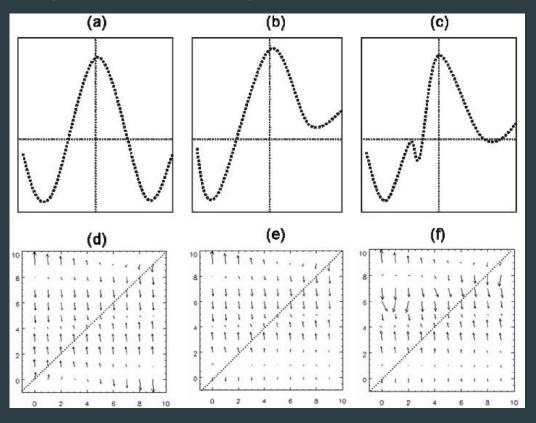
- Cálculo da Assimetria Gradiente para Séries Temporais
 - Mapeamento de Série temporal para Matriz



Fonte: (DANTAS, 2009)

REVISÃO: GPA em séries temporais

- Cálculo da Assimetria Gradiente para Séries Temporais
 - Perfis de Amplitudes (100 pontos)

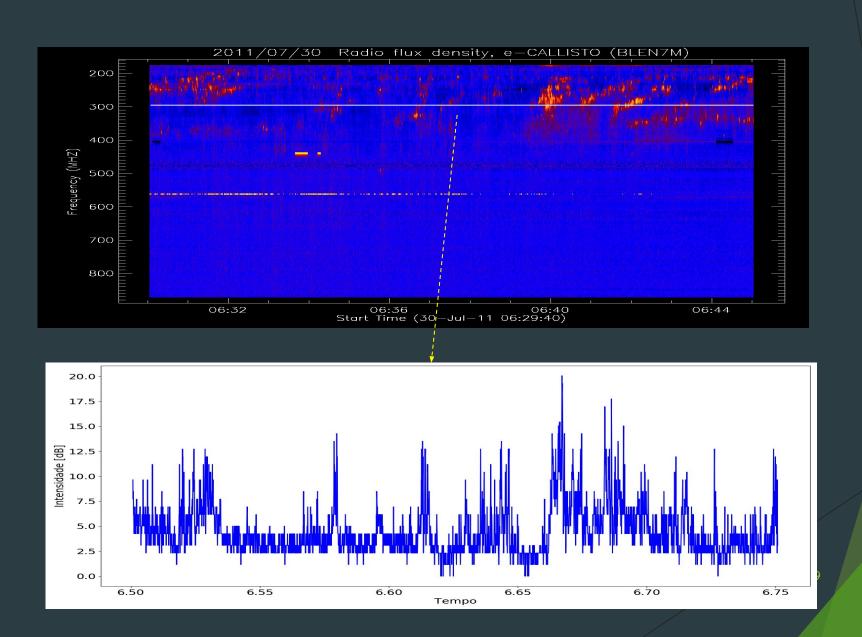


Fonte: (DANTAS, 2009)

