

# Estágio Atual do EMBRACE

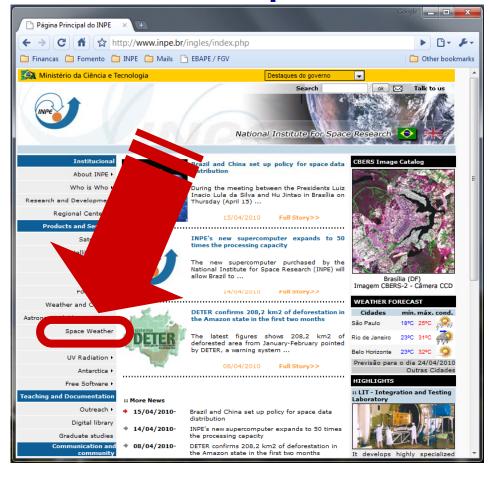
Coordenação de Ciências Espaciais e Atmosféricas Laboratório Associado de Computação e Matemática Aplicada / CTE Divisão de Sistemas de Solo / ETE Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais



#### Já estamos *On Line*



#### www.inpe.br



#### www.inpe.br/climaespacial





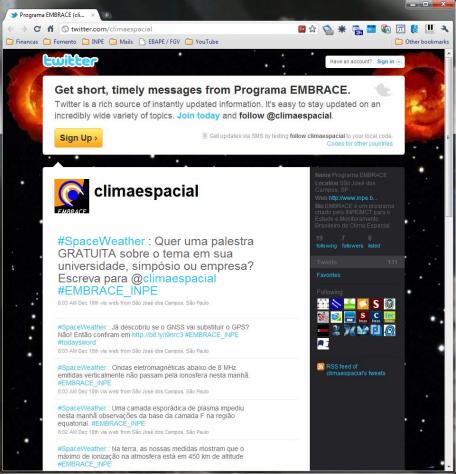
## Boletim Diário e Twitter 🧟



#### www.inpe.br/climaespacial



#### twitter.com/climaespacial

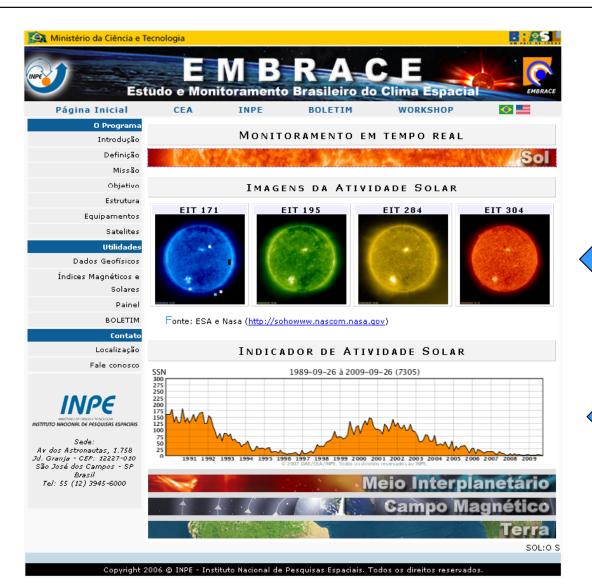




#### Sol e Manchas Solares

(on the Sun) —





Apresentação:

Dr. Joaquim E. Rezende Costa

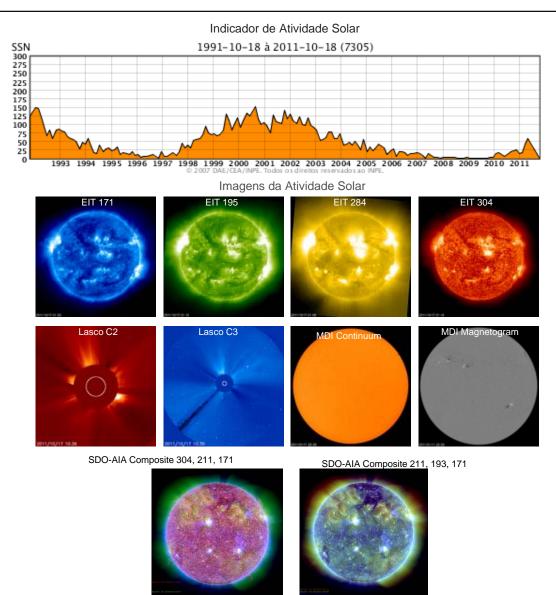
Solar Images

Solar Index



# Já estão disponíveis ...



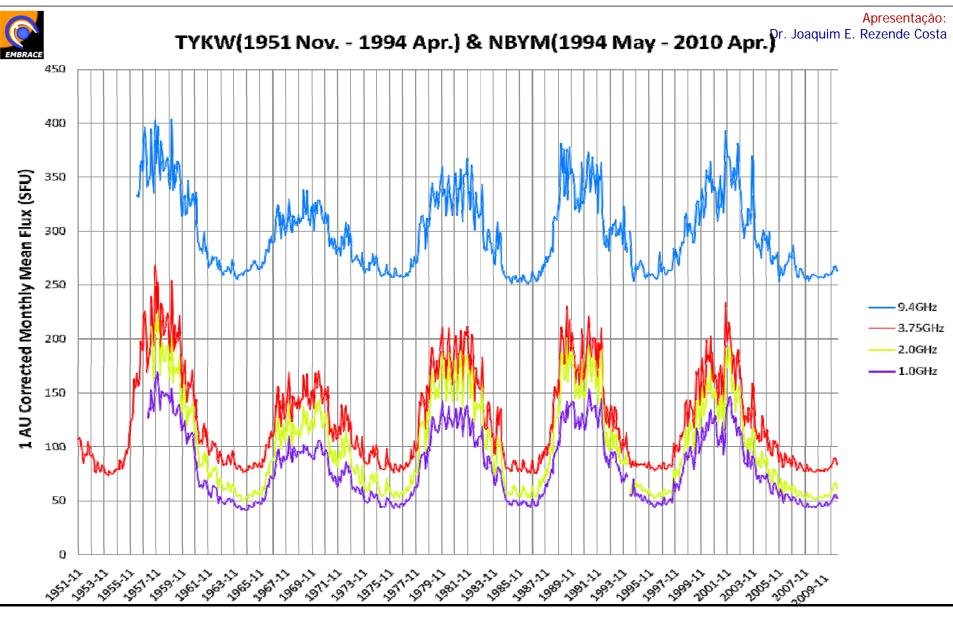


Apresentação:

Dr. Joaquim E. Rezende Costa



#### Medidas do Sol com rádio





#### Medidas do fluxo total



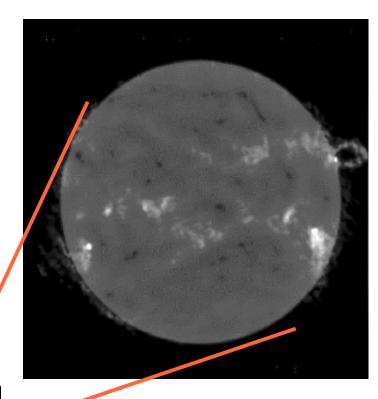
Apresentação: Dr. Joaquim E. Rezende Costa

Emissão em rádio espacialmente integrada em 10.7 cm (2.8 GHz) é o melhor índice da atividade solar

Vê a re-organização do campo magnético na estrela! Vista principalmente pelo fluxo integrado do F10.7cm (2.8 GHz).

O BDA vê de 1.2 à 1.7 GHz e quer enxergar em 2.8 GHz em 2014.

