

## CONDICIONES DEL SOL

Regiones activas	5; Durante la semana se observaron cinco regiones activas predominantes: 12965 (N24), 12967 (N17), 12968 (S23), 12970 (S23) y 12969 (S19).
Agujeros coronales	2; Durante la semana hubo dos agujeros coronales predominantes. En primer lugar, se pudo observar un agujero coronal presente toda la semana en el polo sur, que fue creciendo con el correr de los días hasta alcanzar un área máxima de 4.4% el día 18/03. Por otro lado, el día 16/03 comienza aparecer el segundo agujero coronal desde el oeste que va aumentando su tamaño hasta alcanzar un área máxima de 4.7% el día 18/03. Este último agujero coronal se va desplazando hacia el este a lo largo de la semana.
Fulguraciones solares	56; #B(35), #C(18), #M(3) y #X(0); M2.0 el día 14/03 a las 08.29 UT.
Eyecciones de masa coronal	29; Las eyecciones de masa coronal más importantes que ocurrieron durante la semana fueron: 14/03 a las 17.36 UT; 16/03 a las 13.36 UT; 17/03 a las 17.36 UT; 20/03 a las 11.24 UT. La CME del 20/03 a las 11.24 UT se espera que tenga impacto sobre la Tierra el día 23/03 (shock interplanetario asociado).
Partículas energéticas	Ninguna.

## CONDICIONES DEL MEDIO INTERPLANETARIO

Viento solar	La semana comenzó con condiciones de viento moderado, alcanzando la velocidad máxima de la semana que fue de 538 km/s el día 15/03 alrededor de las 05 UT. Luego el día 17/03 se observó una brusca disminución de la velocidad y la semana termina con valores oscilando los 300 km/s. La velocidad mínima de la semana fue de 273 km/s el día 18/03 alrededor de las 23 UT.
Componente sur del campo magnético interplanetario	El mínimo absoluto de la semana se registró el día 20/03 a las 03 UT y fue de -8 nT. La componente sur del campo magnético



interplanetario se mantuvo con valores negativos entre -2 nT y -6 nT durante las últimas horas del 19/03, el 20/03 a la madrugada y durante la noche.

Estructuras interplanetarias Eyección coronal de masa del día 16/03 a las 13.36 UT y del 20/03 a las 11.24 UT.

## CONDICIONES DE LA MAGNETÓSFERA

Índice Kp El máximo valor fue de Kp = 6.3 registrado el día 13/03 a las 21 UT. El resto de la semana se mantuvo con valores calmos, por debajo de 4. El 20/03 se observó un leve aumento debido al shock interplanetario.

Índice DST El mínimo valor fue de DST = - 83 nT registrado el día 14/03 a las 02 UT. Luego durante la semana fue aumentando y se mantuvo en condiciones de calma oscilando alrededor de 0 nT.

Índice Ksa El valor máximo observado durante esta semana fue de Ksa = 6+, el 14/03 entre las 0-03 UT. El resto de la semana presentó valores de Ksa menores a 5.

Electrones de alta energía El flujo de electrones de alta energía se mantuvo por debajo del percentil 75 durante toda la semana.

Se observó fluencia baja durante toda la semana.

## CONDICIONES DE LA IONOSFERA

foF2 En Tucumán, se observaron valores por debajo de la media mensual generalmente durante la mañana hasta las 10 UT. Luego por las tardes se asemeja a la media y finalmente, por las noches suele encontrarse por encima.

En Bahía Blanca, se observaron valores por debajo de la media mensual, hasta unos 5 MHz, por la mañana hasta las 10 UT. Durante la tarde tiende a la media mensual pero hacia la noche suele estar por debajo unos pocos MHz.

TEC El máximo valor de TECU fue de 60, observado casi toda la semana por el norte del país, excepto el 16/03

cuyo máximo fue de 50 TECU. El 19/03 esta región con valores elevados de TECU alcanzó incluso la zona del centro del país. Durante el resto de la semana, se observan valores entre 20-50 TECU, abarcando todo el territorio.

## PRONÓSTICOS

---

Viento solar	Se esperan condiciones estables de viento rápido para los próximos tres días.
Fulguraciones solares	Moderada probabilidad de fulguraciones de clase C. Baja probabilidad de fulguraciones de clase M. Muy baja probabilidad de fulguraciones de clase X.
Tormentas geomagnéticas	Baja probabilidad de tormentas geomagnéticas de clase G1.
Tormentas de radiación solar	Baja probabilidad de ocurrencia de tormentas de radiación solar de clase S1 o mayor.
Bloqueos de radio	Probabilidad moderada de tener bloqueos de radio de tipo R2 .