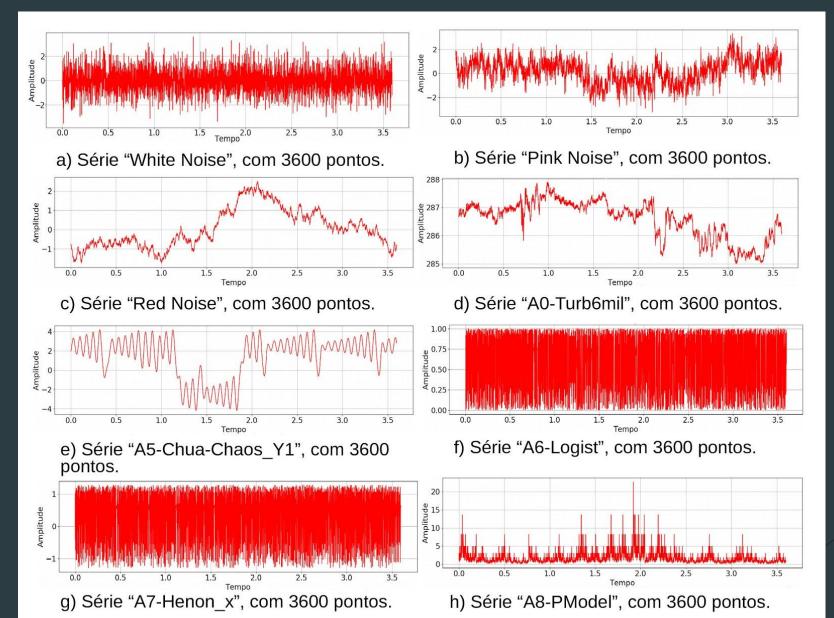
METODOLOGIA SELEÇÃO DOS DADOS DE TEMPESTADES DE RUÍDO

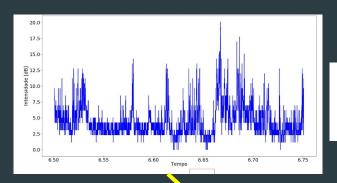
- Seleção de 8 séries temporais Tipo I (3600 pontos), 15 minutos cada
 - Provenientes do espectrógrafo BLEN7M e armazenadas no repositório e-CALLISTO
 - Critério: eventos do tipo RNS (Radio Noise Storms) Relatórios do NOAA (Solar and Geophysical Event Reports)
 - Eventos de 30/07/2011 em 8 horários diferentes
 - Maior média de intensidade entre 255 MHz e 285 MHz
 - ▶ 263,3 MHz (canal 167) para as 8 séries

METODOLOGIA - ST SOLAR TIPO I - 30/07/2011 - 06h30 às 06h45



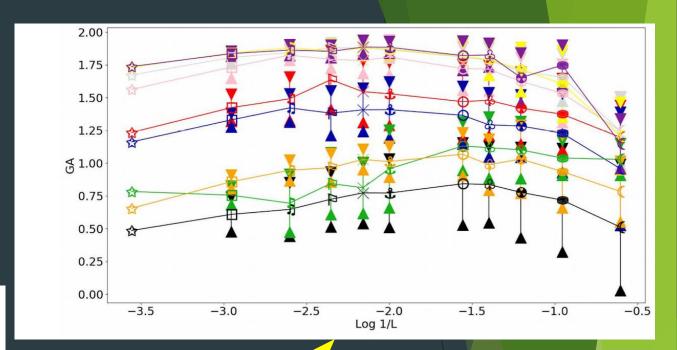
METODOLOGIA - SÉRIES CANÔNICAS

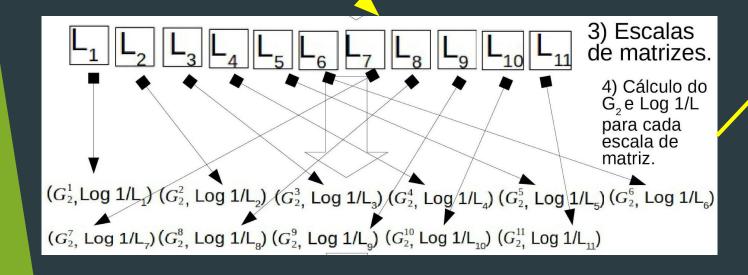




 Input: Série Temporal.