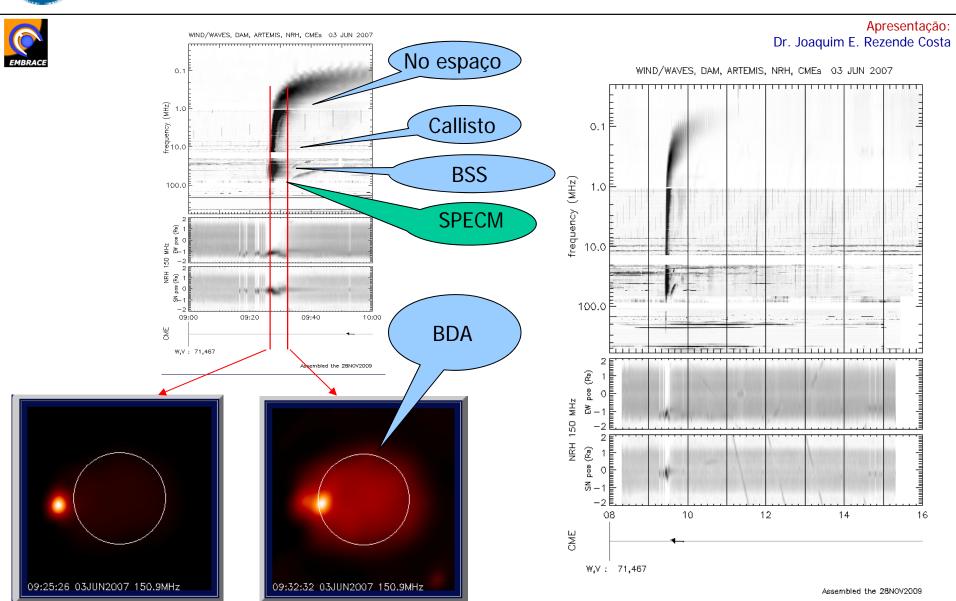
O BDA construiu sua infra-estrutura de base para inicio de operação em 2011.







### Assinaturas dos Fenômenos





# O que a imagem traz?

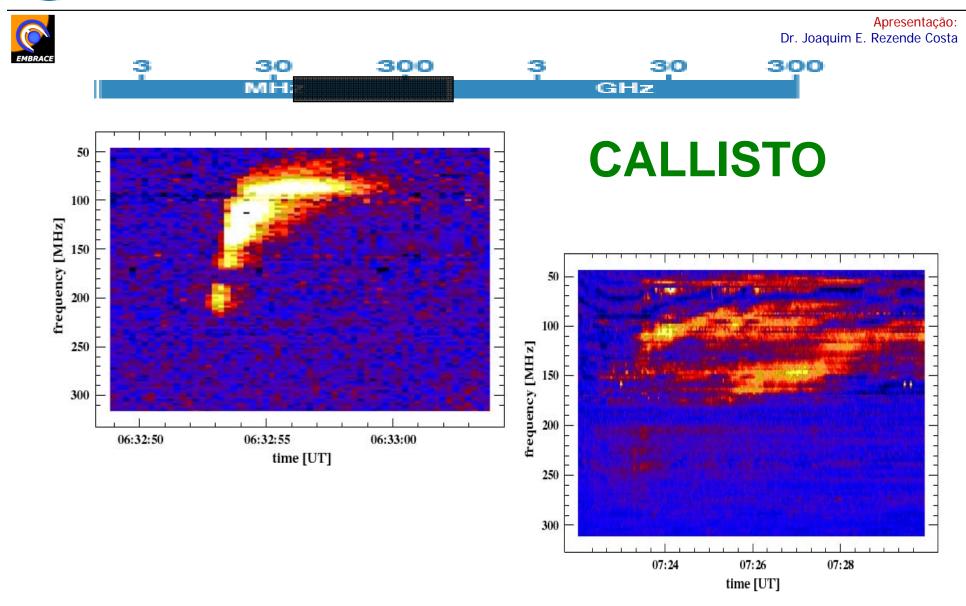


Observe as variações do campo magnético durante alguns dias

- Cada par de mancha evolui e pode explodir e gerar uma CME
- As variações do campo podem produzir aumento de brilho em 10.7cm



#### Assinatura de CME



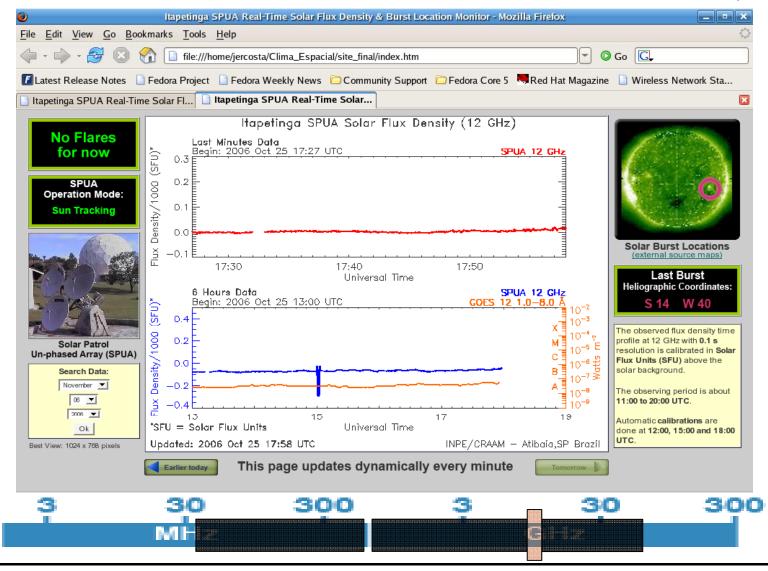


#### Breve no Portal EMBRACE



Apresentação:

