



Solar - WSA-ENLIL

EMC (<https://ccmc.gsfc.nasa.gov/donki/>):

WSA-ENLIL(CME 2024-02-27 11:36:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-02 01:00:00 UT e 2024-03-02 15:00:00 UT.

WSA-ENLIL(CME 2024-02-28 09:24:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-02 08:00:00 UT e 2024-03-02 22:00:00 UT.

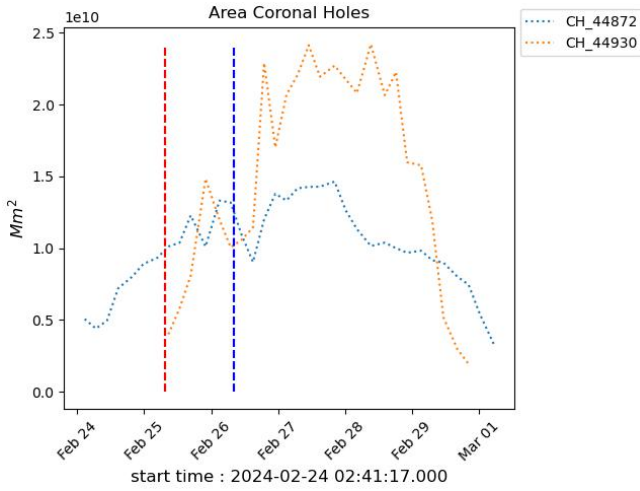
WSA-ENLIL(CME 2024-02-28 17:48:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-03 23:00:00 UT e 2024-03-04 13:00:00 UT.

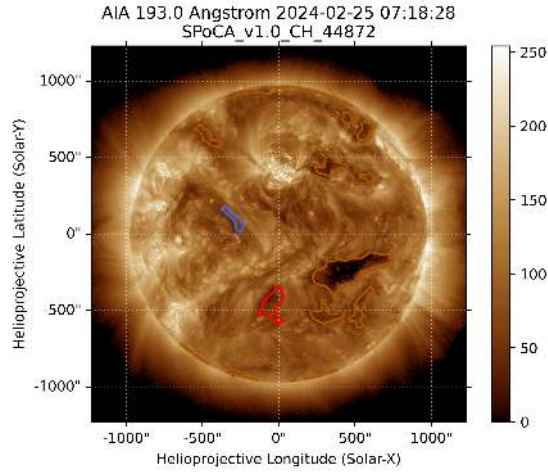
WSA-ENLIL(CME 2024-02-28 23:12:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-03 17:00:00 UT e 2024-03-04 07:00:00 UT.

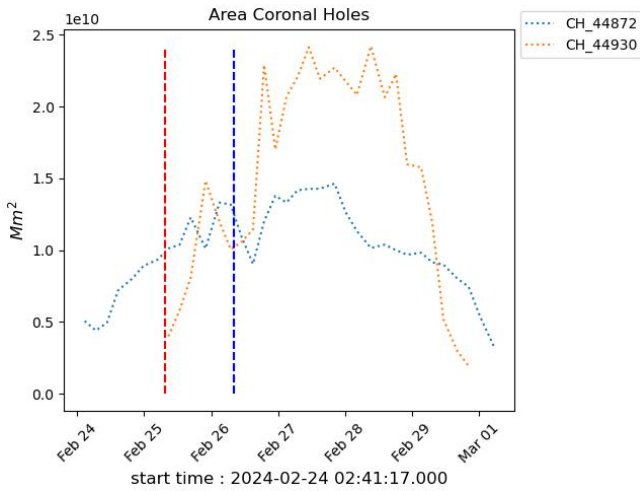
Solar - Coronal holes Spatial Possibilistic Clustering Algorithm (SPoCAS):



