



Solar - WSA-ENLIL

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

WSA-ENLIL(CME 2024-03-10 12:48:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-13 22:00:00 UT e 2024-03-14 12:00:00 UT.

WSA-ENLIL(CME 2024-03-10 23:36:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-14 03:00:00 UT e 2024-03-14 17:00:00 UT.

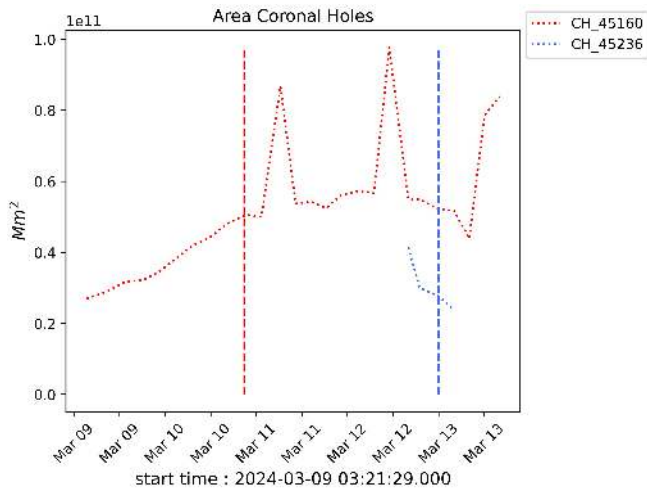
WSA-ENLIL(CME 2024-03-14 09:23:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-17 08:00:00 UT e 2024-03-17 22:00:00 UT.

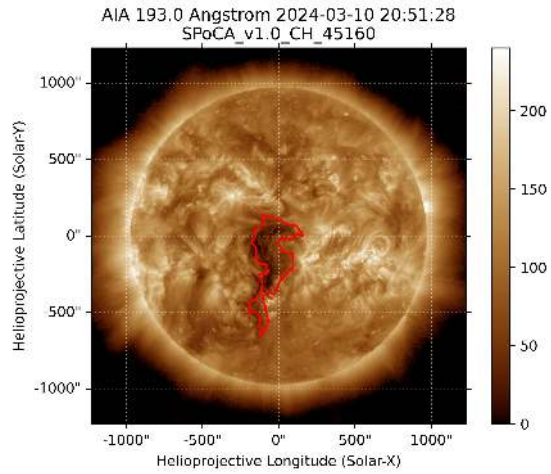
WSA-ENLIL(CME 2024-03-17 03:36:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-03-20 18:00:00 UT e 2024-03-21 08:00:00 UT.

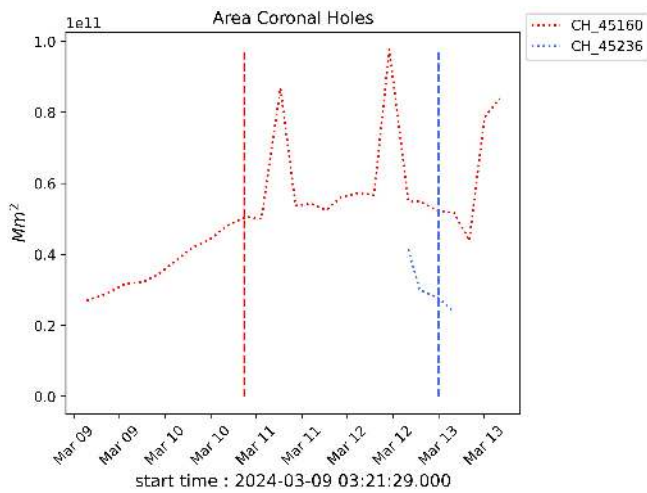
Solar - Coronal holes Spatial Possibilistic Clustering Algorithm (SPoCAS):



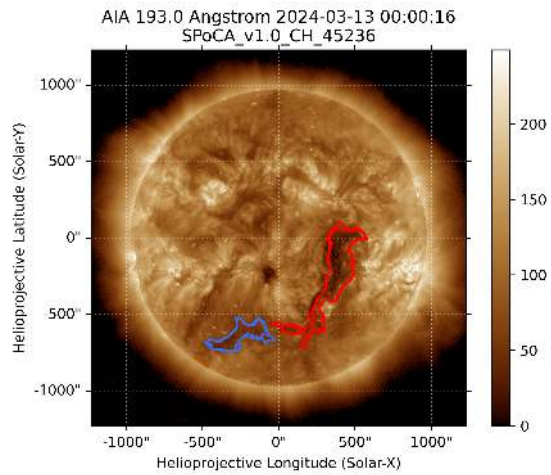
(a) A linha preta mostra o resultado da soma das áreas para cada intervalo da detecção realizado pelo SPOCA entre os dias 09 e 13 de março de 2024.