Dr. Joaquim E. Rezende Costa





# Imagens do Sol em rádio



**BDA** 

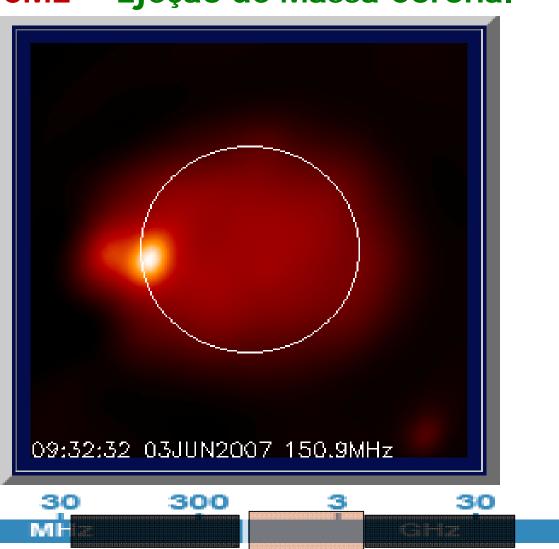
**Array** 

Brazilian

**Decimetric** 

#### **CME** = Ejeção de Massa Coronal

Apresentação: Dr. Joaquim E. Rezende Costa



300



# Meio Interplanetário



(on the Interplanetary Medium) -

Apresentação: Dr. Alisson Dal Lago

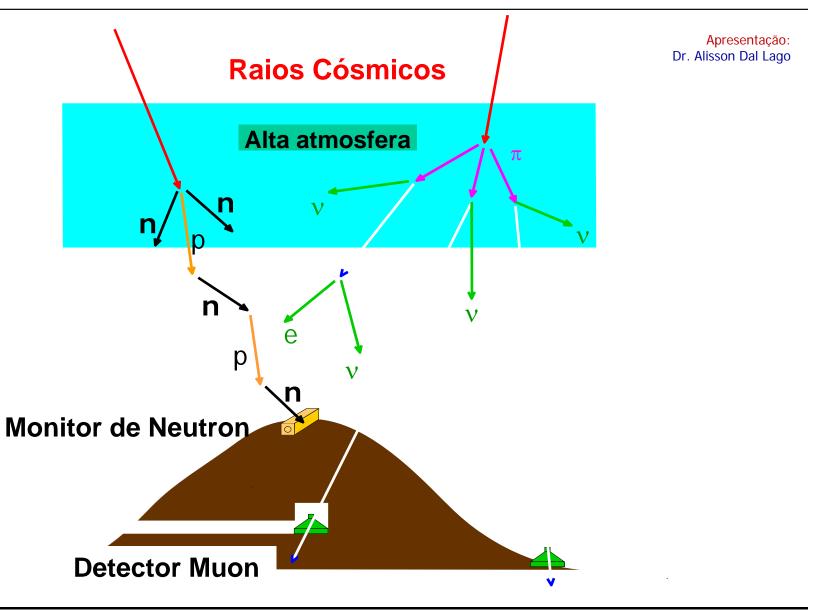


**Múons Information** 



#### Raios Cósmicos ⇒ Múon

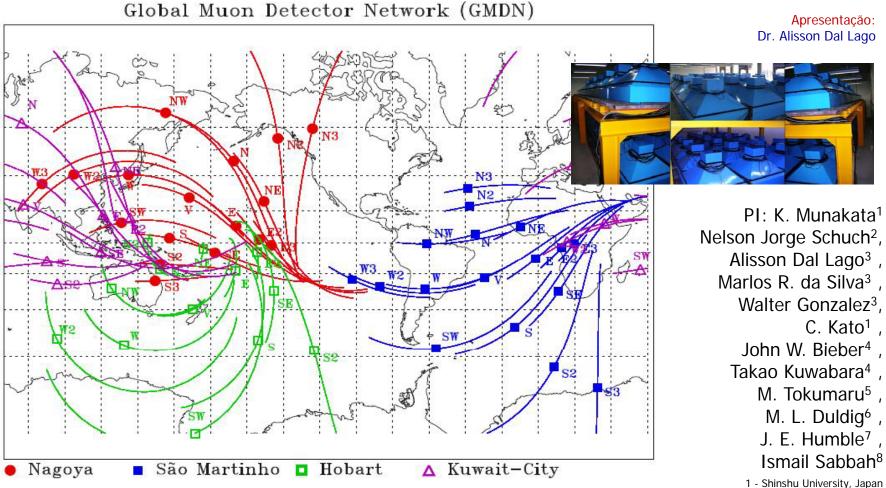






# A rede global de detectores





2 - Southern Regional Space Research Center - CRS/INPE - MCT, in collaboration with the Santa Maria Space Science Laboratory - LACESM/CT- UFSM, Santa Maria, RS, Brazil. 3 - National Institute for Space Research - DGE/CEA/INPE - MCT, Sao Jose dos Campos, SP, Brazil

4 - Bartol Res. Institute, Department of Physics and Astronomy, University of Delaware, Newark, Delaware, USA.

5 - STE Laboratory, Nagoya University, Japan 6 - Australian Antarctic Division, Australia

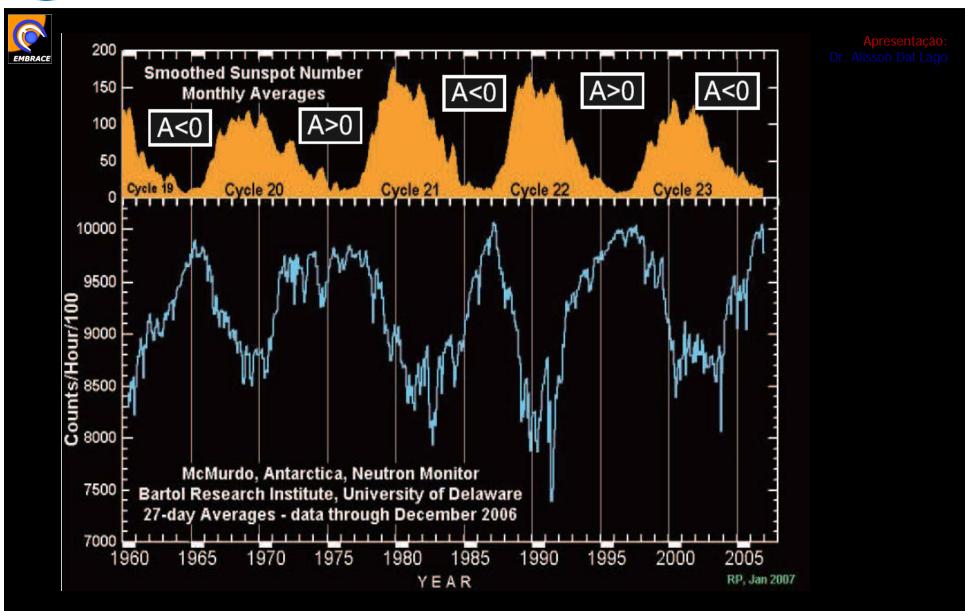
7 - School of Mathematics and Physics, Univ. of Tasmania

8 - Physics Department, Faculty of Science, University of Alexandria, Alexandria, Egypt

