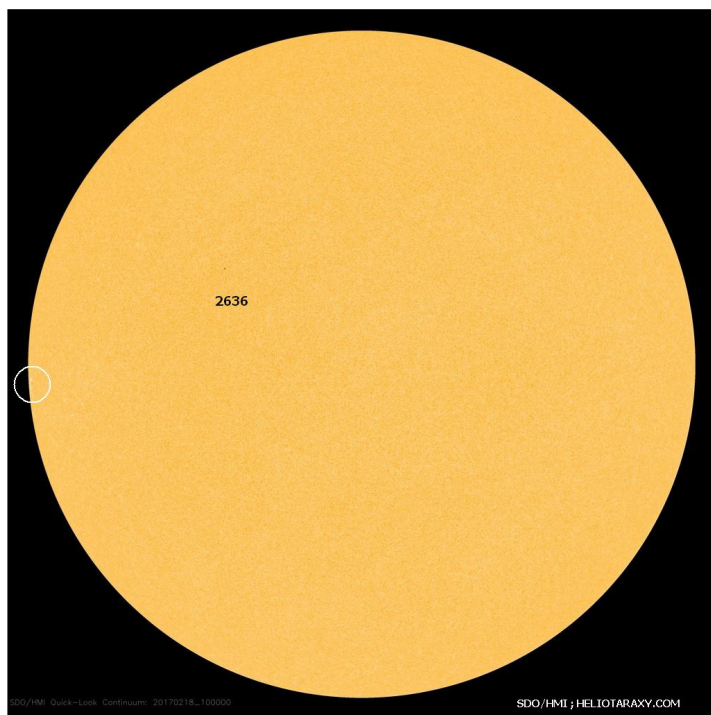


18 февруари 2017г/15ч00мин: *Слаба геомагнитна активност вчера и днес*

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Плавно и продължително покачване на слънчевия рентгенов поток до ниво $\sim V3.5$ с последващ бавен и неравномерен спад бе наблюдаван късно през нощта и през цялата сутрин като явлението все още не е приключило. Негов източник е някоя от активните области, разположени на или непосредствено зад източния край на слънчевия диск. Очаква се те да станат видими за земните наблюдатели в рамките на следващите 24 часа. Няма изхвърляния на коронална маса (CME), които да се движат към Земята.

На слънчевия диск се вижда малката група петна 2636 в северното полукълбо. Огледът на получените около обяд изображения на Слънцето в бяла светлина от спътника SDO показва наличието на тъмносиво протяжно петно близо до източния лимб и южно от екватора. Това е може би петно в една от новоизгряващите активни области. Дали това е така, ще се разбере през следващите 12–24 часа. Няма потенциални източници за средни изригвания от клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 18 февруари 2017г (SDO)

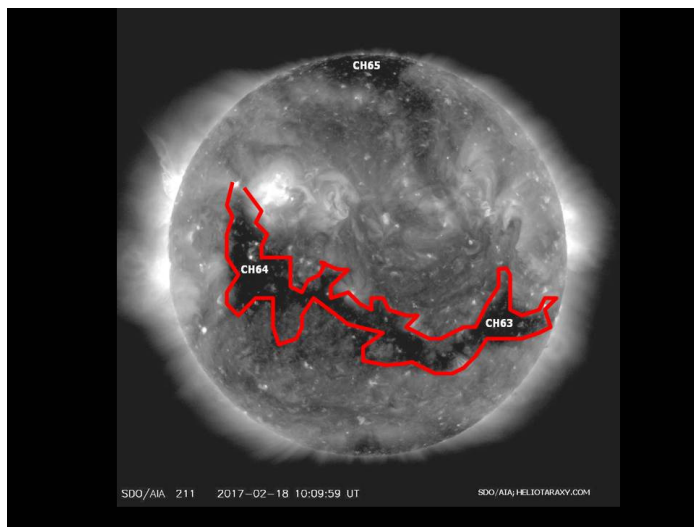
Боулдърското число е 14 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес около обяд е 12 (по данни от 15 наблюдения). Волфовото число е 0 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 74.

Слънчевата активност днес, утре и на 20 февруари ще бъде много

ниска. Вероятността за изригване от средния мощностен клас M, за голямо изригване от клас X, както и за протонна (СЕЧ) ерупция е около и под 1% за всеки един от трите дни (18, 19 и 20 февруари). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре ще бъде 75, а на 20 февруари – около 80.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Под влияние на слънчевата коронална дупка CH63 скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята през изминалото денонощие беше завишена и се колебаеше в диапазона 470–570 км/с. В момента тя е приблизително 505 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -6nT и +6nT. В момента Vz е равна приблизително на -0.5nT.



Слънчевите коронални дупки на 18 февруари 2017г (SDO/AIA)

"Кластерът", включващ двете слънчеви коронални дупки CH63 и CH64 и "моста" между тях е разположен приблизително успоредно на слънчевия екватор и обхваща почти цялата видима част на приекваториалната зона. През следващата седмица той ще бъде източник на слабо или умерено ускорен слънчев вятър (СН HSS – ефект) през следващите 7–8 дни. Това от своя страна от време на време ще предизвиква слаба геомагнитна активност– най-често местни геомагнитни смущения или слаби местни геомагнитни бури (K=5) над отделни райони на Земята. Днес , както и на 24–25 февруари ще има условия и за планетарни геомагнитни смущения (Kp=4) .

ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше между спокойна и активна. Планетарни геомагнитни смущения (Kp=4) имаше вчера между 17ч и 20ч и след това в интервала между 23ч и днес сутринта 08ч българско време, Снощи между 05ч и 08ч над България е регистрирано местно геомагнитно смущение (за станция Панаягуре K=4) . Над някои райони на Земята имаше местни геомагнитни бури (Kp=5) .

Потоъкът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10 \text{ MeV}$; СЕЧ) на геостационарна орбита беше близо до обичайния фон.

Утре и на 20 февруари геомагнитната обстановка ще е между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения на средни ширини ($K=4$) е по 15% на ден за утре и за 20 февруари. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини е по 5% на ден за целия 3-дневен интервал на прогнозата (18-20 февруари).

В рамките на 3-дневната прогноза (18- 20 февруари) 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
2017-02-18/15ч00мин (UT= 13ч00мин)