

Sol – Cecatto
Period: May 26 – Jun. 02, 2025

Summary

05/26 – M3.0 flare; Fast (≤ 500 km/s) wind stream; 2 CME can have component toward the Earth;

05/27 – No M/X flare; Fast (≤ 600 km/s) wind stream; 3 CME can have component toward the Earth;

05/28 – No M/X flare; Fast (≤ 650 km/s) wind stream; 2 CME can have component toward the Earth;

05/29 – No M/X flare; Fast (≤ 800 km/s) wind stream; 3 CME can have component toward the Earth;

05/30 – M3.5, M1.7 flares; Fast (≤ 800 km/s) wind stream; 9 CME can have component toward the Earth;

05/31 – M8.3, M2.5, M4.6, M3.0 flares; Fast (≤ 800 km/s) wind stream; 10 CME can have component toward the Earth;

06/01 – No M/X flare; Fast (≤ 1100 km/s) wind stream; 3 CME can have component toward the Earth;

06/02 – M3.4 flare; Fast (≤ 900 km/s) wind stream; 1 CME can have component toward the Earth

For.: Fast wind stream for the next 1-2 days; for while (65% M, 15% X) probability of M / X flares next 2 days; also, occasionally some other CME can present a component toward the Earth.

Resumo

26/05 – "Flare" M3.0; Vento rápido (≤ 500 km/s); 2 CMEs podem ter componente p Terra;

27/05 – Sem "Flare" M/X; Vento rápido (≤ 600 km/s); 3 CME com componente p/ Terra;

28/05 – Sem "Flare" M/X; Vento rápido (≤ 650 km/s); 2 CME com componente p/ Terra;

29/05 – Sem "Flare" M/X; Vento rápido (≤ 800 km/s); 3 CME podem ter componente p Terra;

30/05 – "Flares" M3.5, M1.7; Vento rápido (≤ 800 km/s); 9 CME podem componente p Terra;

31/05 – "Flares" M8.3, M2.5, M4.6, M3.0; Vento rápido (≤ 800 km/s); 10 CME com componente p Terra;

01/06 – Sem "Flare" M/X; Vento rápido (≤ 1100 km/s); 3 CME podem ter componente p/ a Terra;

02/06 – "Flare" M3.4; Vento rápido (≤ 900 km/s); 1 CME com componente para a Terra

Prev.: Vento rápido para o(s) próximo(s) 1-2 dia(s); probabilidade de "flares" M/X (65% M, 15% X) nos próximos 02 dias; eventualmente alguma(s) outra(s) CME pode(m) apresentar componente dirigida para a Terra.



Meio Interplanetário – MI – Daniele da S. F. Medeiros e Paulo R. Jauer
Período: 26 de maio a 02 de junho

Resumo

A região do meio interplanetário na última semana apresentou um nível baixo a moderada nas perturbações do plasma devido à interação de estruturas do tipo CME identificadas pelo satélite DSCOVR no meio interplanetário.

- A magnitude do campo magnético interplanetário atingiu um pico em 1 de junho às 09:30 UT de +24,54 nT devido à CME.
- As componentes $B_x B_y$ apresentaram variações durante o período analisado, mantendo-se ambas oscilando no intervalo $[-24, +20]$ nT, indicando uma possível rotação da componente B_y devido à CME.
- A componente B_z apresentou valores negativos durante a maior parte da semana, com um valor mínimo de -17,76 nT em 29 de maio às 00:30 UT. Foi observado um valor positivo de +15,46 nT em 1 de junho às 15:30 UT.
- O pico máximo da densidade do vento solar ocorreu em 28 de maio às 20:30 UT, atingindo 9,40 prótons/cm³.
- A velocidade do vento solar variou entre 390 e 1063 km/s, com a presença de uma descontinuidade em 1 de junho às 20:30 UT.
- A posição da magnetopausa permaneceu acima da posição de equilíbrio durante toda a semana.

A Figura 2 ilustra um conjunto de parâmetros observados no vento solar pelo satélite DSCOVR. Os parâmetros medidos do vento solar podem ser identificados na seguinte ordem, começando pela coluna 1: módulo do campo magnético interplanetário (IMF), componentes Bx e By, componente Bz, campo elétrico de convecção Ey. Coluna 2: densidade do vento solar, velocidade, temperatura, e o último gráfico representa a posição da magnetopausa subsolar.