Okazaki, 2008



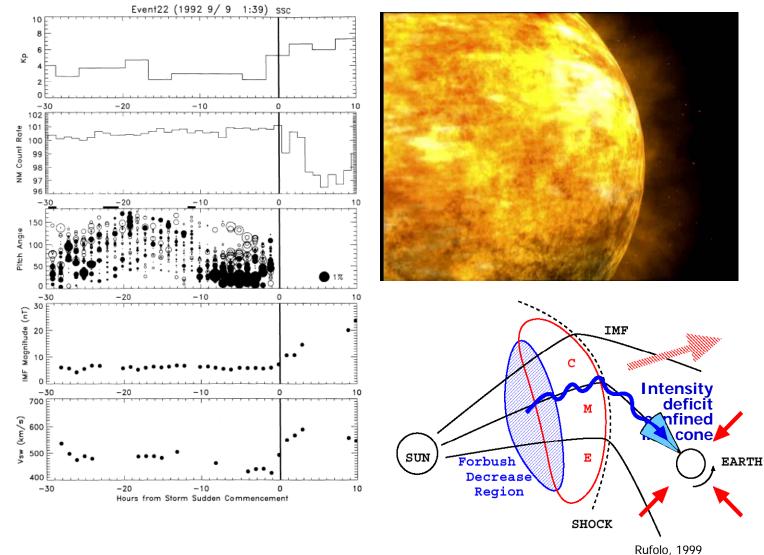
#### Raios Cósmicos e Ciclo Solar





#### O Cone de Perdas





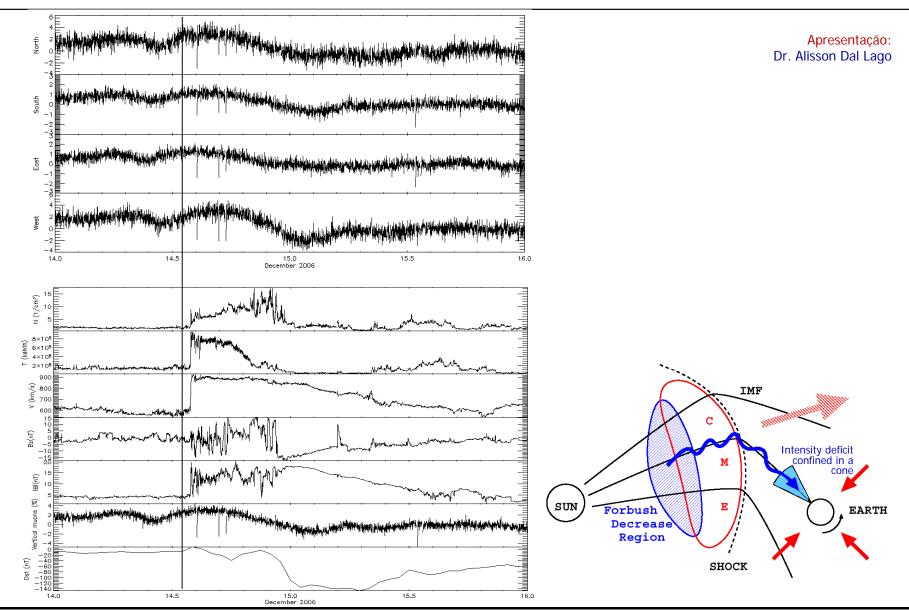
Apresentação: Dr. Alisson Dal Lago

Munakata et al., 2000



#### Evento Solar-Interplanetário-Geomagnético

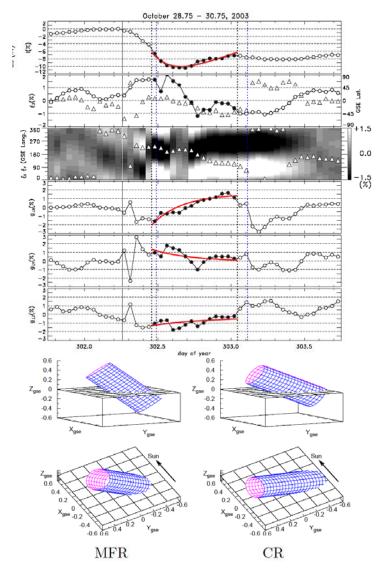




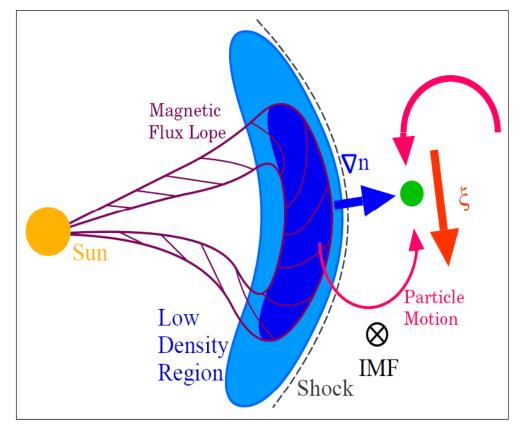


#### Geometria dos Distúrbios





Apresentação: Dr. Alisson Dal Lago



Kuwabara et al. 2009



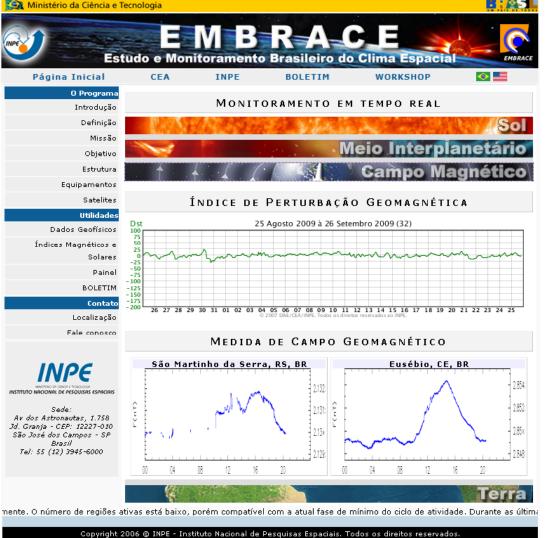
# Campo Magnético

(On

(on the Earth's Magnetic Field) —

Apresentação:

Dr. Antonio Lopes Padilha



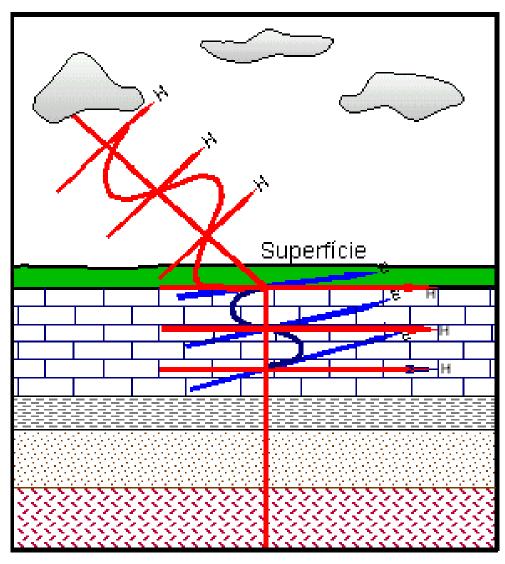
Geomagnetic Index

Geomagnetic Data



# Indução Eletromagnética





Apresentação: Dr. Antonio Lopes Padilha

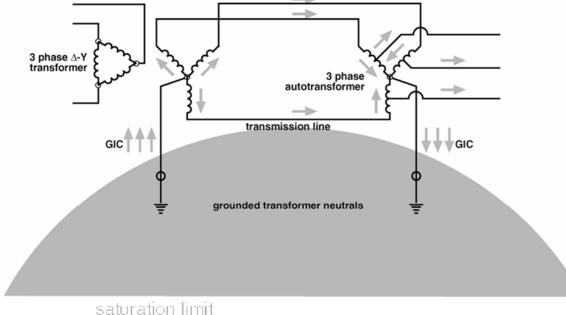
# Características da propagação do campo Eletromagnético no interior da Terra:

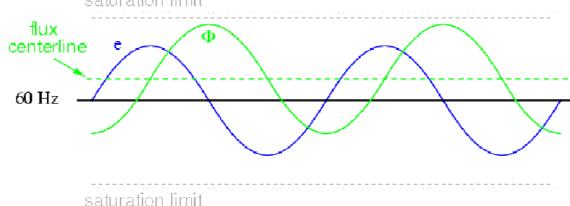
- variações geomagnéticas induzem correntes elétricas no interior da Terra (condutor)
- campos elétricos e magnéticos ortogonais e horizontais
- amplitude decai em função da frequência do sinal e da condutividade elétrica do meio



#### GIC em Transformadores







- entram pelo sistema de aterramento das redes
- afetam os transformadores, causando saturação (GICs de centenas de amperes), geração de harmônicos, aquecimento (GICs de longa duração)
- mesmo baixas correntes podem causar problemas aos transformadores (operação fora da faixa linear)



# MINISTÉRIO DA CIÊNCIA É TECNOLOGIA (Canadá, 1989) INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS EFFECIAIS EFFECIAIS EFFECIAIS ESPACIAIS ESPA

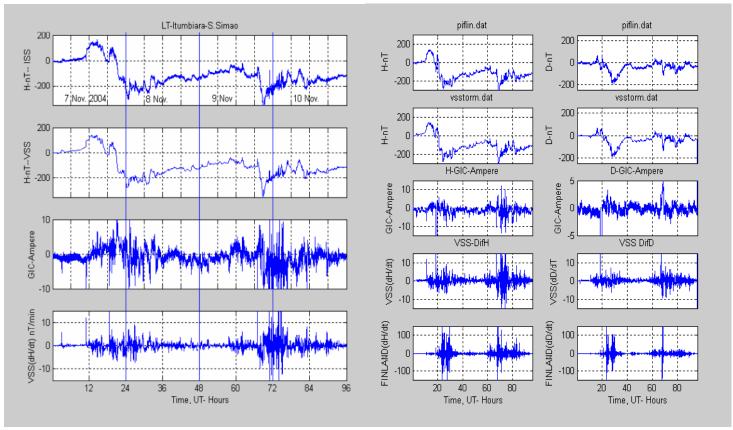






#### GIC detectadas no Brasil



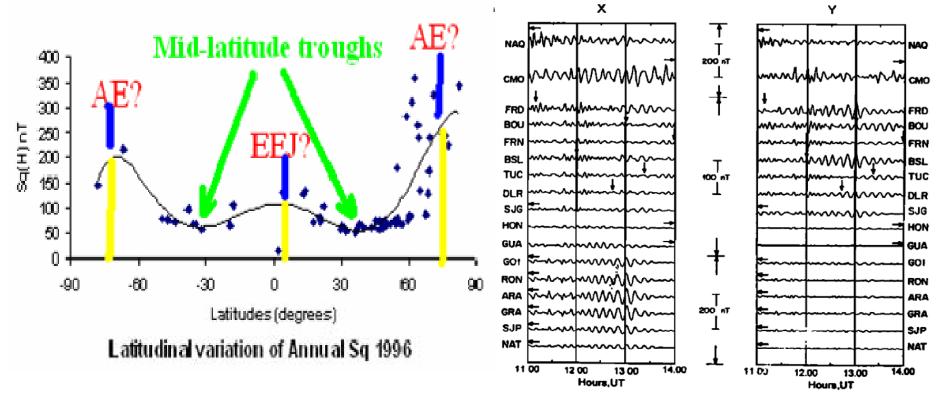


- variações magnéticas medidas sob a linha idênticas às do observatório de Vassouras (RJ)
- GIC na linha similar à derivada por dB/dt em Vassouras
- taxa de variação do campo uma ordem de grandeza menor que na região auroral (Finlândia)