(b) Sobre a imagem em 193 Å do Sol estão destacados os Buracos coronais observados pelo SPOCA por volta das 20:51 UT do dia 10 de março de 2024 (linha vermelha pontilhada do gráfico à esquerda)

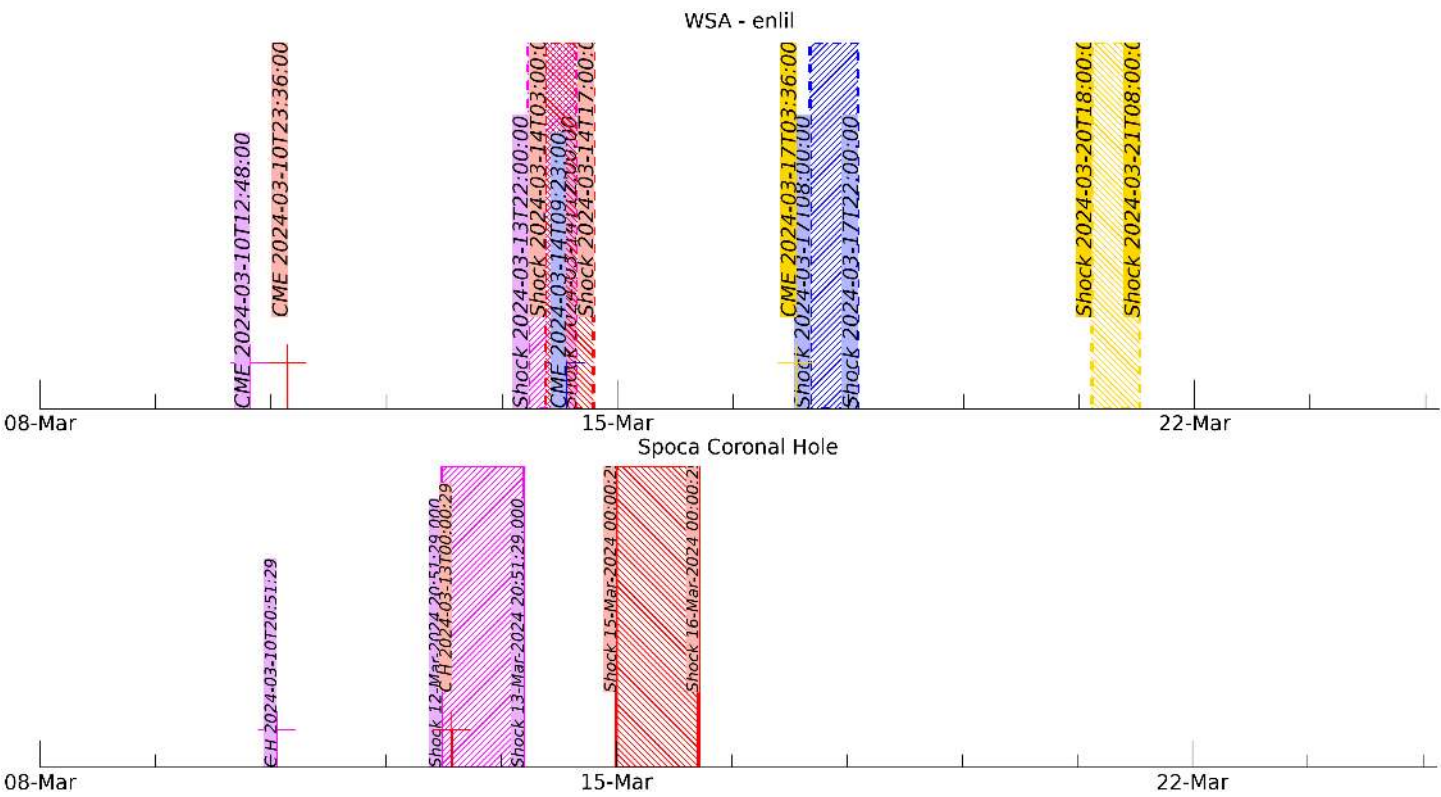


(a) A linha preta mostra o resultado da soma das áreas para cada intervalo da detecção realizado pelo SPOCA entre os dias 09 e 13 de março de 2024.