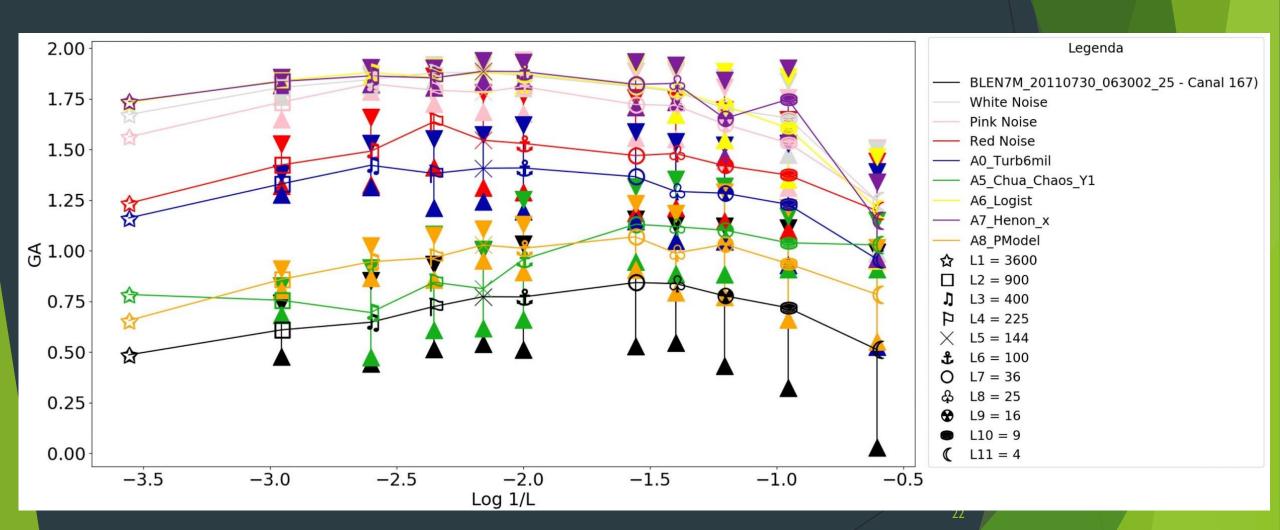
2) Mapeamento da Série para várias escalas de matrizes.



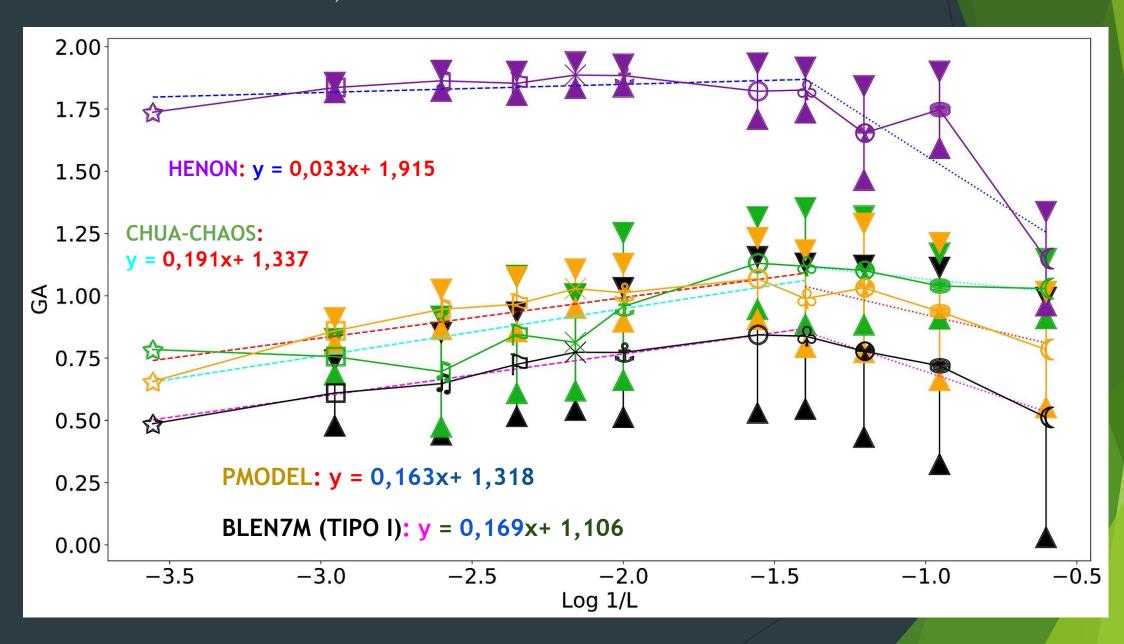


5) Plotagem do Gráfico do Espectro Gradiente Via Algoritmo GradSpec.py desenvolvido neste projeto de mestrado.