# Amplitude vs Latitude



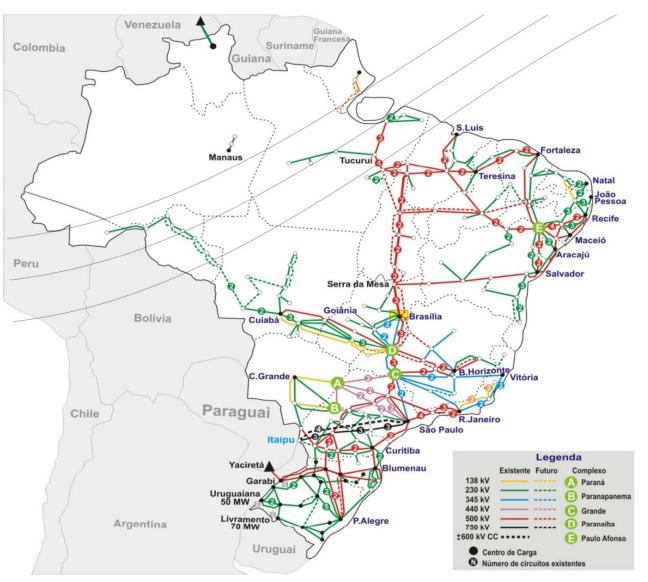


- baixa amplitude das variações geomagnéticas em baixas latitudes magnéticas
- amplificação diurna na componente N-S na zona de abrangência das correntes do Eletrojato Equatorial



# Efeitos Esperados em Teoria





- linhas de transmissão de energia na direção lesteoeste
- regiões resistivas (rochas metamórficas ou ígneas)
- região de abrangência do Eletrojato Equatorial (diurno)



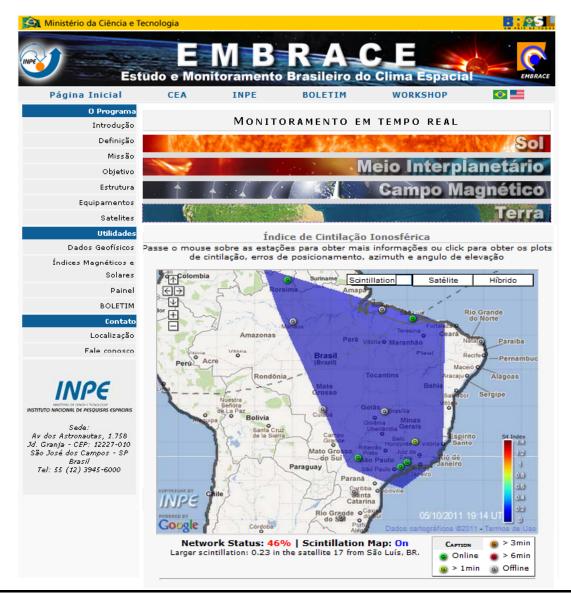
# Cintilação do Sinal de GPS



(on the Earth's Ionosphere) —

Apresentação:

Dr. Eurico Rodrigues de Paula

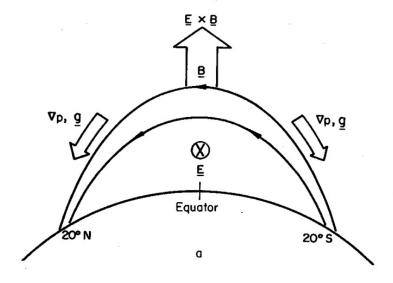


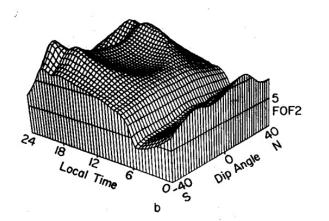
**Scintillation Map** 



#### Efeitos do TEC no GPS







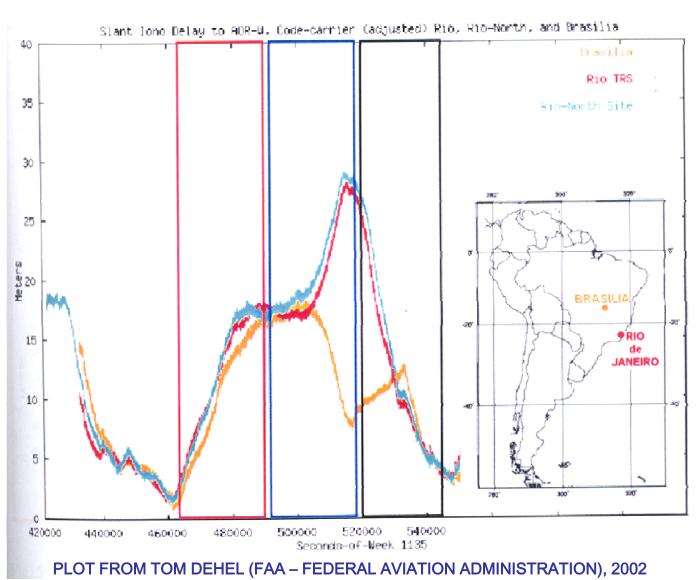
Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

- A ionosfera terrestre é uma camada ionizada que causa um atraso no sinal de gnss. Este atraso é proporcional ao cet ao longo do sinal
- 1 metro de erro de distância= 6.15 unidades TEC medida em L1 onde 1 unidade TEC = 1 x 10<sup>16</sup> el/m<sup>2</sup>)
- Em baixas latitudes magnéticas a ionosfera possui uma anomalia (anomalia da ionização equatorial) que consiste na formação de picos de densidade eletrônica em torno de 15° (norte e sul) comparado com a região equatorial.



#### Efeitos do TEC no GPS





Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

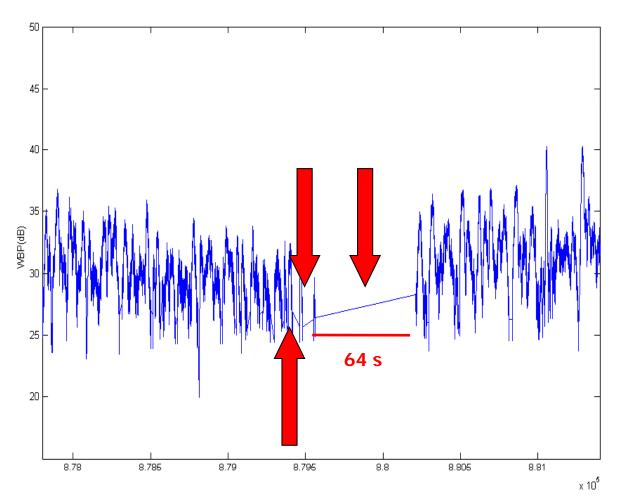


# Cintilação do Sinal de GPS



Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

#### Perda de Lock do Sinal



As irregularidades ionosféricas causam fortes cintilações na amplitude e na fase dos sinais de GNSS, o que pode causar:

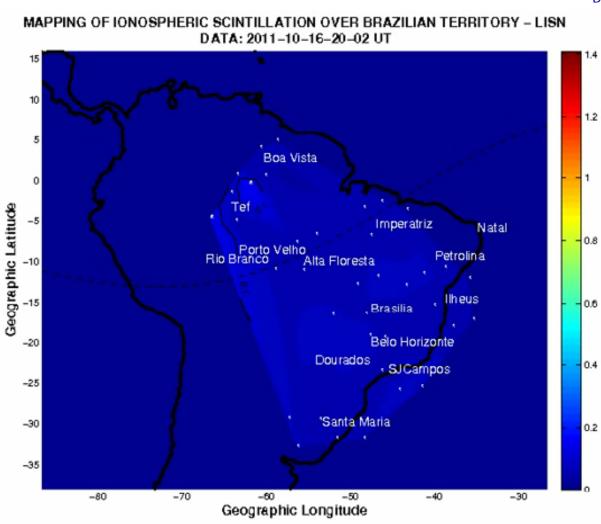
- Perda do lock do sinal GNSS;
- Pobre diluição de precisão (DOP)
- Diminuição do número de satélites GNSS disponíveis.