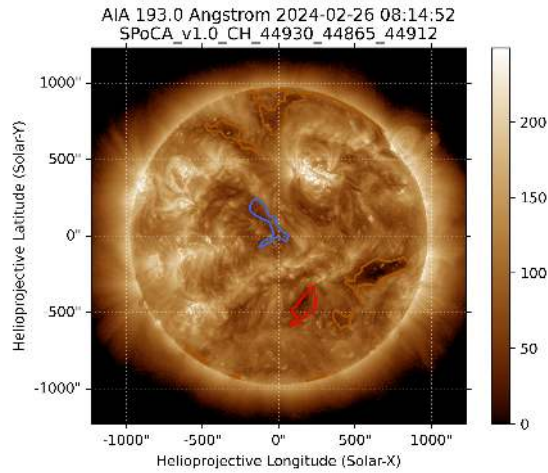
(a) A linha preta mostra o resultado da soma das áreas para cada intervalo da detecção realizado pelo SPOCA entre os dias 25 e 26 de fevereiro de 2024.



(b) Sobre a imagem em 193 Å do Sol estão destacados os Buracos coronais observados pelo SPOCA por volta das 07:18 UT do dia 25 de fevereiro de 2024 (linha vermelha pontilhada do gráfico à esquerda)



(a) A linha preta mostra o resultado da soma das áreas para cada intervalo da detecção realizado pelo SPOCA entre os dias 25 e 26 de fevereiro de 2024.



(b) Sobre a imagem em 193 Å do Sol estão destacados os Buracos coronais observados pelo SPOCA por volta das 08:14 UT do dia 26 de fevereiro de 2024 (linha azul pontilhada do gráfico à esquerda)

CINTURÃO DE RADIAÇÃO DA TERRA

Responsável: Ligia Da Silva

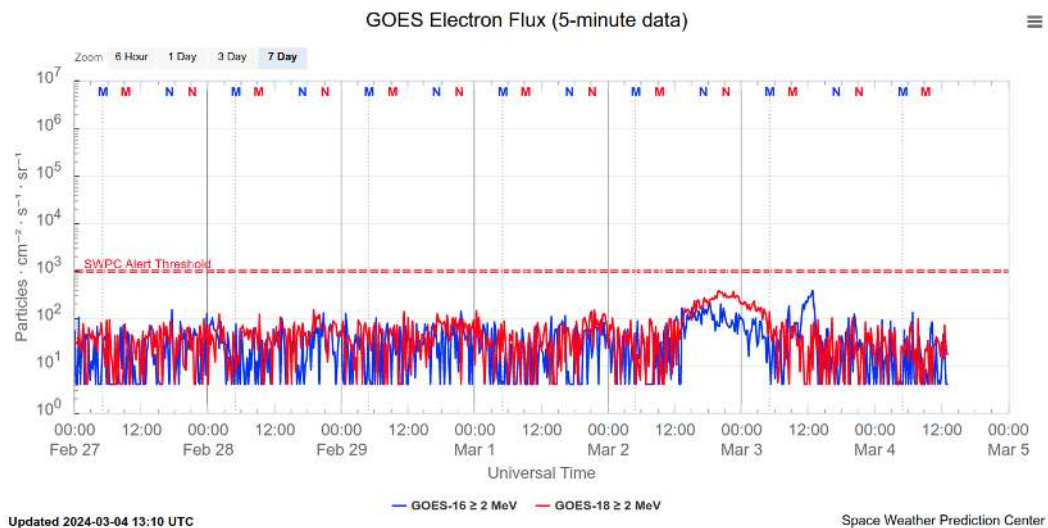


Figura 1: Fluxo de elétrons de alta energia ($> 2\text{MeV}$) obtido a partir dos satélites GOES-16 e GOES-18. Fonte: <https://www.swpc.noaa.gov/products/goes-electron-flux>

Resumo

O fluxo de Elétrons de alta energia ($> 2\text{ MeV}$) na borda do cinturão de radiação externo obtido a partir do satélite geoestacionário GOES-16 e GOES-18 (Figura 1) está abaixo de 10^2 partículas/($\text{cm}^2 \text{ s sr}$) quase todo o período analisado. Um leve aumento foi observado a partir das 12:00 UT do dia 2/março, apresentando-se ligeiramente acima 10^2 partículas/($\text{cm}^2 \text{ s sr}$) até 13:10 UT do dia 3/março.

