



CONACYT

Consejo Nacional de Ciencia y Tecnología



IGUM

INSTITUTO de GEOFÍSICA
Unidad Michoacán



AEM

AGENCIA
ESPACIAL
MEXICANA



SCiESMEX

Servicio de Clima Espacial - MX

Reporte Semanal de Clima Espacial

<http://www.sciesmex.unam.mx>

Centro Regional de Alertas (RWC) miembro del



ISES

International Space
Environment Service



/sciesmex



@sciesmex

Reporte semanal: del 03 de marzo al 08 de marzo 2017



Resumen:

Semana del 24 de febrero al 02 de marzo del 2017 (reporte previo):

Se registraron 11 alertas por aumento en índice kp y 2 alertas por flujo de electrones. Se registró tormenta geomagnética moderada (G2) el 1 de marzo. Un gran hoyo coronal dirigió a la Tierra viento solar rápido que pudo causar la tormenta G2 aunado a un Bz negativo. Se registró aumento de contenido total de electrones en la ionosfera local del 23 al 24 de febrero. Hubo incrementos significativos en las cuentas de rayos cósmicos en la CDMX. No se pronostican cambios ligeramente considerables de rapidez de viento solar en la próxima semana.

Resumen del reporte actual, semana del 03 de marzo al 08 de marzo de 2017:

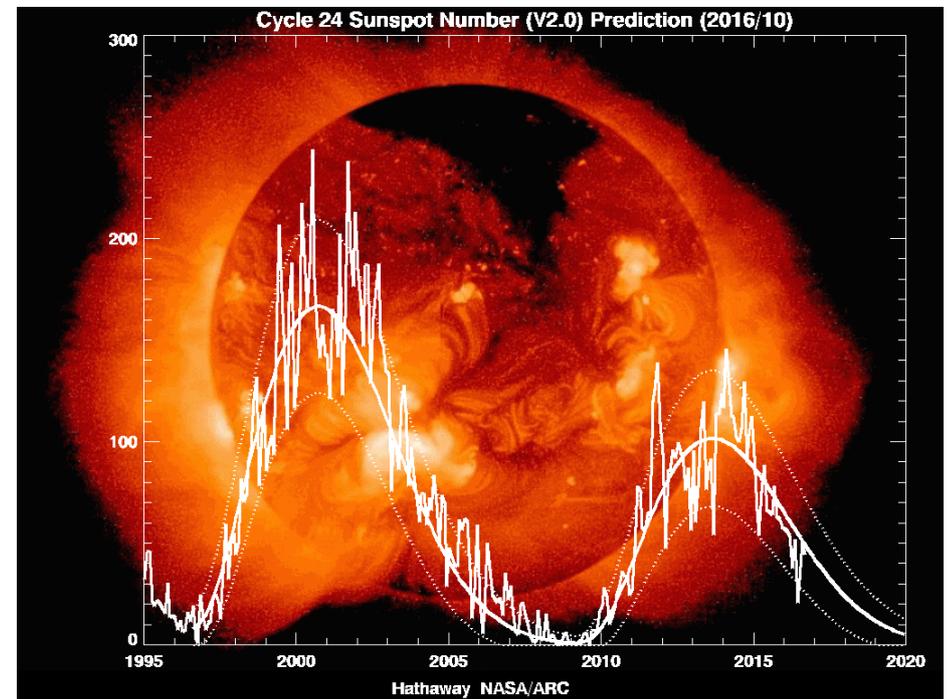
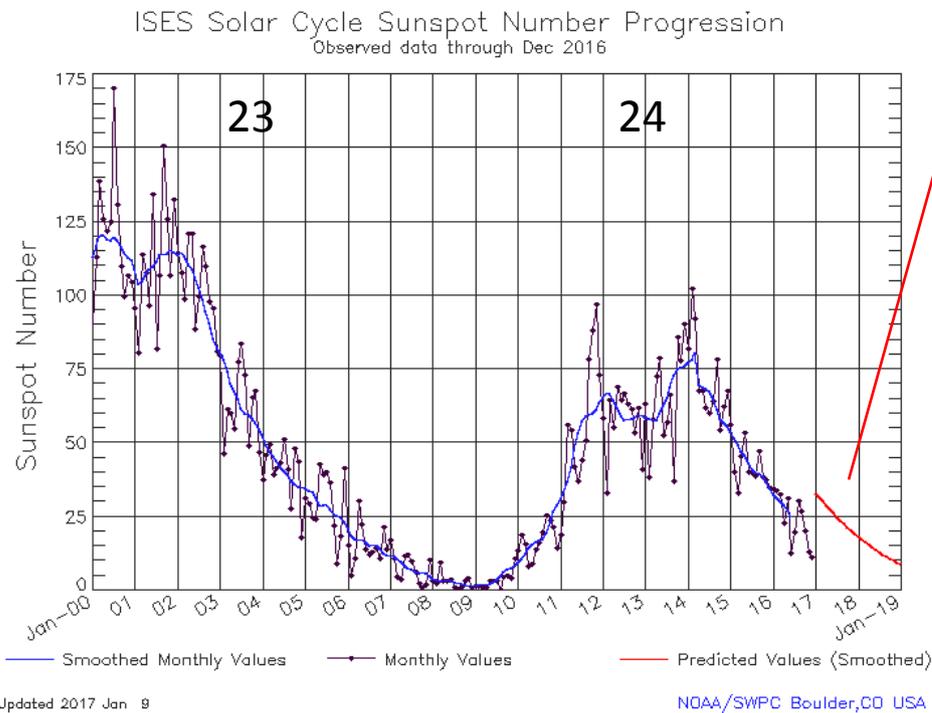
Se registraron 2 grupos de manchas solares y se registraron fulguraciones clase B. Así mismo, se emitieron 18 alertas de clima espacial: 11 alertas de tormentas geomagnéticas por el incremento del índice Kp, 7 alertas relacionadas con incrementos en el flujo de partículas (electrones). Se registró una tormenta geomagnética menor (G1) el 7 de marzo (posibles fluctuaciones débiles de la red eléctrica, posible impacto menor en las operaciones de los satélites). La ionosfera presentó perturbaciones los días 1 y 2 de marzo y perturbación nocturna el día 7 de marzo en el centro del país. El observatorio de rayos cósmicos de la Ciudad de México detectó incrementos significativos en las cuentas de rayos cósmicos galácticos el 2 de marzo. La simulación de ENLIL para la siguiente semana pronostica un viento solar lento ligeramente enrarecido por la corriente rápida de la semana pasada.