# Mapa de Cintilação no Brasil



Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

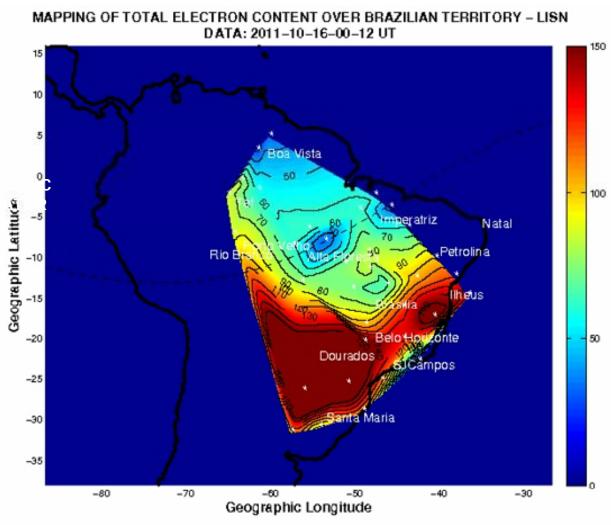




# Mapa de TEC no Brasil



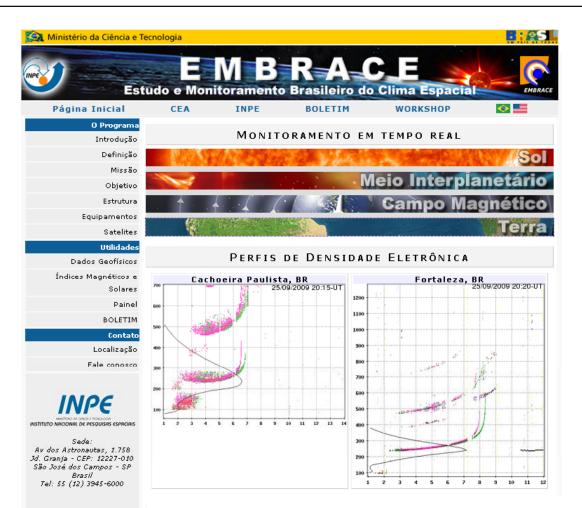
Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula





#### Dados Ionosféricos





(on the Earth's Ionosphere) —

Apresentação:

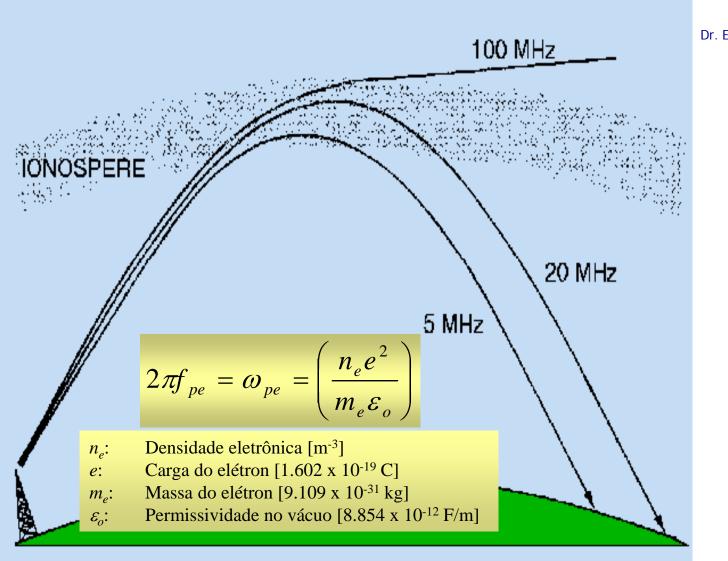
Dr. Eurico Rodrigues de Paula

**Ionospheric Data** 



# Rádio Propagação Ionosférica





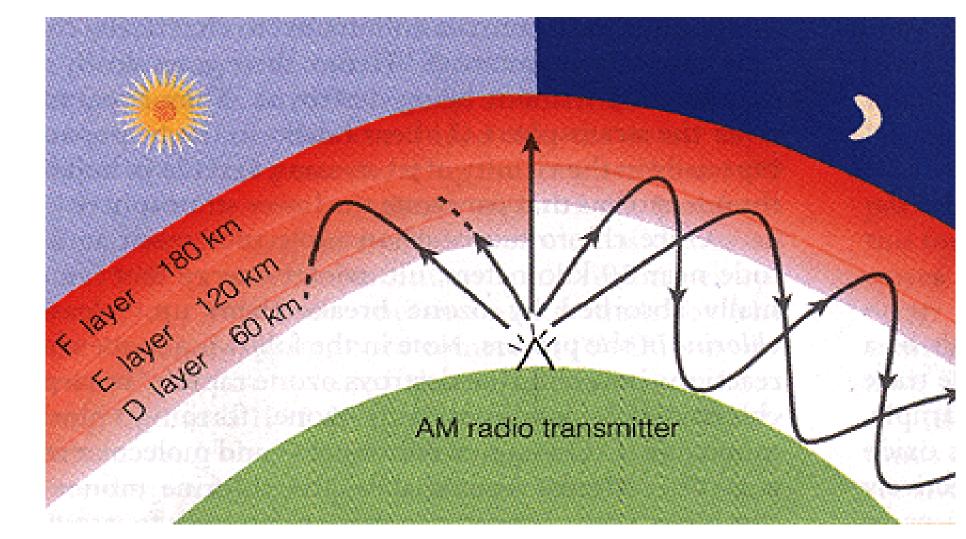
Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula



# Variação Diurna



Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula





#### Sondadores Ionosféricos



Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

O Radar de Sondagem Ionosférica Digital é um tipo de radar que emite pulsos de energia eletromagnética em frequências variáveis entre 0.5 MHz a 30 MHz, com potência de pico de 10 kW e potência média de 500W. O sistema integrado consiste de um receptor, um transmissor, um chaveador de antenas, computadores internos, periféricos, antenas transmissoras e receptoras. A antena transmissora é do tipo Delta, com carga resistivas de 600 Ohms com derivação central. As quatro antenas receptoras são do tipo turnstyle.

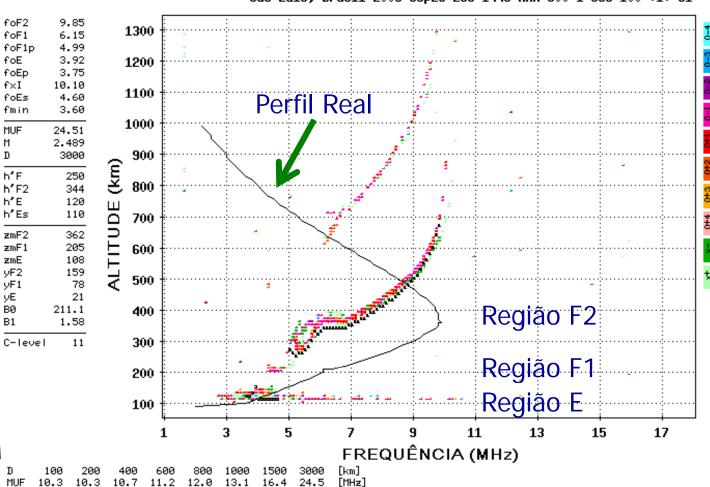


#### O Perfil Ionosférico



Apresentação: Dr. Eurico Rodrigues de Paula

STATION YYYY DAY DDD HHMM P1 FFS S AXN PPS IGA PS Sao Luis, Brasil 2003 Sep26 269 1445 MMM 500-1 8c6 100 +1+ J1





15N -

10N

#### Previsão de TEC



(on the Earth's Ionosphere) —

Apresentação:

Dr. Jonas Rodrigues de Souza

> Copyright 2011 © INPE - Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais. Todos os direitos reservados.

