



Solar - WSA-ENLIL

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

WSA-ENLIL(CME 2024-10-01 01:09:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-10-05 04:00:00 UT e 2024-10-05 18:00:00 UT.

WSA-ENLIL(CME 2024-10-02 14:24:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-10-05 17:00:00 UT e 2024-10-06 07:00:00 UT.

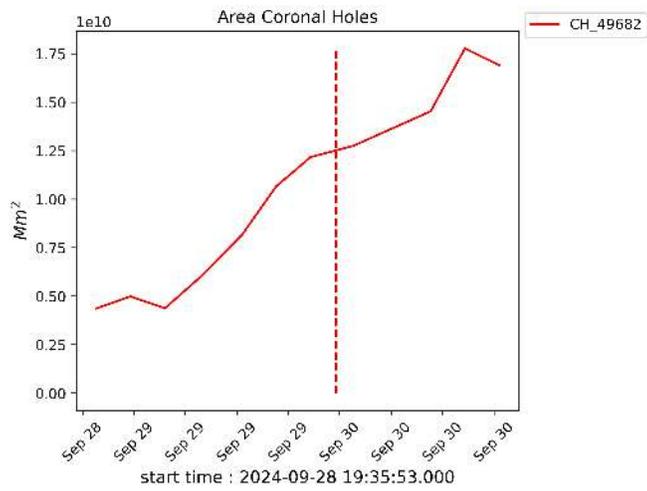
WSA-ENLIL(CME 2024-10-03 12:48:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-10-05 14:49:00 UT e 2024-10-06 04:49:00 UT.

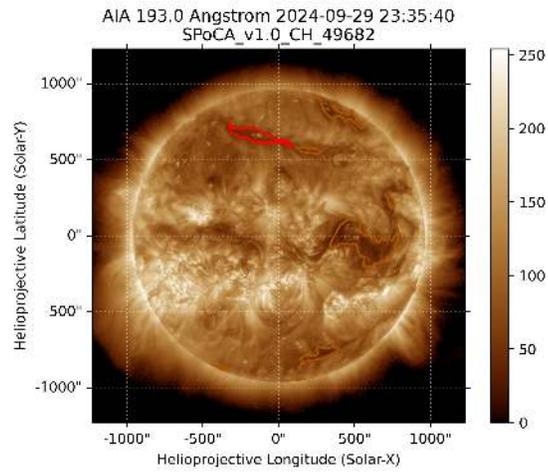
WSA-ENLIL(CME 2024-10-03 20:36:00 UT)

Os resultados das simulações indicam que o flanco da EMC alcançará a missão DSCOVR entre 2024-10-07 00:00:00 UT e 2024-10-07 14:00:00 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 23 e 30 de setembro de 2024.



(b) Sobre a imagem em 193 Å do Sol estão destacados os Buracos coronais observados pelo SPOCA por volta das 23:35 UT do dia 29 de setembro de 2024 (linha vermelha pontilhada do gráfico à esquerda)