Reporte semanal: del 03 de marzo al 08 de marzo 2017



Número de manchas solares durante los ciclos solares 23 y 24

Predicción



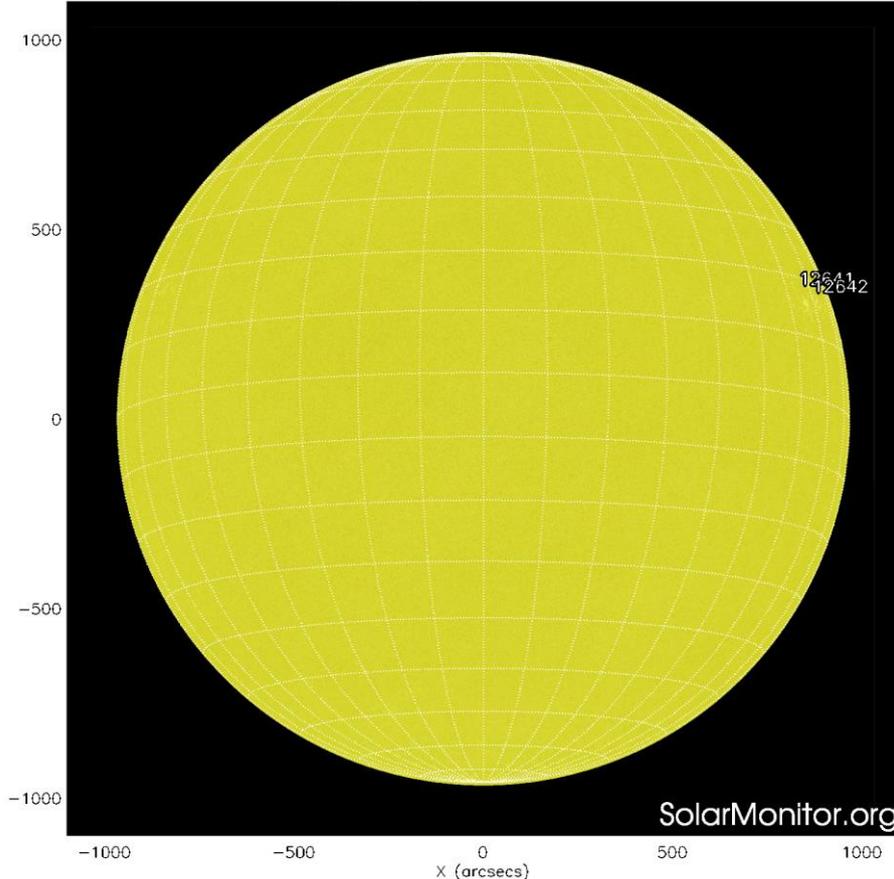
<http://www.swpc.noaa.gov/products/solar-cycle-progression>

https://solarscience.msfc.nasa.gov/images/ssn_predict_l.gif

Fotosfera solar



SDO HMI (6173 Å) 8-Mar-2017 13:46:34.300



La fotosfera es la zona “superficial” del Sol. En ocasiones, en ella se observan las manchas solares, que aparecen como manchas oscuras debido a que están formadas por material más frío que sus alrededores.

Las manchas solares son regiones por donde escapan intensos campos magnéticos. Las manchas solares están relacionadas con la actividad solar.

El Sol hoy:

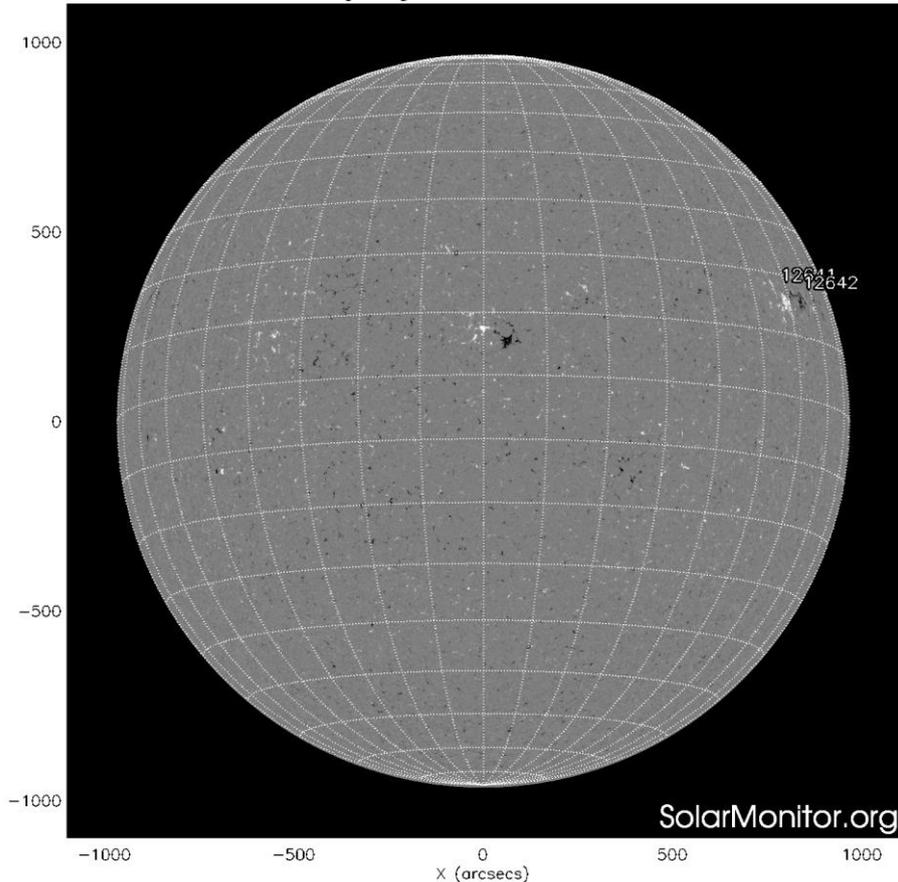
La imagen más reciente de la fotosfera, tomada por el satélite artificial SOHO, muestra 2 grupos de manchas solares.

Imagen: <http://www.solarmonitor.org/>

Campos magnéticos solares



SDO HMI Magnetogram 8-Mar-2017 01:46:34.300



Un magnetograma solar permite identificar las regiones de intensos campos magnéticos solares. En general, estos campos magnéticos están asociados a manchas solares, la estructura de la atmósfera solar y están localmente cerrados.

Las regiones de color blanco (negro) son zonas por donde surgen (sumergen) líneas de campo magnético.

El Sol hoy:

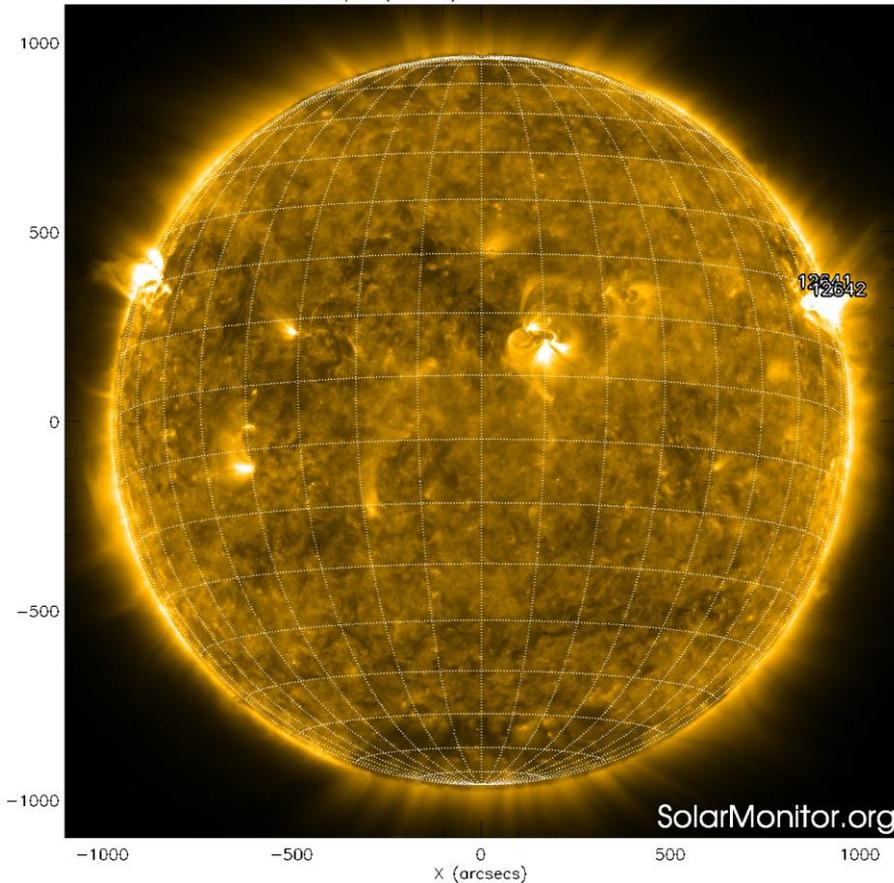
El magnetograma más reciente, tomado por el satélite artificial SOHO.