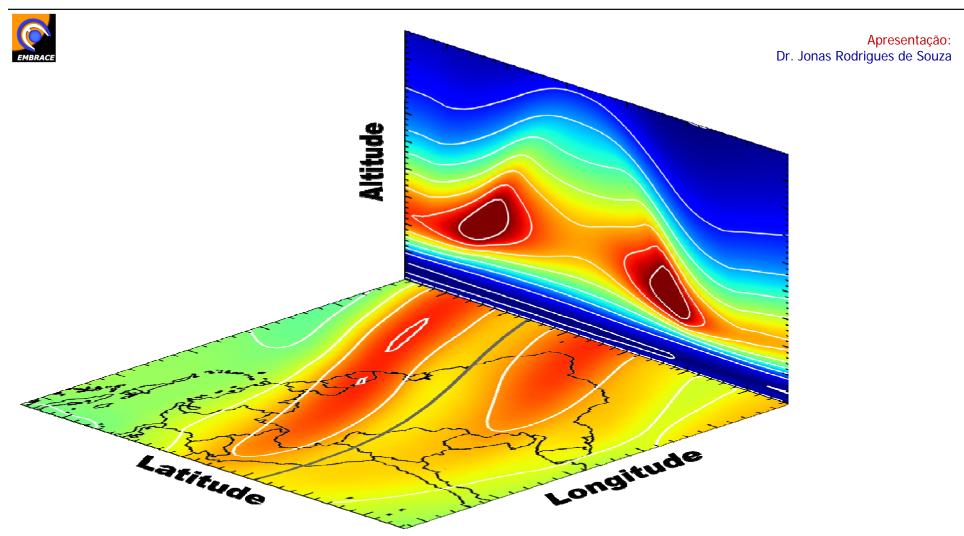
Conteúdo Eletrônico Total

8/10/2011 00:00 UT

Model Map



#### Anomalia Ionosférica

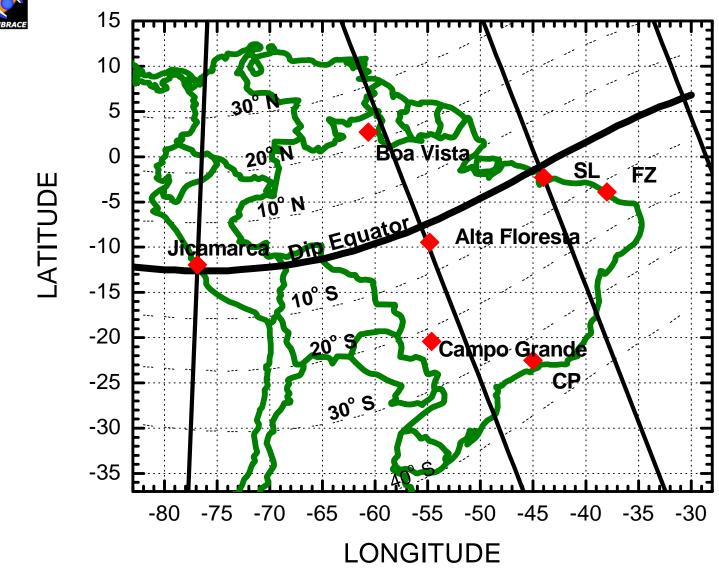


Seções transversais da anomalia de ionização ionosférica calculadas pelo modelo SUPIM-INPE (*Sheffield University Plasmasphere-Ionosphere Model* - INPE)



## Assimilação de Dados





Apresentação: Dr. Jonas Rodrigues de Souza

Localizações de digissondas usadas para coleta de dados

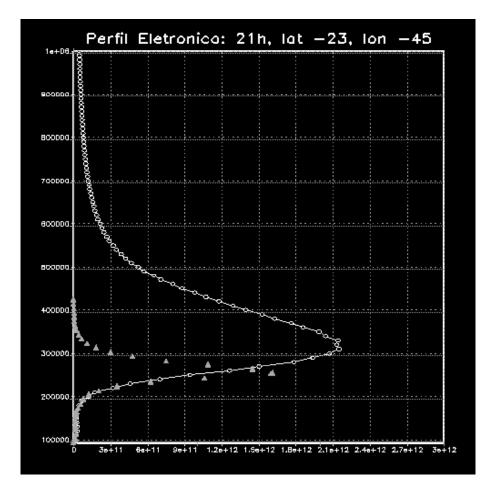


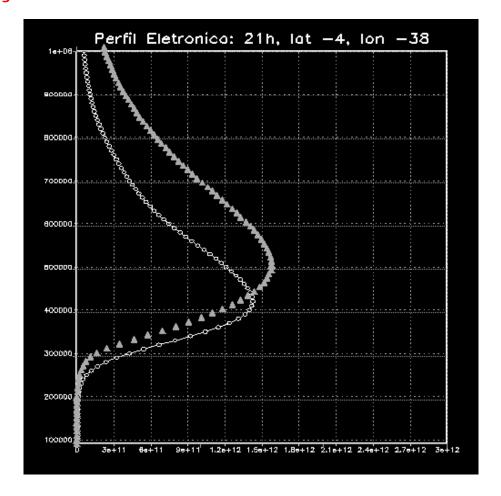
#### Resultados Preliminares



#### Comparação de Perfis da Ionosfera SEM ASSIMILAÇÃO

Apresentação: Dr. Jonas Rodrigues de Souza





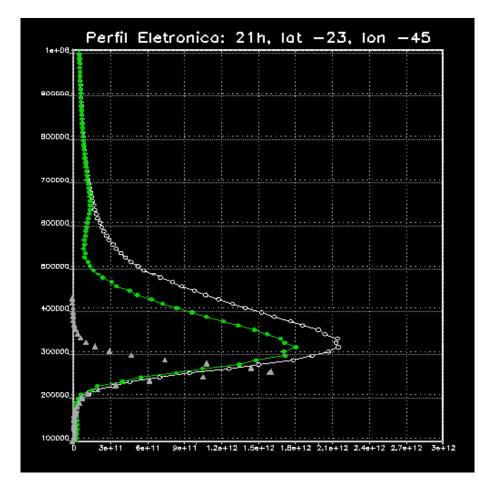


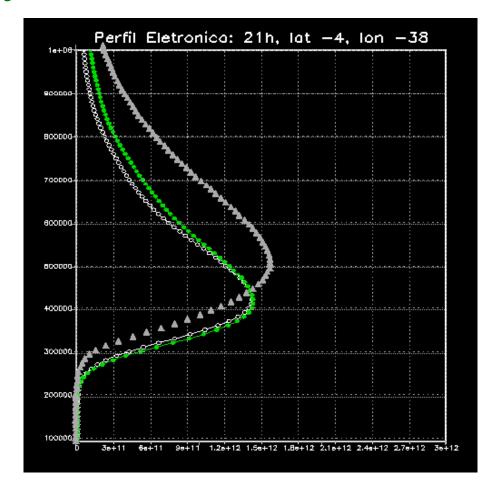
#### **Resultados Preliminares**



# Comparação de Perfis da Ionosfera COM ASSIMILAÇÃO

Apresentação: Dr. Jonas Rodrigues de Souza



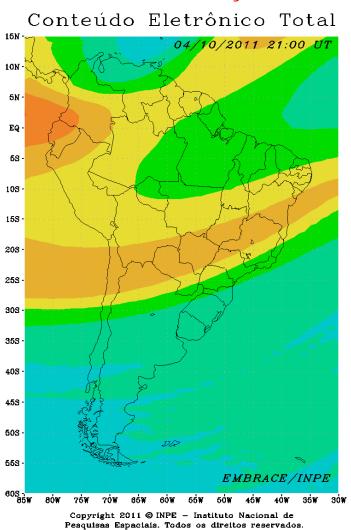




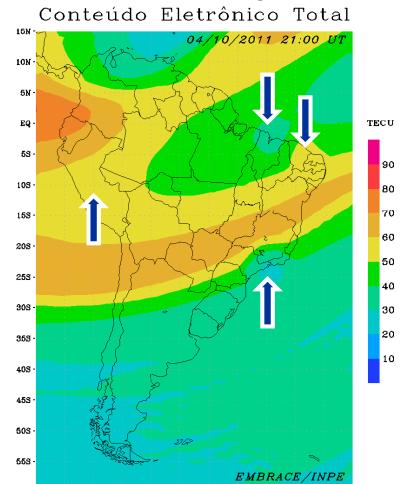
#### **Resultados Preliminares**



#### Mapa de TEC SEM ASSIMILAÇÃO



#### Mapa de TEC COM ASSIMILAÇÃO



65W 60W 55W 50W 45W 40W 35W 30W

Copyright 2011 @ INPE - Instituto Nacional de

Pesquisas Espaciais. Todos os direitos reservados.