(b) Sobre a imagem em 193 Å do Sol estão destacados os Buracos coronais observados pelo SPOCA por volta das 00:00 UT do dia 13 de março de 2024 (linha azul pontilhada do gráfico à esquerda)

Solar - WSA - ENLIL e SPoCA



CINTURÃO DE RADIAÇÃO DA TERRA

Responsável: Ligia Da Silva

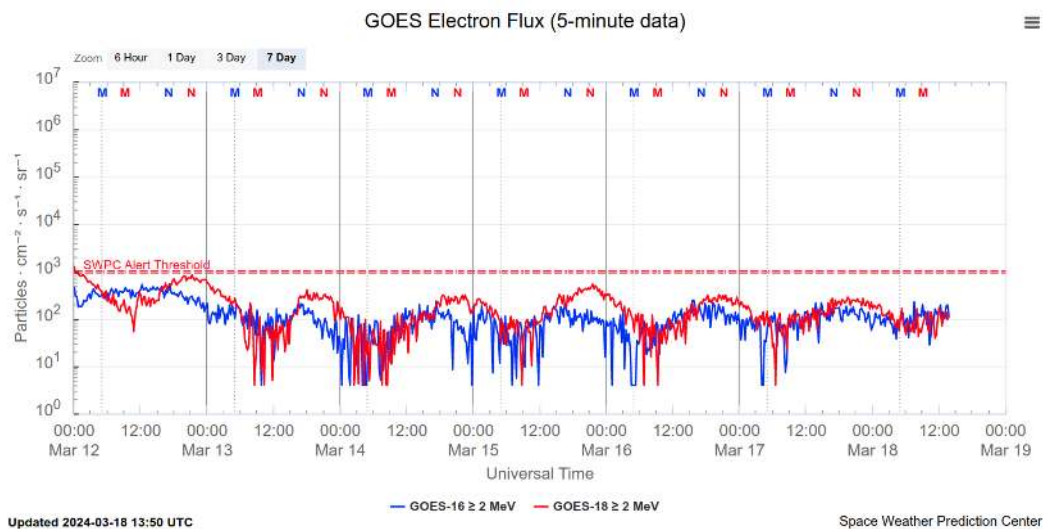


Figura 1: Fluxo de elétrons de alta energia ($> 2\text{MeV}$) obtido a partir dos satélites GOES-16 e GOES-18. Fonte: <https://www.swpc.noaa.gov/products/goes-electron-flux>

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 próximo de 10^3 partículas/($\text{cm}^2 \text{ s sr}$) no início do período analisado, apresentando leve diminuição a partir das primeiras horas do dia 13/março. Este fluxo de elétrons permanece próximo de 10^2 partículas/($\text{cm}^2 \text{ s sr}$) até o final do período analisado.

Resumo

Nesta semana, nós observamos todos os dias spread F em Fortaleza. Em Cachoeira Paulista não foi observado spread F. As camadas Es atingiram no máximo escala 3 em Cachoeira Paulista em Fortaleza (Figura1).