Imagen: <http://www.solarmonitor.org/>

Atmósfera solar y regiones activas



SDO AIA Fe IX/X (171 Å) 8-Mar-2017 14:31:09.350



El Sol en rayos X suaves (171 Å). La emisión de Fe IX y X revela la estructura magnética en la región de la atmósfera solar llamada corona solar que se encuentra a 6.3×10^5 K.

Las regiones activas (zonas claras) son los lugares donde se presentan los fenómenos de actividad solar más importantes. Las regiones activas están regularmente asociadas a las manchas solares.

El Sol hoy:

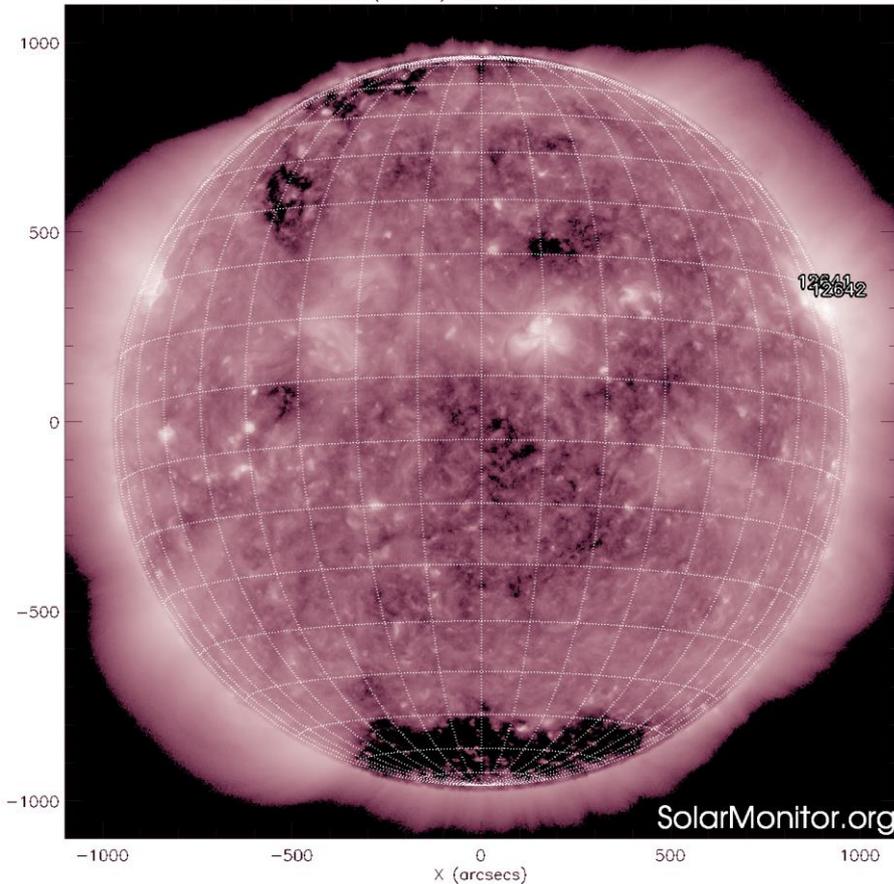
Imagen más reciente, tomada por el satélite artificial SDO, muestra dos regiones activas.

Imagen: <http://www.solarmonitor.org/>

Corona solar



SDO AIA Fe XII (211 Å) 8-Mar-2017 14:33:45.630



El Sol en rayos X suaves (211 Å). La emisión de Fe XIV revela la estructura magnética en la alta corona que se encuentra a 2×10^6 K.

Los hoyos coronales (regiones oscuras) son regiones de campo magnético solar localmente abierto. Los hoyos coronales son fuente de las corrientes de viento solar rápido.

El Sol hoy:

Imagen más reciente, tomada por el satélite artificial SDO, muestra hoyos coronales en el hemisferio sur (cerca del polo), en hemisferio norte y centro del Sol (regiones oscuras).

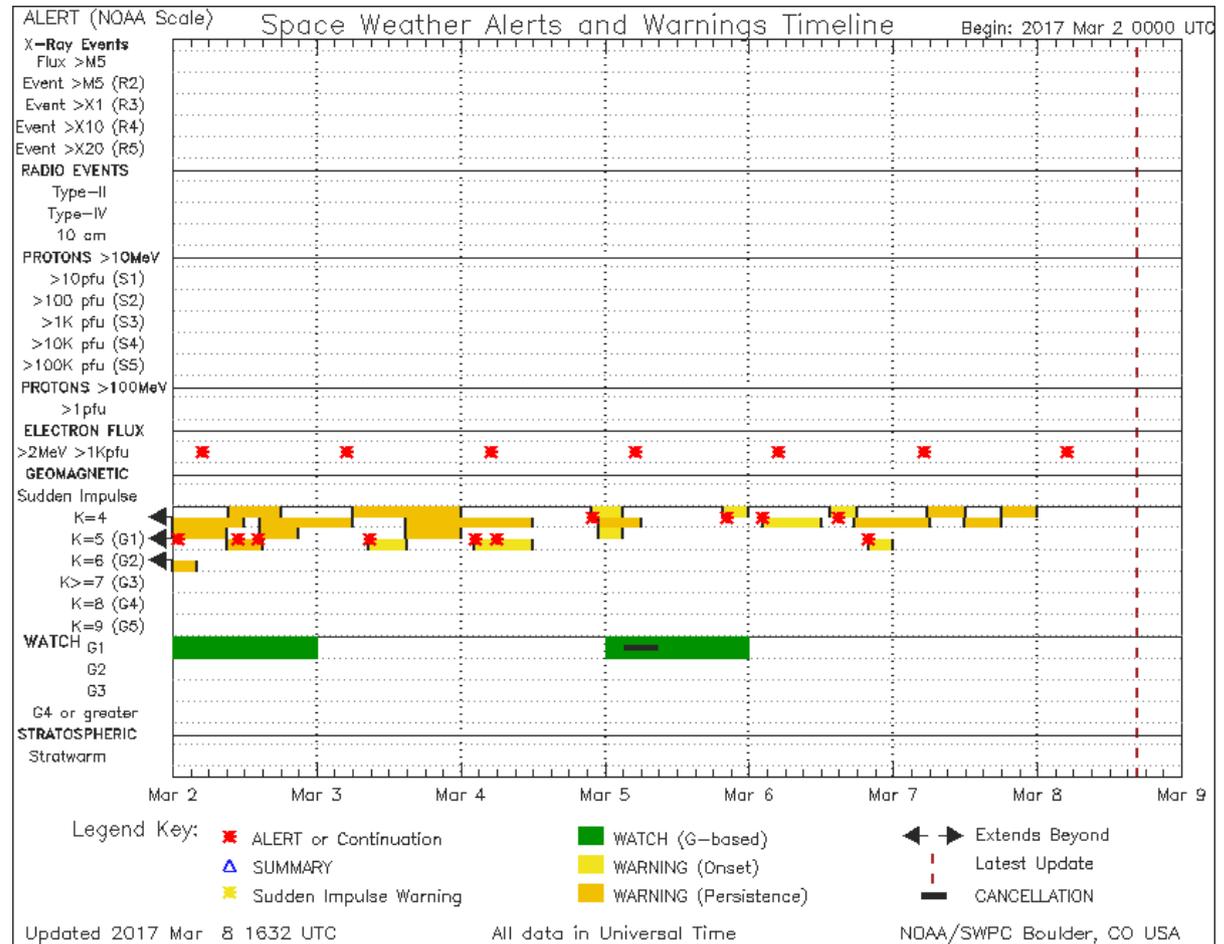
Imagen: <http://www.solarmonitor.org/>

Resumen de SWPC/NOAA



Esta semana se emitieron 18 alertas de clima espacial: 11 alertas de tormentas geomagneticas por el incremento del índice Kp y 7 alertas relacionadas con incrementos en el flujo de partículas (electrones).