RESULTADOS E DISCUSSÕES - ESPECTRO GRADIENTE



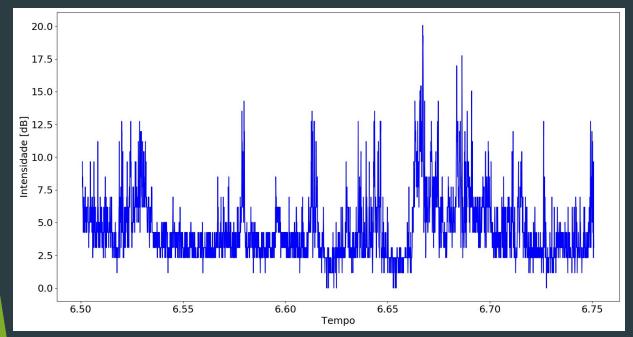
RESULTADOS E DISCUSSÕES - COMPARAÇÃO DOS ESPECTROS POR REGRESSÃO LINEAR (PARTE POSITIVA DO ESPECTRO)



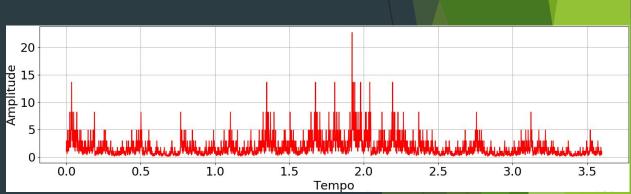
RESULTADOS E DISCUSSÕES - ESPECTRO GRADIENTE

SÉRIE TEMPORAL	MÉDIA VALORES G2 (L1 A L10)	MEDIANA VALORES G2 (L1 A L10)
"BLEN7M_20110730_063002_25" - Canal 167	0.71904990975724	0.7485
"White Noise"	1.7899300019973	1.8077
"Pink Noise"	1.7100427264008	1.7277
"Red Noise"	1.460468742013	1.475
"A0_Turb6mil"	1.3282322524356	1.3478
"A5_Chua-Chaos_Y1"	0.92400247118374	0.9008
"A6_Logist"	1.7985572673811	1.8277
"A7_Henon _x"	1.8106279768199	1.831
"A8_PModel"	0.94925141543978	0.9772

RESULTADOS - STs - SOLAR TIPO I X PMODEL



BLEN7M_20110730_063002_25_canal_167



A8-PModel

CONCLUSÕES

- "A8_PModel": DFA, PSD e GPA mais próximos dos valores das séries Tipo I
- DFA e PSD do "Pink Noise" se aproxima mais dos valores das séries tipo I, mas resultado não é robusto devido a GPA ser mais eficaz para análise de séries curtas
- Regressão linear no espectro gradiente (L1 a L8):
 - "BLEN7M_20110730_063002_25" Canal 167:

```
y = 0,1699 x + 1,1063
```

"A8_PModel":
y = 0,1625x + 1,3178

CONCLUSÕES

- Com base nos resultados, o espectro gradiente via G2 é, portanto, uma nova técnica viável para análise de séries temporais, incluindo dados solares em ondas métricas
- Como sugerido pela teoria, o espectro gradiente indicou o processo de turbulência nao-homogenea (pModel) como o mais plausível, dentre os modelos de sinais testados neste trabalho, como o processo responsável pelas flutuações observadas nos solar storms do tipo I.
- Confirmação da vantagem do GPA, prevista por Assireu et al. (2002) sobre as demais técnicas para séries curtas

TRABALHOS FUTUROS

- Aumentar número de amostras de séries temporais de radioemissões solares Tipo I com maior variedade e quantidade de séries temporais relacionadas à turbulência
 - Testar novos modelos de sinais incluindo hibridização entre séries temporais turbulentas e caóticas (A5_Chua-Chaos_Y1 x A8_PModel), além de outras.
 - Refinar o cálculo do índice espectral gradiente como atributo de classificação.

