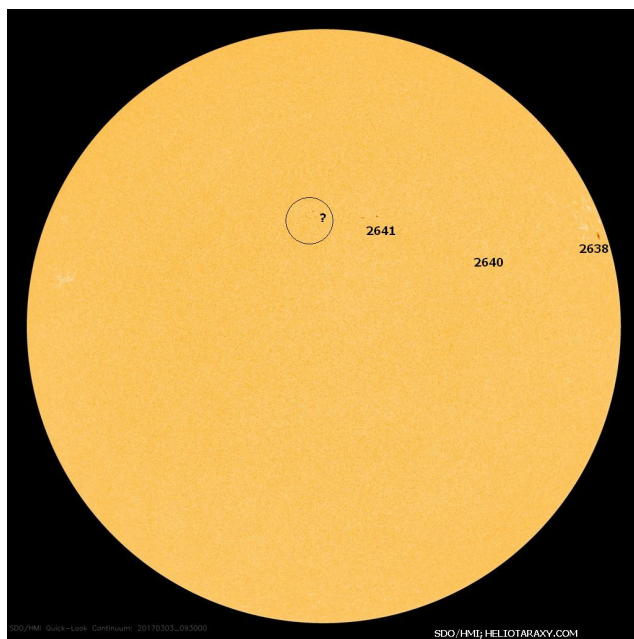


03 март 2017г/20ч30мин: *Слънцето е спокойно, а геомагнитната активност е с тенденция към стихване*

кратък бюлетин

През изминалото денонощие слънчевата активност беше много ниска. Регистрирани са две суб-изригвания с мощностни показатели в диапазона V1.0–V2.5. "Базисното" ниво на слънчевия рентгенов поток е около A8. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

На слънчевия диск се виждат 4 групи петна (2638, 2640, 2641 + една нова група петна, източно от последната). Всички са в семерното полукълбо и са еруптивно спокойни. Няма потенциални източници за изригвания със средна мощност (клас М), за големи изригвания от клас Х, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 03 март 2017г (SDO)

Боулдърското число е 55 (по данни от предната нощ). Новият Брюкселски петнообразователен индекс е 40 (по данни от 14 наблюдения). Волфовото число е около 25 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 80.

Слънчевата активност днес, утре и на 05 март ще бъде между много ниска и ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас М, за голямо изригване от клас Х, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е около и под 1% за всеки един от трите дни (03,04 и 05 март). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 05 март ще бъде около 80.

Скоростта на слънчевия вятър през последните 24 часа беше в диапазона 650–700 км/с. В момента тя е около 640 км/с. През следващите два дни ще намалява, а заедно с това ще стихва и

геомагнитната активност. Утре ще има все още условия за планетарни геомагнитни смущения (Kp=4). На 05 март геомагнитната обстановка ще е предимно спокойна.

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между смутена и слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) **(***!!!***)**, чието ниво беше достигнато днес сутринта между 08ч и 11ч българско време. Местна геомагнитна буря над България (K=5) имаше снощи между 20ч и 23ч българско време, а днес по обяд между 11ч и 14ч имаше местно геомагнитно смущение (K=4).

В рамките на 3-дневната прогноза (03-05 март) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10 \text{ MeV}$; СЕЧ) на геостационарна орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM - ЦССЗМ Ст.Загора
2017-03-03/20ч30мин (UT= 18ч30мин)