Ionosfera – Digissonda (Laysa Resende)

Resumo

Nesta semana, nós observamos todos os dias spread F em Fortaleza e Cachoeira Paulista, exceto no dia 03 de março. Essa inibição das irregularidades da região F ocorreram devido a uma tempestade magnética. As camadas Es atingiram no máximo escala 2 em Cachoeira Paulista e 4 em Fortaleza (Figura1).

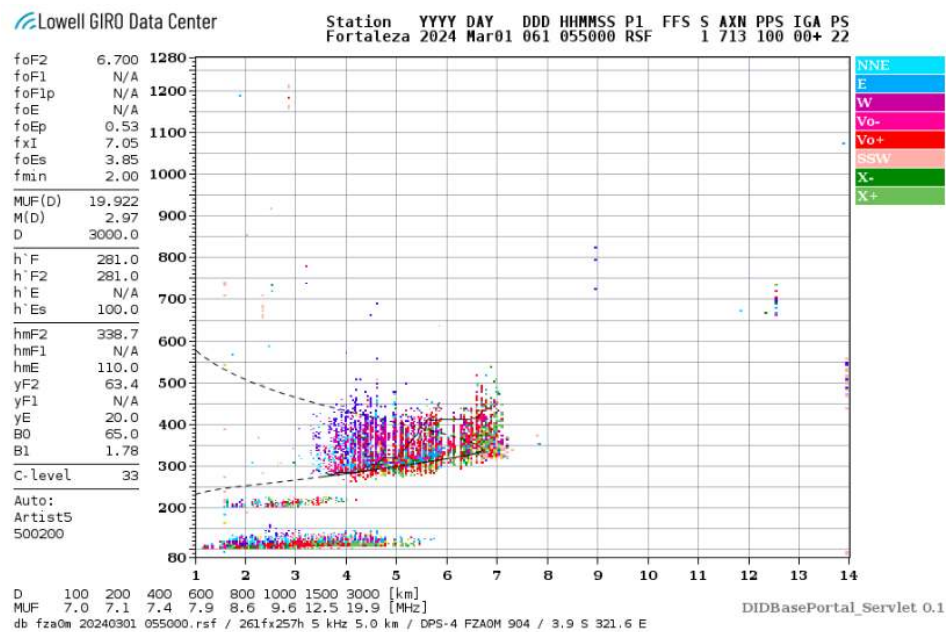


Figure 1 – Ionograma sobre Fortaleza, mostrando a ocorrência de uma forte camada Es no dia 03 de março de 2024.

Resumo

Neste reporte sobre o índice de cintilação S4, foram apresentados dados das estações SLMA em São Luiz/MA, UFBA em Salvador/BA, STCB em Cuiabá/MT e SJCE em São José dos Campos/SP. O índice S4 acompanha a presença de irregularidades na ionosfera quando elas têm uma escala espacial ~ 400 m.

Registros de cintilação severa (> 1) foram encontrados em todas as estações analisadas no entardecer exceto para o dia 3/03 no qual não foi detectado valores acima de 0.3 (Figura 1). Esta ausência de cintilação entre os dias 03-04/03 coincidiu com a tempestade magnética de tipo G2 ($K_p = 6$). O anterior indica uma possível supressão do mecanismo gerador das bolhas de plasmas que, pela sua vez, provoca os eventos de cintilação normalmente detectados após a pôr do sol no resto dos dias do período analisado neste reporte.