Se monitorea en tiempo real para medir las posibles afectaciones al Clima Espacial.



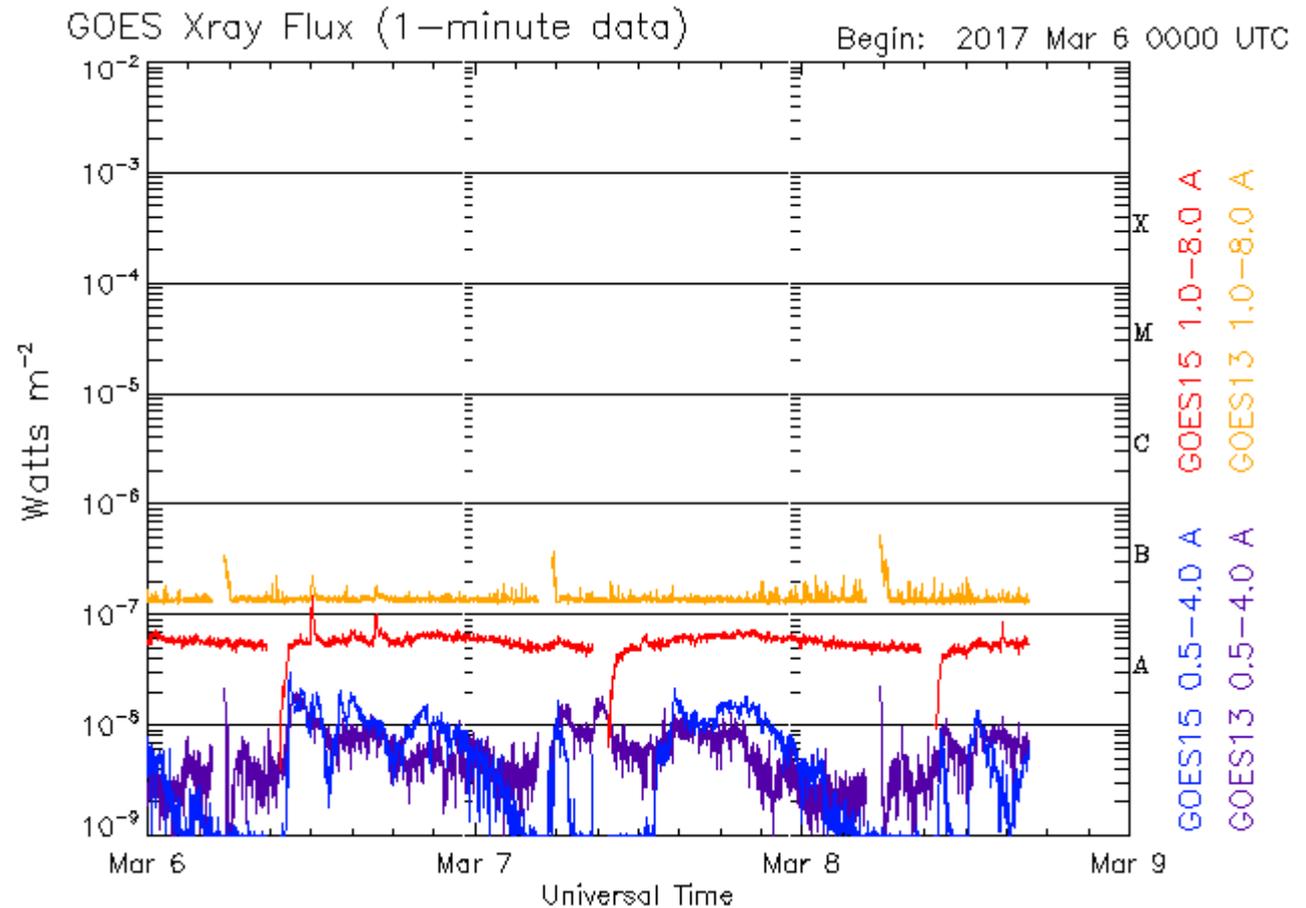
<http://services.swpc.noaa.gov/images/notifications-timeline.png>

Actividad solar: Fulguraciones solares



Flujo de rayos X solares detectado por los satélites GOES.

Se han detectado las fulguraciones clase B o sea menores.



Updated 2017 Mar 8 16:37:12 UTC

NOAA/SWPC Boulder, CO USA

<http://services.swpc.noaa.gov/images/goes-xray-flux.gif>

Medio interplanetario: El viento solar cercano a la Tierra



Condiciones del viento solar cercanas al ambiente terrestre registradas por el satélite artificial ACE.

De arriba a abajo: campo magnético, dirección del campo magnético, densidad de protones, velocidad y temperatura de protones. Esta semana pasó una transición de viento solar rapido a viento solar lento pero transición suave sin componente Bz sur, o sea sin afectaciones significativas a la Tierra.

