



## CONDICIONES DEL SOL

Regiones activas	15; El día 13 de octubre se observan las regiones activas 14243(N19) que deja de observarse el día 15 de octubre, la región activa 14247(S12) que deja de observarse el día 16 de octubre, la región activa 14244(S21) que deja de observarse el día 17 de octubre, las regiones activas 14250(N06) y 14253(S17) que dejan de observarse el día 19 de octubre, y las regiones activas 14246(N24), 14248(N06), 14249(S20), 14251(N19) y 14252(S13) que se observan durante toda la semana. El día 17 de octubre comienzan a observarse las regiones activas 14255(S08), 14256(S16). El día 18 de octubre comienza a observarse la región activa 14257(S08). El día 19 de octubre comienza a observarse la región activa 14258(S15).
Agujeros coronales	Se observó un solo agujero coronal ubicado en el centro del disco solar el día 16 de octubre, con una extensión espacial de aproximadamente el 7.6% del disco solar.
Fulguraciones solares	146; #C(118), #M(28) y #X(0); M4.8 a las 04:15 UT del día 15 de octubre.
Eyecciones de masa coronal	42; cinco el día 13 de octubre, ocho el día 14 de octubre, cinco el día 15 de octubre, tres el día 16 de octubre, siete el día 17 de octubre, diez el día 18 de octubre, y cuatro el día 19 de octubre. Dos de ellas con dirección e impacto en la Tierra (una ocurrida el 13 de octubre y otra el 15 de octubre).
Partículas energéticas	Sin eventos.

## CONDICIONES DEL MEDIO INTERPLANETARIO

Viento solar	La semana comenzó con una velocidad del viento solar de alrededor de 700 km/s, que fue disminuyendo desde el 13 de octubre hacia las primeras horas del 18 de octubre hasta alcanzar un valor de 400 km/s aproximadamente. A partir de ese momento, aproximadamente 05:00 UT del 18 de octubre la velocidad comienza a aumentar producto de la llegada
--------------	--



de un flujo de viento solar rápido (asociado al agujero coronal que se observa sobre el centro del disco solar el día 16), hasta alcanzar una velocidad de alrededor de 600 km/s al final del 19 de octubre.

Componente sur del campo magnético interplanetario

Bz = -12 nT el día 18 de octubre a las 09:00 UT.  
Desde el 13 de octubre hasta el 17 de octubre |Bz| < 10 nT. Luego, producto de la llegada de 2 ICMEs y un flujo de viento solar rápido Bz comienza a sufrir mayores perturbaciones.

Estructuras interplanetarias

Se observa la llegada de dos ICMEs y un SIR.  
La primera ICME impacta a la Tierra el día 17 de octubre alrededor de las 09:32 UT.  
La segunda ICME impacta a la Tierra el día 18 de octubre alrededor de las 05:15 UT.  
El SIR comienza alrededor de las 08:00 UT del día 18 de octubre.

## CONDICIONES DE LA MAGNETÓSFERA

Índice Kp

Kp = 6.00 a las 18-21 UT del día 18 de octubre. A excepción de las primeras horas del 13 de octubre los valores de Kp son bajos hasta el 17 de octubre, luego los valores de Kp aumentan producto de las ICMEs que llegan a la Tierra durante los días 17 y 18 de octubre.

Índice DST

DST = -59 nT el día 20 de octubre a las 20 UT. Al igual que con el índice Kp, durante los días 13 a 17 de octubre el índice DST es tiene valores pequeños en magnitud, A partir del día 18 de octubre los valores de DST se vuelven más negativos.

Índice Ksa

Ksa = 60 el día 18 de octubre a las 15-18 UT.  
Durante los días 13 a 17 valores de Ksa por debajo de 5.

Electrones de alta energía

$5 \times 10^3$  partículas  $\text{cm}^{-2} \text{sr}^{-1} \text{s}^{-1}$  el 14 de octubre. Durante toda la semana predominan valores por debajo del percentil 75.

Fluencia de electrones

Fluencia de nivel moderado desde el 13 de octubre hasta mitad del día 18 de octubre. Luego la fluencia de electrones es baja.



## CONDICIONES DE LA IONOSFERA

foF2	<p>En Bahía Blanca se observan valores de 6 MHz aproximadamente constantes durante las primeras 10 horas del día. Luego aumenta a 11-12 MHz durante el resto de las horas. No hay datos sobre la media mensual.</p> <p>En Tucumán se observa un marcado descenso desde las 00:00 UT a las 09:00 UT que va desde 16-19 MHz hasta los 5-6 MHz. Luego desde las 09:00 UT a las 23:59 UT la frecuencia aumenta progresivamente hasta valores de 16-18 MHz. Tampoco hay datos de la media mensual.</p>
TEC	Sin datos.

## PRONÓSTICOS

Viento solar	Se espera que la velocidad del viento solar disminuya hasta valores cercanos a 500 km/s producto de la finalización del flujo de viento solar rápido.
Fulguraciones solares	Muy alta probabilidad de fulguraciones clase C, baja probabilidad de fulguraciones clase M, extremadamente baja probabilidad de fulguraciones clase X.
Tormentas geomagnéticas	Sin probabilidad de tormenta clase G2 o mayor.
Tormentas de radiación solar	Extremadamente baja probabilidad de ocurrencia de Tormenta de radiación clase S1.
Bloqueos de radio	Baja probabilidad de bloqueos de radio R1-R2. Extremadamente baja probabilidad de bloqueos de radio R3 o mayor.