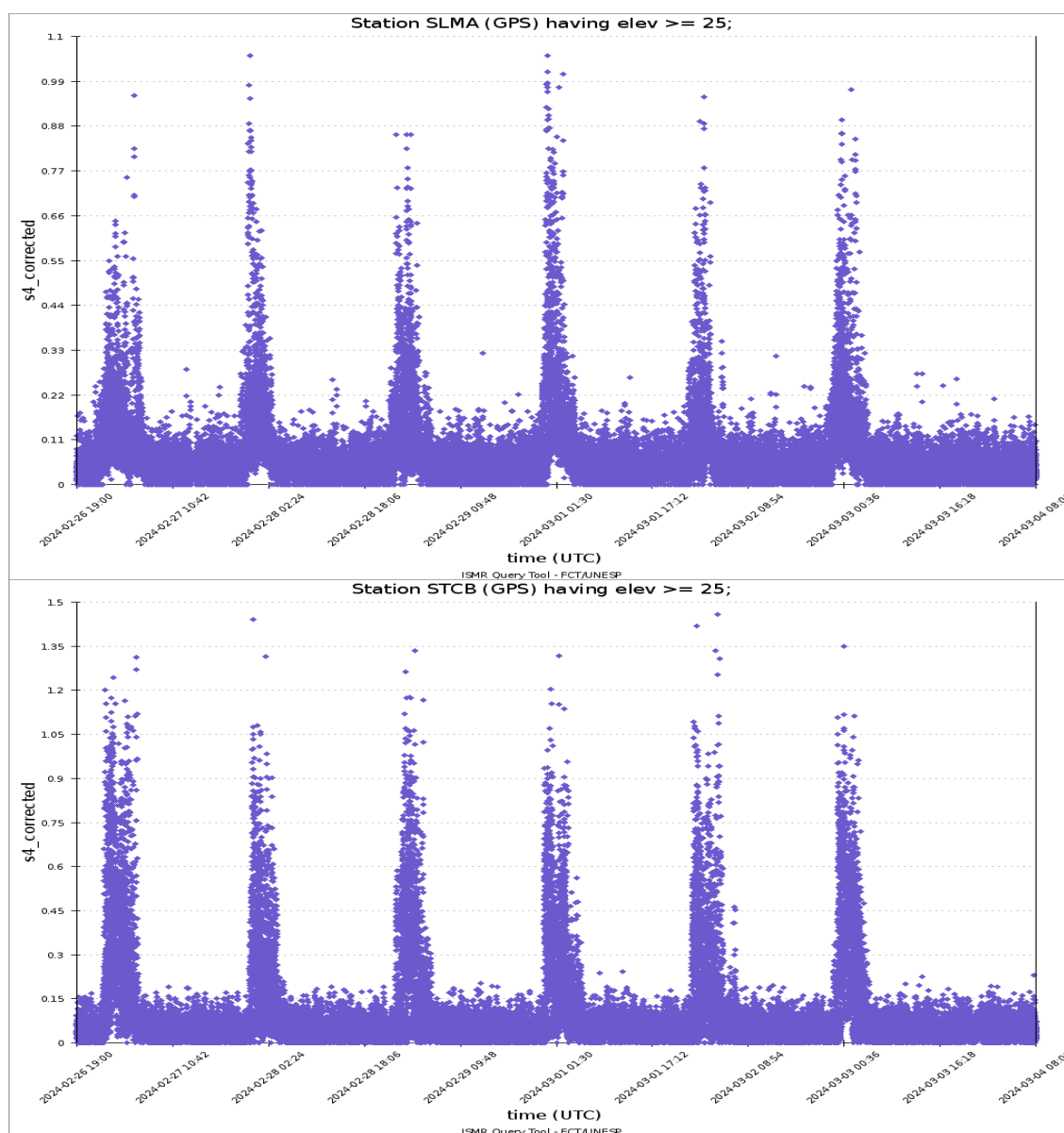


Figure 1 — Valores do índice S4 para a constelação GPS medidos nas estações SLMA (painel superior), e STCB (painel inferior) durante a semana 26--04/03. Um comportamento similar foi observado em UFBA e SJC.