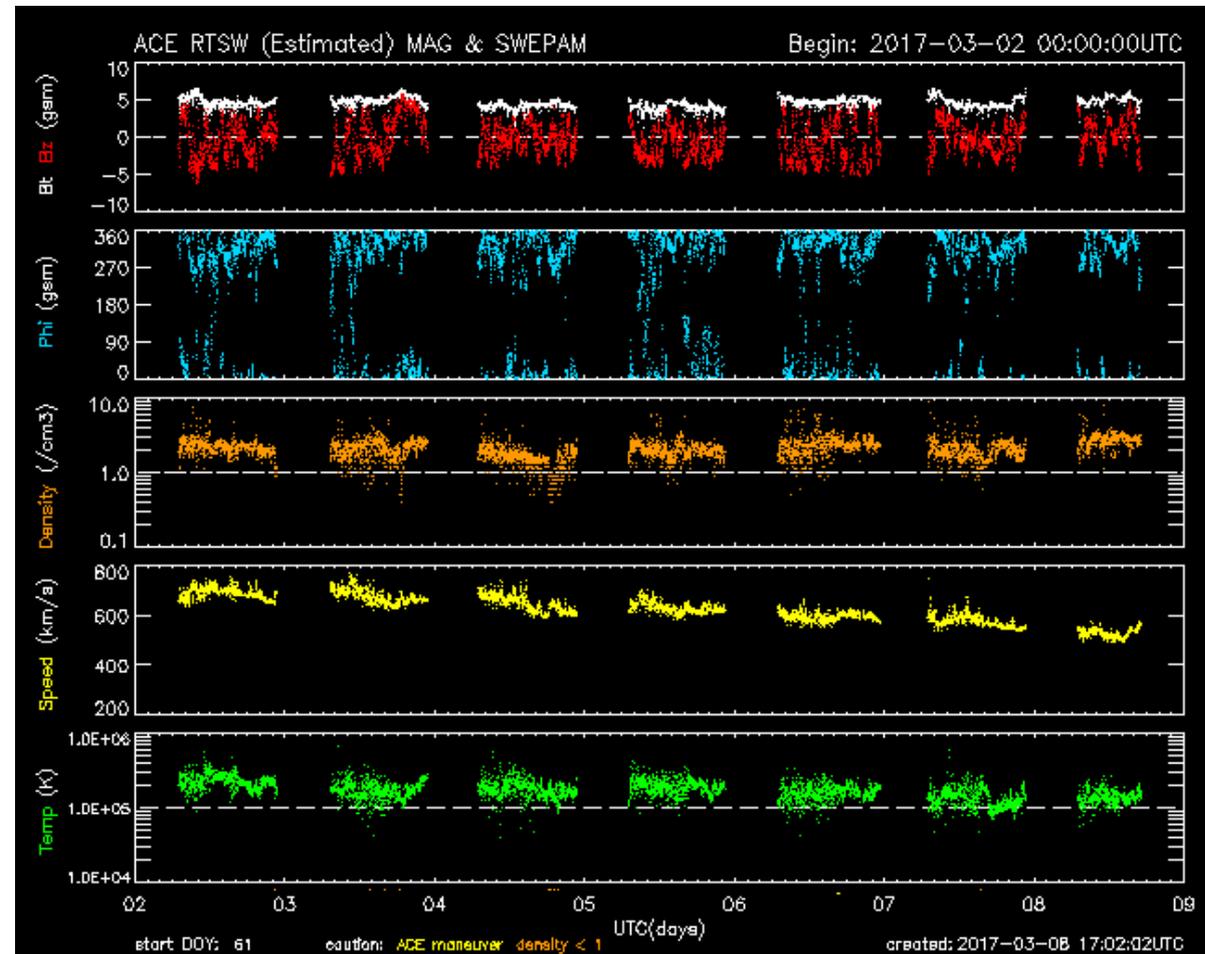


Imagen: <http://www.swpc.noaa.gov/products/ace-real-time-solar-wind>

Medio interplanetario: El viento solar cercano a la Tierra



Modelo numérico WSA-ENLIL.

El modelo de predicción pronostica que a lo largo de la próxima semana, el ambiente espacial terrestre estará dominado por corrientes de viento solar rápido, caracterizado por baja densidad (panel superior, color azul) y altas velocidades (panel inferior, colores amarillos).

La simulación de ENLIL para la siguiente semana pronostica un viento solar lento ligeramente enrarecido por la corriente rápida de la semana pasada.