TRABALHOS FUTUROS NO CONTEXTO DE CLIMA ESPACIAL (ENVOLVENDO MUITOS SINAIS E PREVISÃO DE REGIMES COMPLEXOS)

- Métodos de aprendizagem supervisionada em Inteligência Artificial, como as Redes Neurais Artificiais (ANNs) e Máquinas de Vetores de Suporte (SVM) (JIANG; CHEN; LIU, 2016) - TÉCNICAS TRADICIONAIS.
- Abordagem de Deep Learning, ou Aprendizagem Profunda, de Jiang, Chen e Liu (2016), que hibridiza Redes Neurais Profundas (DBNs) e Máquina de Vetor de Suporte (SVM) Evolucionária e Paralela baseada em Núcleo Não-Linear (ESVM), para predizer a evolução de estados de sistemas complexos de uma maneira classificativa, abordagem esta que demonstra que as técnicas sugeridas supera as técnicas tradicionais.

DOUTORADO - DADOS

- Dataset relacionado à:
 - (i) atividade solar conhecida como tempestades de ruído (noise storms) e o efeito do flare geoefetivo associado à elas, no:
 - (ii) Conteúdo Eletrônico Total (Total Electron Content TEC) da ionosfera terrestre
 - Os dados de TEC serão obtidos do NOAA, EMBRACE-INPE e CITEUC-OGA-Univ. Coimbra (Portugal)
 - Paradigma de detecção baseado no GPS
 - Séries temporais de explosões solares de rádio (na faixa > 100 MHz), cuja detecção automática esteja validada por técnicas estatísticas

DOUTORADO

- ESTUDO DE VIABILIDADE DO SISTEMA EMBARCADO PARA MONITORAMENTO AUTOMÁTICO DO CLIMA ESPACIAL NO CONTEXTO DE CUBESAT E INTERNET DO ESPAÇO (INTERNET OF SPACE - IoS)
- Cooperação entre o Laboratório Associado de Computação e Matemática aplicada - LABAC/INPE e o Centro de Investigação da Terra e do Espaço (CITEUC), sediado no Observatório Geofísico e Astronômico (OGA) -CITEUC-OGA/UC
- Responder no contexto de Tese de Doutorado em Computação Aplicada: "Qual é o nível de viabilidade tecnológica para embarcar softwares de aprendizagem de máquina para analisar dados solares e ionosféricos, no contexto de clima espacial, diretamente no espaço?".

DOUTORADO - SOFTWARES

- Serão utilizados 3 algoritmos em Python, de análise de dados, contendo as implementações das seguintes técnicas:
 - (i) Gradient Spectral Analysis (GSA)
 - (ii) Multifractal Detrended Fluctuation Analysis (MFDFA)
 - ▶ (iii) Long-Short Term Memory (LSTM)
 - RNN implementada em TensorFlow > Keras
 - Largamente utilizada como técnica de Deep Learning para previsão de séries temporais
 - Principalmente aquelas relacionadas ao clima espacial
 - Os 3 algoritmos ((i), (ii) e (iii)) serão integrados em uma única plataforma, denominada de "LABAC-STSA01" (LABAC Smart Time Series Analysis 01)

DOUTORADO - PIPELINE > WORKFLOW

- Configuração composta pelos seguintes módulos
 - (1) Aquisição e processamento automático de dados solares;
 - (2) Análise automática espectral, via MFDFA, e classificação da geoefetividade, via GSA, da rádio explosão solar;
 - (3) Aquisição e processamento de dados de TEC;
 - (4) Previsão, via LSTM, da evolução TEC com base na geoefetividade da rádio explosão solar;
 - (5) Envio da previsão para o EMBRACE/INPE e CITEUC-OGA/Univ. de Coimbra.

GOOGLE COLAB

Link para o código que foi salvo no GitHub:



Vamos para o código.

OBRIGADO!!!