75W



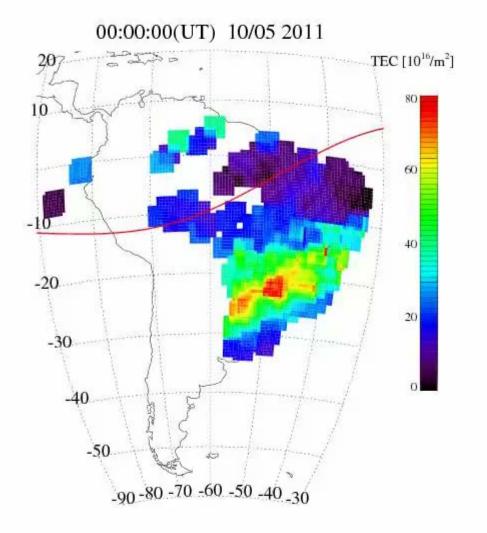
#### Medias de Conteúdo Eletrônico



(on the Earth's Ionosphere) —

Apresentação:

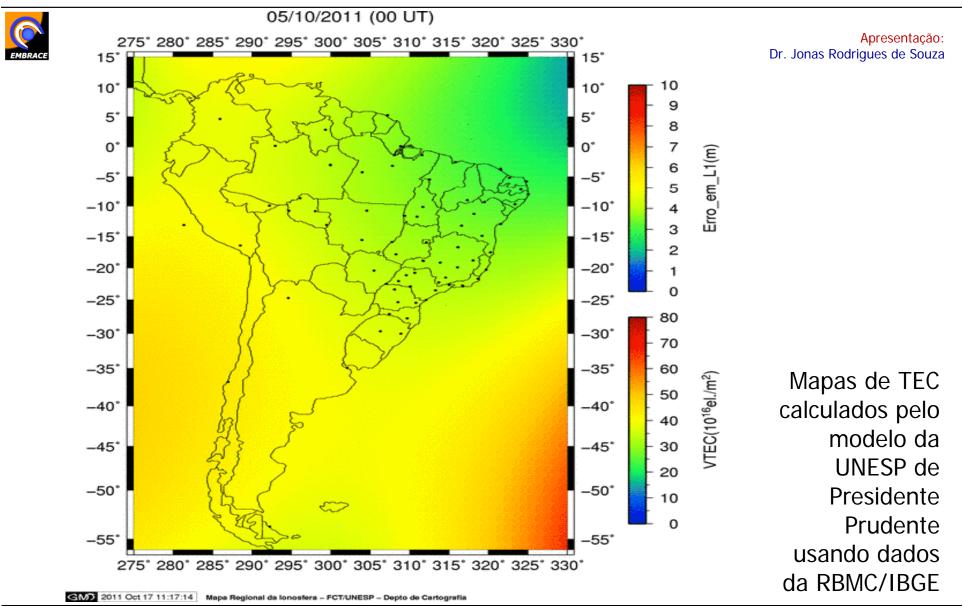
Dr. Jonas Rodrigues de Souza



Mapas de TEC calculados pelo modelo da Universidade de Nagoya usando dados da RBMC/IBGE



#### Medias de Conteúdo Eletrônico





#### Estatísticas de Visitas

#### www.inpe.br/climaespacial-



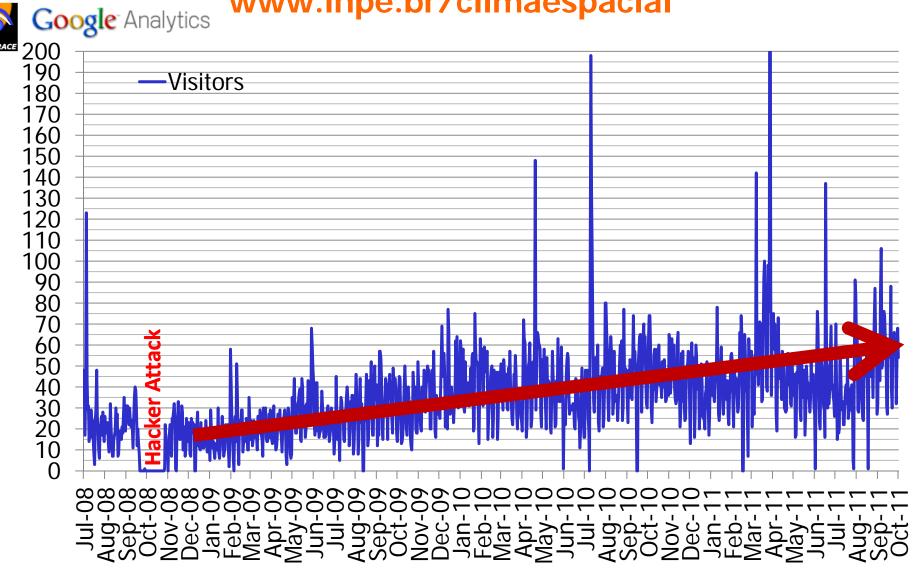
45.843 visitantes vieram de 91 países/territórios





#### Estatísticas de Visitas

www.inpe.br/climaespacial-





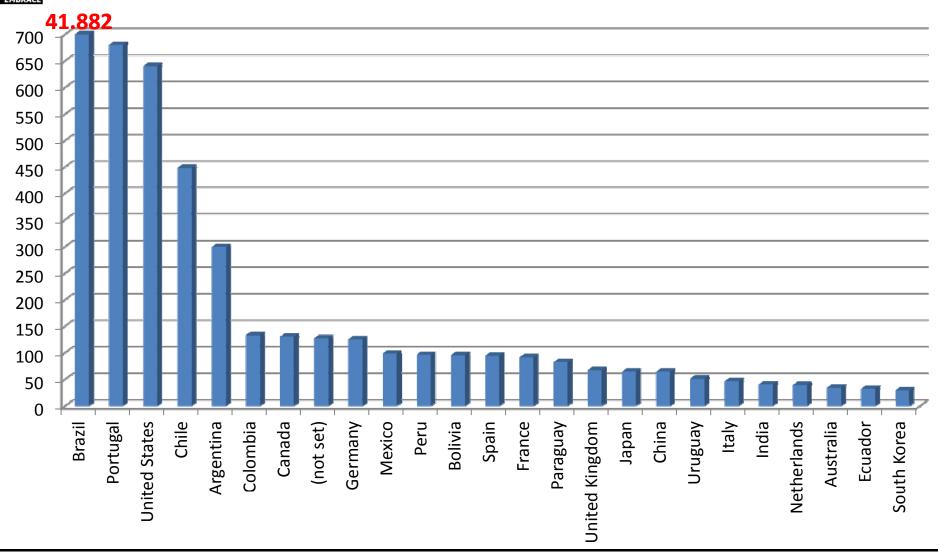
#### Estatísticas de Visitas



Google Analytics

#### www.inpe.br/climaespacial

**Number of Visits to the EMBRACE Portal** 





# Posição nos Buscadores



#### -www.inpe.br/climaespacial-

Up to Nov 24, 2010

Buscadores Utilizados		Clima Espacial	climaespacial	Space Weather	spaceweather
	Brasil	1º	1º	1º	1º
Google	Português	1º	1º	3º	3º
	Global	NA	NA	6º	5º
bing Beta Explore	Brasil	1º	1º	2º	9º
	Português	1º	1º	9º	
	Global	NA	NA	15º	25º
	Brasil	1º	1º	7º	35º
YAHOO!	Português	1º	1º	3º	9º
	Global	NA	NA	32º	35º



#### Atendimento ao Público



#### www.inpe.br/climaespacial-

From: Larissa Carmo

Send: Domingo, 19 Abril 2009 15:39

Subject: Dúvidas e Sugestões

Olá Pessoal!

Gostaria de perguntar uma coisa, sou aluna da sexta série do ensino fundamental, é verdade que ...

Larissa Carmo, \*\*\*\*\*\*@homail.com, (não posso)



## Programa EMBRACE



#### **PROGRAMA DE**

# ESTUDO E MONITORAMENTO BRASILEIRO DO CLIMA ESPACIAL

www.inpe.br/climaespacial



# Sobre os Grupos de Trabalho