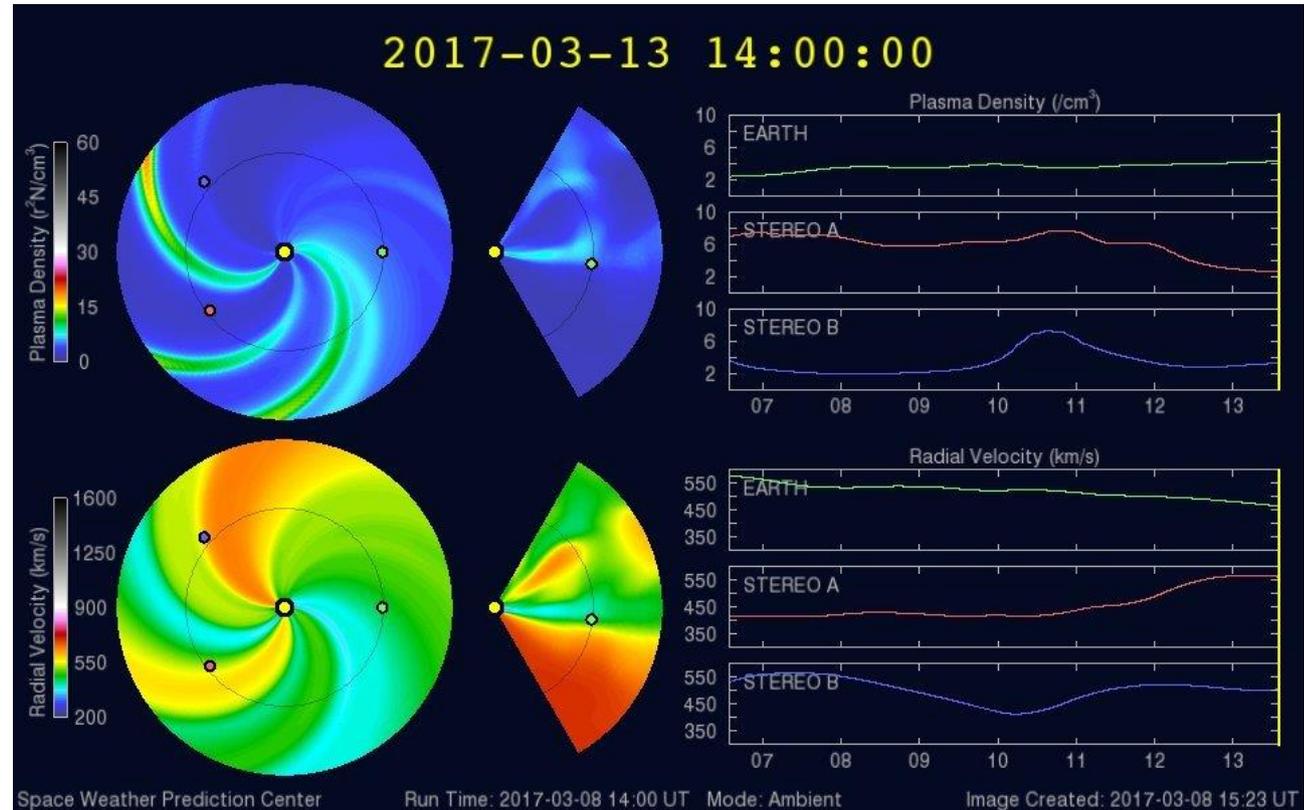


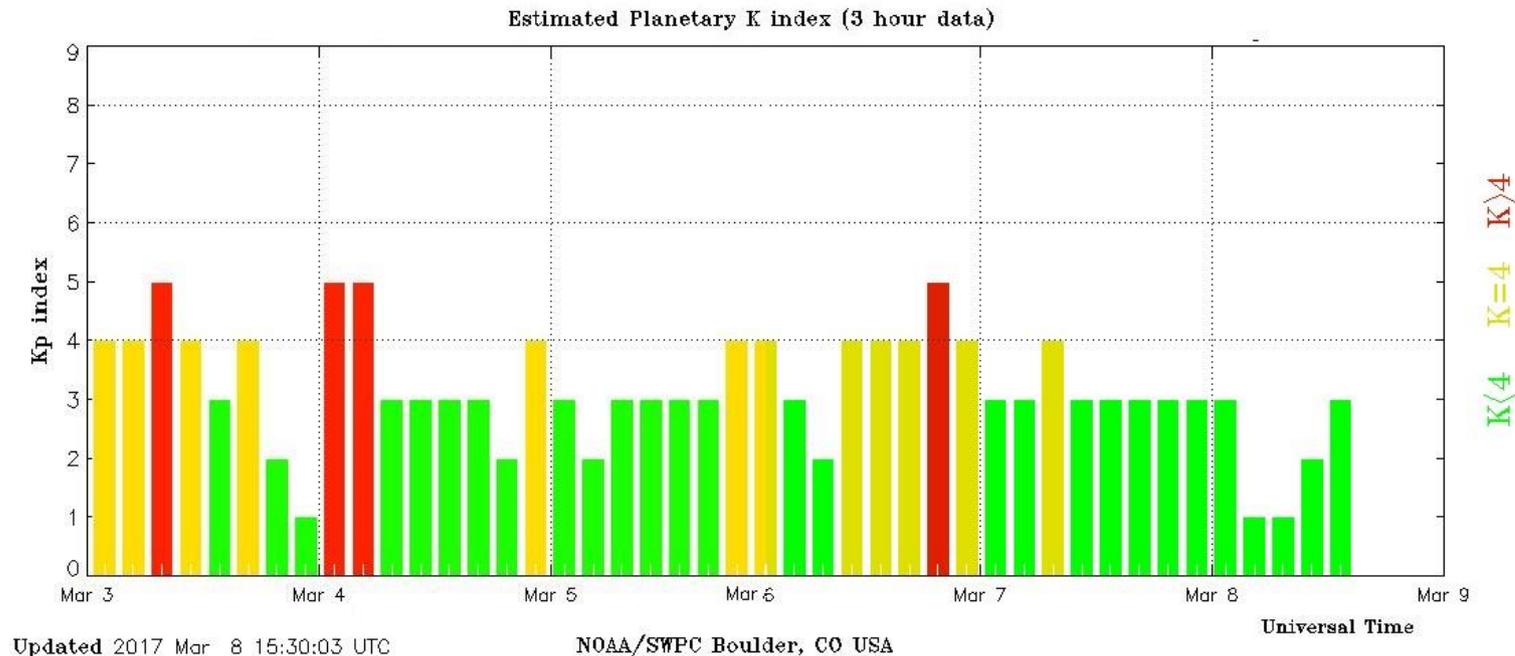
Imagen: <http://www.swpc.noaa.gov/products/wsa-enlil-solar-wind-prediction>

Índice Kp: Perturbaciones geomagnéticas



El índice planetario K (Kp) indica la intensidad de las variaciones del campo magnético terrestre a escala planetaria en intervalos de 3 horas.

Esta semana Kp indicó perturbaciones geomagnéticas durante los días 3–7 de marzo (Kp=4), en particular, tormenta magnética en los días 3, 4 y 6 de marzo (Kp=5).



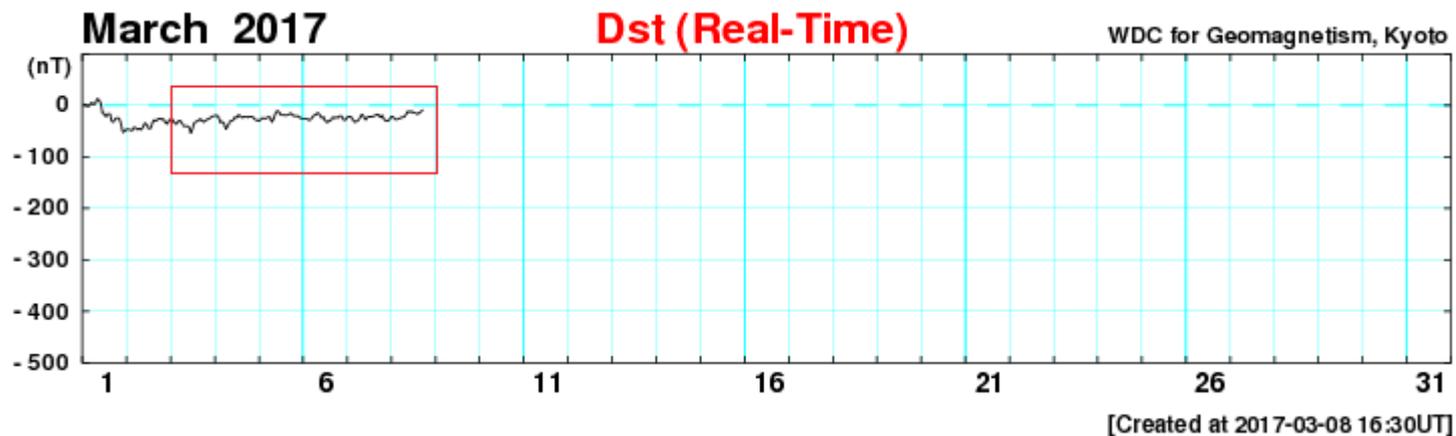
<http://services.swpc.noaa.gov/images/planetary-k-index.gif>

Índice Dst: Perturbaciones geomagnéticas



El índice Dst mide las variaciones temporales de la componente horizontal del campo geomagnético a escala planetaria. Estas variaciones, en general, se deben al ingreso de partículas anómalas al ambiente espacial terrestre. Ingreso provocado por eventos del clima espacial.

Esta semana el índice Dst mostró perturbaciones moderadas (Dstmin = -54nT el día 3 de marzo) y débiles (Dstmin = -46nT el día 4 de marzo, Dstmin = -33nT el día 6 de marzo):



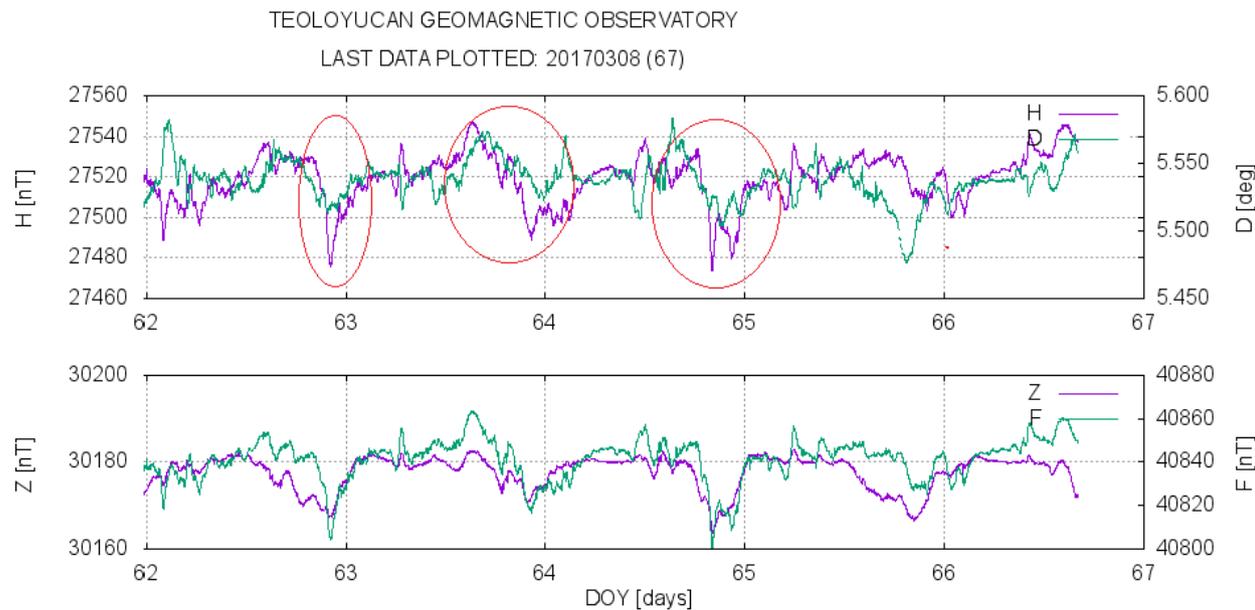
http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/dst_realtime/presentmonth/index.html

OBSERVATORIO MAGNÉTICO DE TEOLOYUCAN: Perturbaciones geomagnéticas



Datos del observatorio magnético de Teoloyucan muestran variaciones de las componentes de campo magnético.