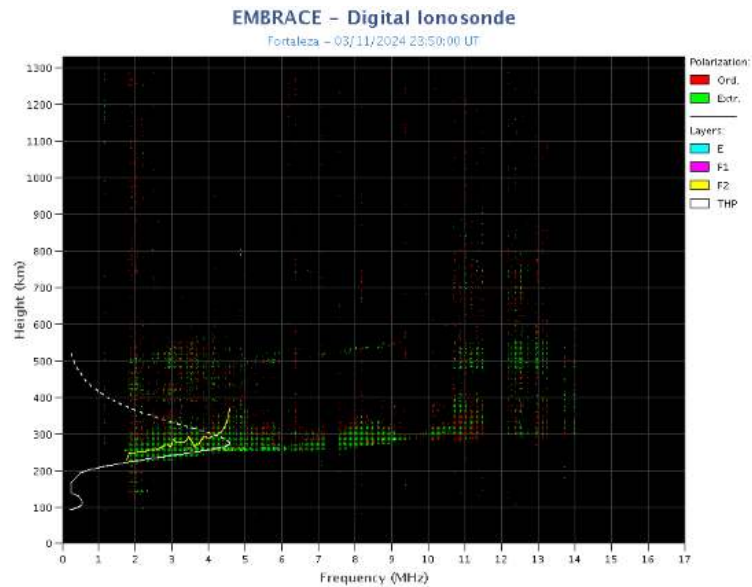


Figure 1 – Ionograma sobre Fortaleza mostrando o espalhamento na região F.

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 forte (> 0.8) foram encontrados em todas nas estações SLMA, UFBA e STCB. Em SJCE eventos e cintilação relevantes no dia 11/03 e no período 15—17/03 (Figura 1). O comportamento semanal está em conformidade com a temporada de bolhas de plasma.