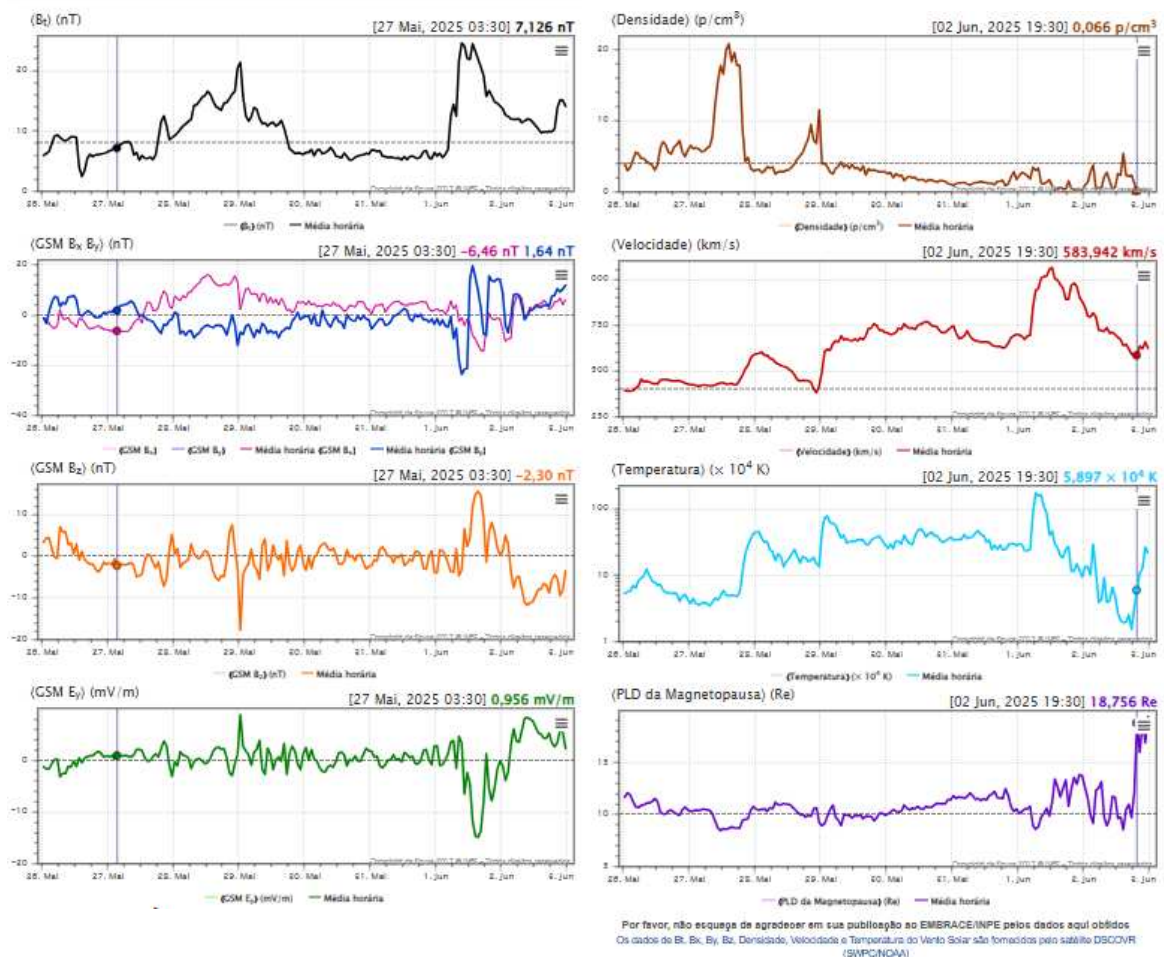


Figure 1 – Conjunto de parâmetros observados no vento solar pelo satélite DSCVR.

Resumo

Durante toda a semana, a estação de Boa Vista registrou spread F de forma consistente, enquanto nenhuma ocorrência foi observada em Cachoeira Paulista. No entanto, nos dias 28 e 29 de maio, o spread F apareceu na borda da região F em Cachoeira Paulista, associado às TIDs. Além disso, em 28 de maio, a camada Es em Boa Vista atingiu escala 5 (Figura 1).

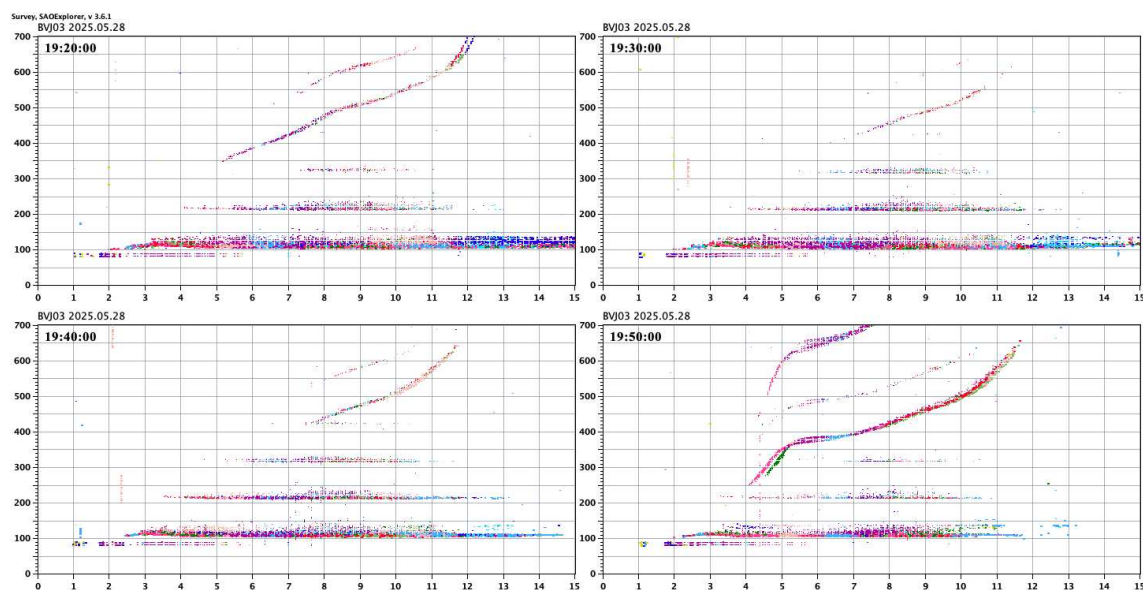


Figure 1 – Sequência de ionogramas de Boa Vista, mostrando a forte camada Es que ocorreu no dia 28 de maio de 2025.