Esta semana se registraron perturbaciones en la componente H del campo magnético los días 3, 4 y 5 de marzo:



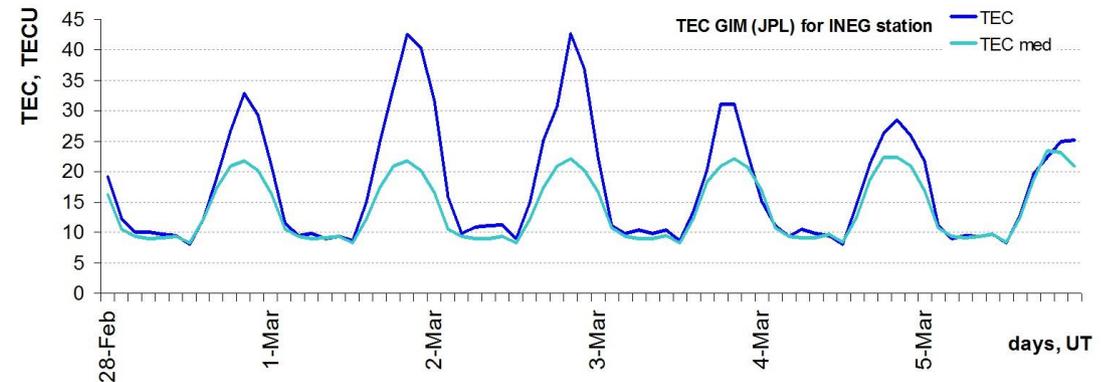
<http://http://geomaglinux.geofisica.unam.mx/TEOonline.html>

Ionosfera sobre México (datos globales): TEC en el centro del país

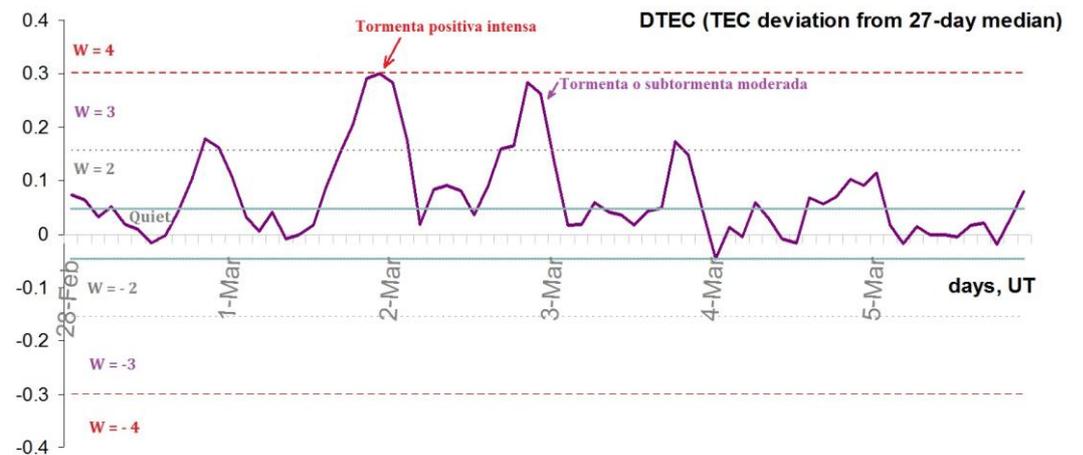


El contenido total de electrones (TEC) es un parámetro que sirve para caracterizar el estado de la ionosfera de la Tierra.

1.1. Serie temporal de los valores de TEC vertical y valores medianas de TEC vertical sobre México en base de GIM TEC JPL para la estación INEG (Aguas Calientes) durante 28.02-05.03.2017:



1.2. Desviación de TEC de su mediana de los 27 días anteriores al día de observación $DTEC = \log(TEC/TEC_{med})$ e Índice W (ionospheric weather index):

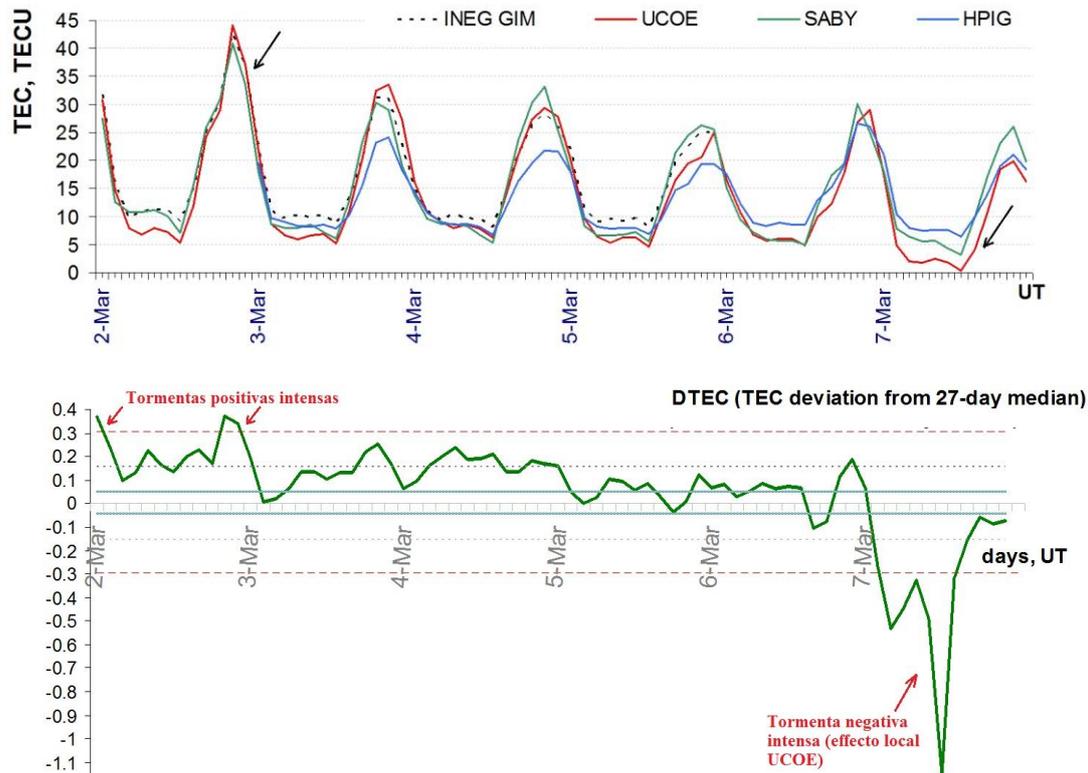


Referencia: Gulyaeva, T.L., F. Arikan, M. Hernandez-Pajares, I. Stanislawski. GIM-TEC adaptive ionospheric weather assessment and forecast system. J. Atmosph. Solar-Terr. Phys., 102, 329-340, doi:10.1016/j.jastp.2013.06.011, 2013.

Ionosfera sobre México (datos locales): TEC en el territorio nacional



2. Serie temporal de los valores de TEC vertical durante 02.03-07.03.2017 en base de los datos de las estaciones locales UCOE (TLALOCNet, UNAVCO), SABY y HPIG (SSN) y INEG (GIM JPL):



Referencia: El cálculo se realiza en base de TayAbsTEC software del Instituto de Física Solar-Terrestre, Sección Siberiana de la Academia de Ciencias de Rusia.