CINTURÃO DE RADIAÇÃO DA TERRA

Responsável: Ligia Da Silva

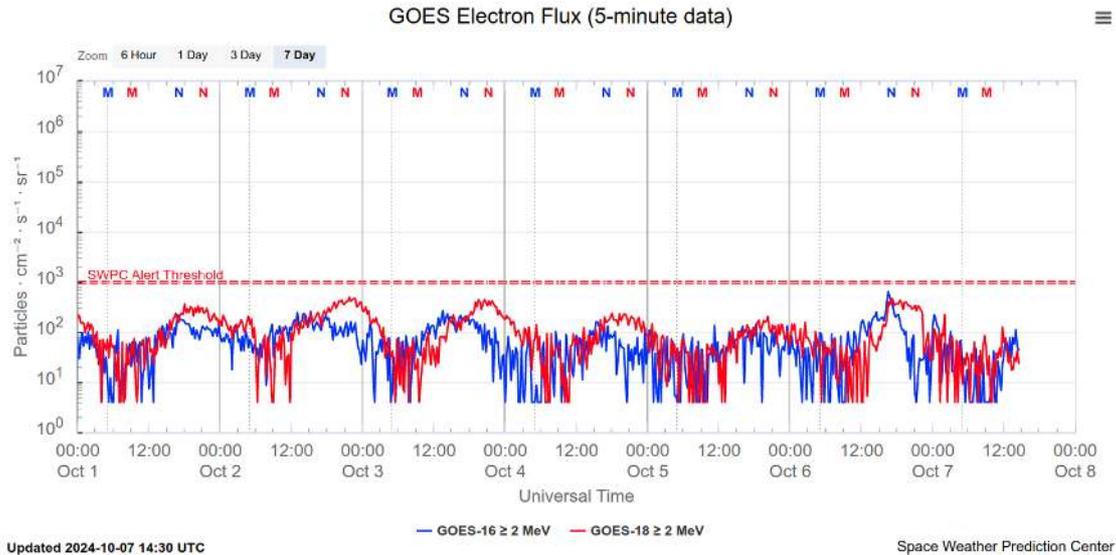


Figura 1: Fluxo de elétrons de alta energia ($\geq 2\text{MeV}$) obtido a partir dos satélites GOES-16 e GOES-18. Fonte: <https://www.swpc.noaa.gov/products/goes-electron-flux>

Resumo

O fluxo de Elétrons de alta energia ($\geq 2\text{ MeV}$) na borda do cinturão de radiação externo obtido a partir do satélite geoestacionário GOES-16 e GOES-18 (Figura 1) apresenta-se próximo de 10^2 partículas/($\text{cm}^2\text{ s sr}$) todo o período analisado. Alguns leves aumentos foram observados nos dias 1,2,3 e 7 de outubro, que podem estar associados à chegada de estruturas do vento solar na magnetosfera.

Ionosfera - ROTI Resumo da semana 2334 (29 de setembro a 5 de outubro de 2024)

Carolina de Sousa do Carmo

Na semana 2334 (29 de setembro a 5 de outubro de 2024) irregularidades ionosféricas (bolhas de plasma) foram observadas em todas as noites. A Figura abaixo mostra a série temporal do ROTI, para três estações no setor brasileiro (Bacabal (MABB), São Luis (SALU) e São José dos Campos (SJSP)).

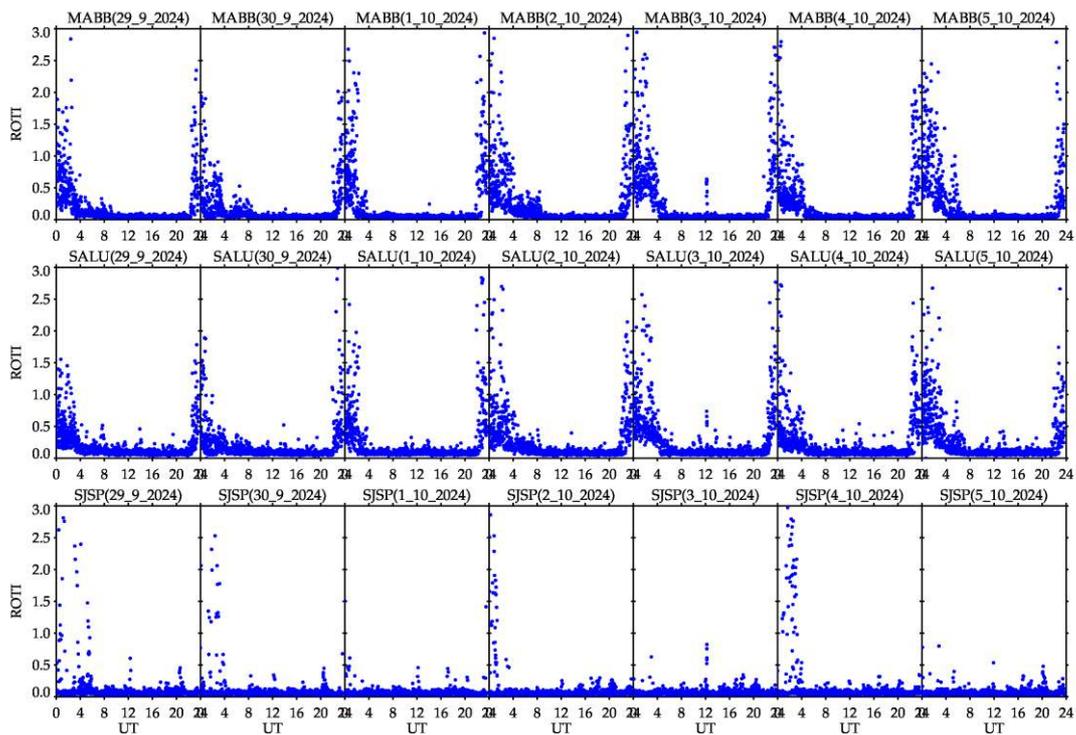


Figura – Série temporal de ROTI, para três estações no setor brasileiro (Bacabal (MABB), São Luis (SALU) e São José dos Campos (SJSP)), 22 a 28 de setembro de 2024.