Ionosfera - ROTI

Resumo da semana 2303 (25 de Fevereiro a 2 de Março de 2024)

Carolina de Sousa do Carmo

Na semana 2303 (25 de Fevereiro a 2 de Março de 2024) tiveram irregularidades ionosféricas (bolhas de plasma) em todas as noites analisadas. A Figura abaixo mostra a série temporal do ROTI, para quatro estações no setor brasileiro (Natal (RNNA), Bacabal (MABB), Cuiabá (CUIB) e São José dos Campos (SJSP)).

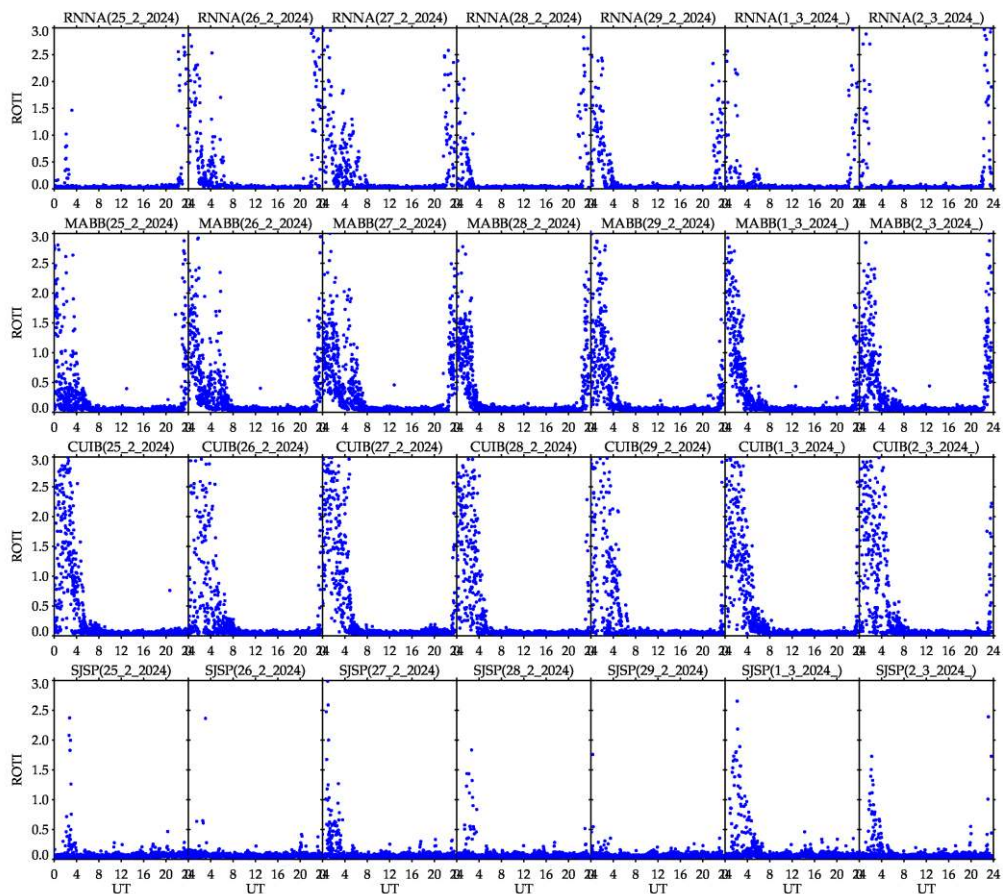


Figura – Série temporal de ROTI, para quatro estações no setor brasileiro (Natal (RNNA), Bacabal (MABB), Cuiabá (CUIB) e São José dos Campos (SJSP)), 25 de Fevereiro a 2 de Março de 2024.