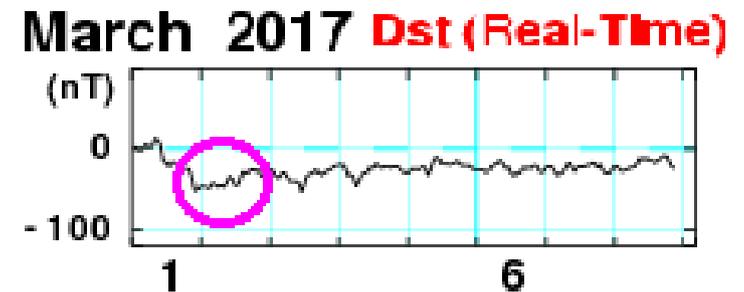
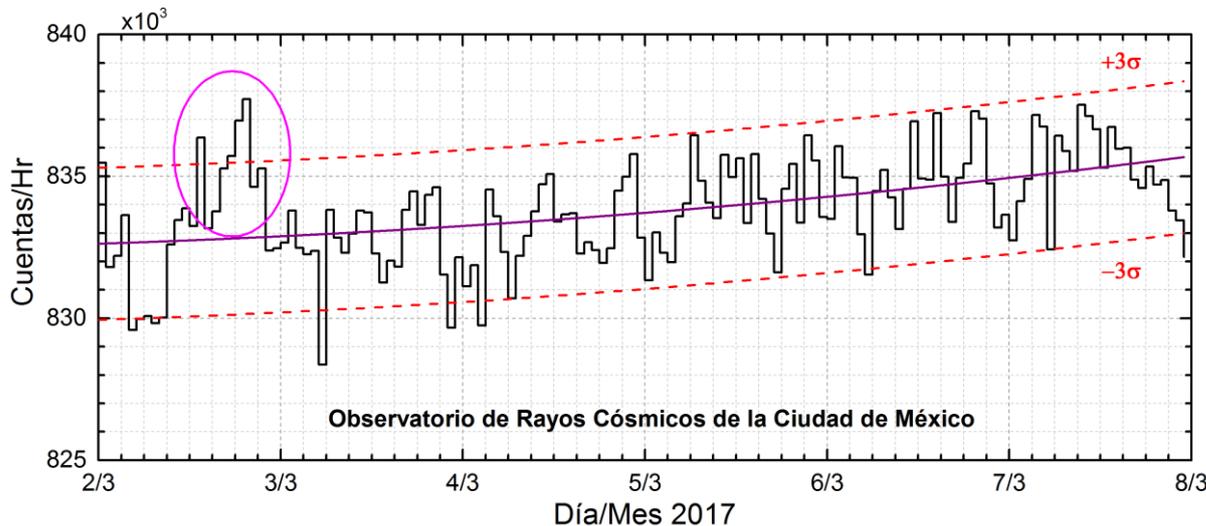
Yu.V. Yasyukevich, A.A. Mylnikova, V.E. Kunitsyn, A.M. Padokhin. Influence of GPS/GLONASS Differential Code Biases on the Determination Accuracy of the Absolute Total Electron Content in the Ionosphere. *Geomagnetism and Aeronomy*, 2015, Vol. 55, No. 6, pp. 763–769, ISSN 0016_7932.

Radiación en la Tierra: Rayos cósmicos solares



Datos registrados por el Observatorio de Rayos Cósmicos de la Ciudad de México. Las partículas incidentes en la posición geográfica de la Ciudad de México tienen más energía que las que ingresan en zonas cercanas a los polos, por lo que se requieren emisiones solares muy intensas para generar partículas que afecten el clima espacial.

La curva púrpura representa el promedio de los datos registrados, las líneas discontinuas rojas representan la significancia de los datos (σ). Cuando se detecta un evento atribuido a los efectos de las emisiones solares en la Tierra, las cuentas de rayos cósmicos deben ser mayores a 3σ .



<http://www.cosmicrays.unam.mx/>

Radiación en la Tierra: Rayos cósmicos solares



En la semana del 02 al 08 de marzo, el observatorio de rayos cósmicos de la Ciudad de México detectó un incremento significativo ($>3\sigma$) en las cuentas de rayos cósmicos galácticos. La variación se presentó el día 02 de marzo, con un máximo a las 19 hrs, (marcados con óvalos color magenta).

El incremento significativo se atribuye a variaciones en el campo geomagnético en la zona ecuatorial, como se muestra con el índice Dst en la parte inferior (donde se marca con un óvalo color magenta las caídas en la intensidad del índice, las cuales se corresponden temporalmente con los incrementos en los registros de rayos cósmicos). Estas variaciones en la intensidad del campo geomagnético permitieron variaciones anómalas en el flujo de partículas en zonas ecuatoriales, las cuales pueden generar afectaciones en el clima espacial.

Los rayos cósmicos que ingresan a la posición geográfica de la Ciudad de México requieren una energía de al menos 8.2GV (rigidez umbral), cuando las líneas de campo geomagnético no están perturbadas. Cuando se presenta una tormenta geomagnética se afecta la intensidad de las líneas de campo magnético terrestre y varía esta rigidez. De este modo, puede subir y bajar la intensidad del campo. En este caso, con base en el índice Dst, al bajar la intensidad del campo, es probable que rayos cósmicos de menor energía que 8.2 GV ingresaran a la Ciudad de México.

<http://www.cosmicrays.unam.mx/>



UNAM SCIESMEX

Dr. Américo González

Dr. Víctor De la Luz

Dr. Pedro Corona Romero

Dr. Julio Mejía

Dr. Luis Xavier González

Dra. María Sergeeva

Dra. Esmeralda Romero

UNAM IGUM

Dr. Ernesto Aguilar

UNAM ENES Michoacán

Dr. Mario Rodríguez

MEXART

Dr. Américo González

Dr. Julio Mejía

Dr. Armando Carrillo

MsC Ernesto Andrade

MsC Pablo Villanueva

Ing. Pablo Sierra.

Ing. Samuel Vázquez

CALLISTO

Dr. Víctor De la Luz

MsC Ernesto Andrade

MsC Pablo Villanueva

Ing. Pablo Sierra.

Ing. Samuel Vázquez

UNAM CU

Dra. Blanca Mendoza.

Dr. José Francisco Valdés.

RAYOS CÓSMICOS

Dr. Luis Xavier González

Dr. José Francisco Valdés

Fis. Alejandro Hurtado

Ing. Octavio Musalem

GEOMAGNETICO

Dr. Esteban Hernández

MsC Gerardo Cifuentes

PRONÓSTICOS Y REPORTES ESPECIALES

Dr. Pedro Corona Romero

Creditos



ISES <http://www.spaceweather.org/>

Space Weather Prediction Center NOAA <http://www.swpc.noaa.gov>

GOES Spacecraft NOAA <http://www.ngdc.noaa.gov/stp/satellite/goes/index.html>

SOHO Spacecraft NASA <http://sohowww.nascom.nasa.gov/>

SDO Spacecraft NASA <http://sdo.gsfc.nasa.gov/>

ACE Spacecraft NOAA <http://www.srl.caltech.edu/ACE/ASC/index.html>

International Network of Solar Radio Spectrometers (e-callisto) <http://www.e-callisto.org/>

German Research Center For Geosciences Potsdam

<http://www.gfz-potsdam.de/en/sektion/erdmagnetfeld/daten-dienste/kp-index/>

Data Analysis Center for Geomagnetism and Space Magnetism, Kyoto University

<http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/index.html>

UNAVCO: <http://www.unavco.org>

SSN: <http://www.sismologico.unam.mx/>