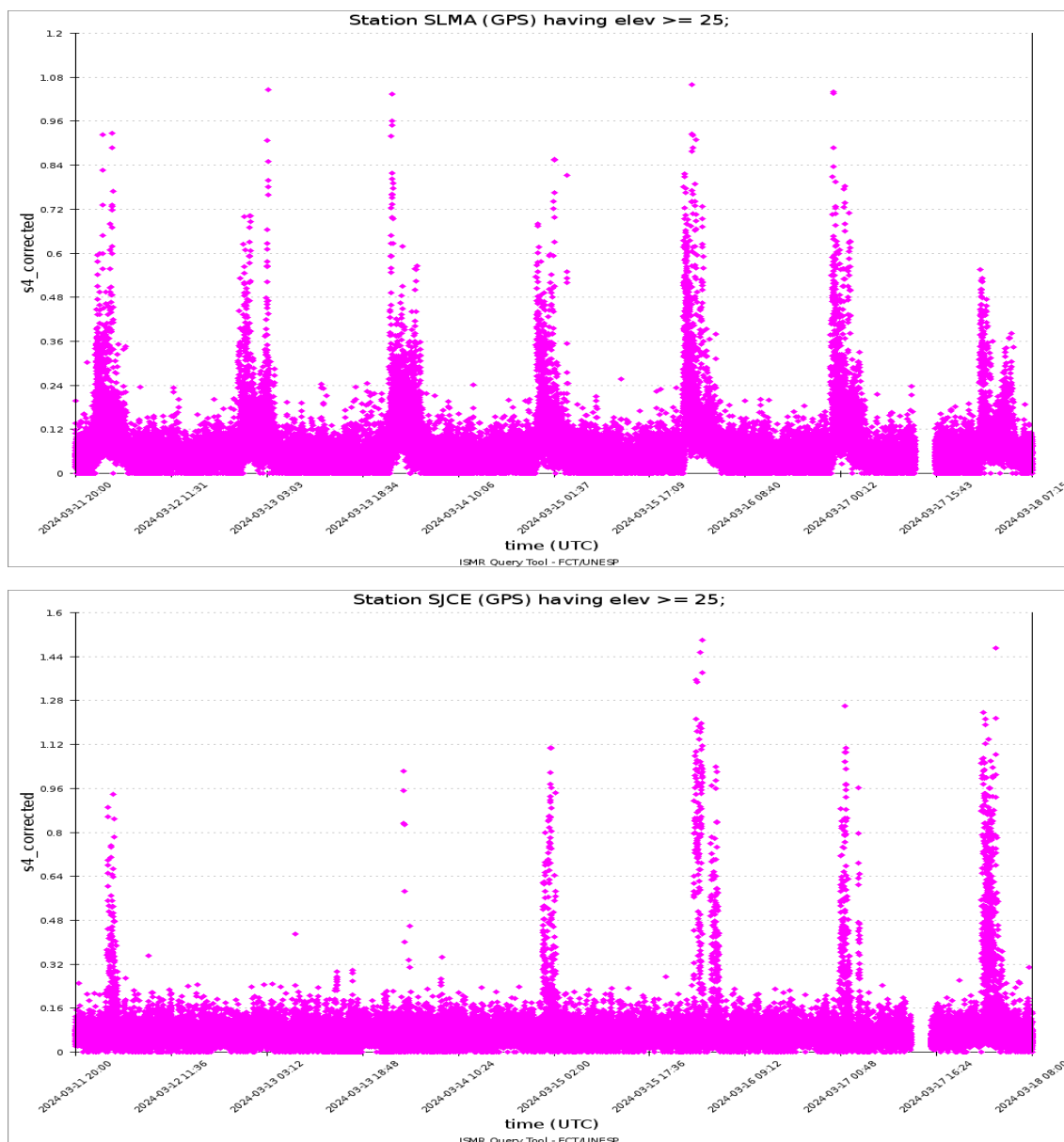


Figura 1 – Valores do índice S4 para a constelação GPS medidos nas estações SLMA (painel superior), e SJCE (painel inferior) durante a semana 11--18/03. Um comportamento similar a SLMA foi observado em UFBA e STCB.

Ionosfera - ROTI

Resumo da semana 2305 (10 a 16 de Março de 2024)

Carolina de Sousa do Carmo

Na semana 2305 (10 a 16 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)).

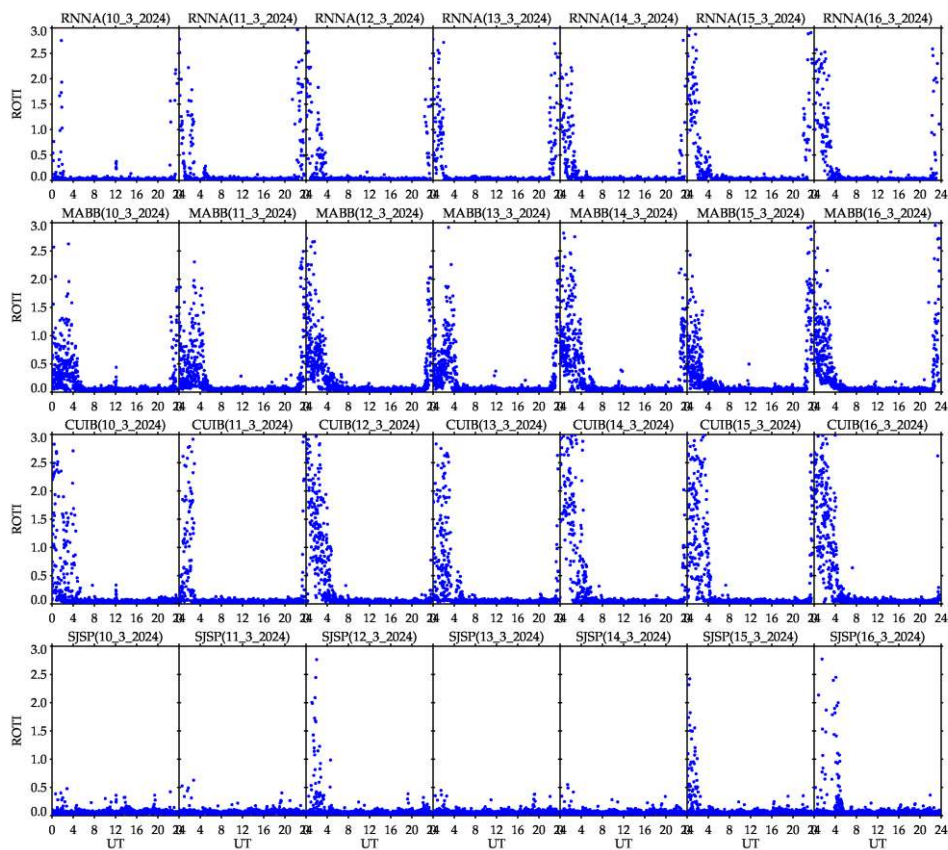


Figura – Série temporal de ROTI, para quatro estações no setor brasileiro (Natal (RNNA), Bacabal (MABB), Cuiabá (CUIB) e São José dos Campos (SJSP)), 3 a 9 de Março de 2024.