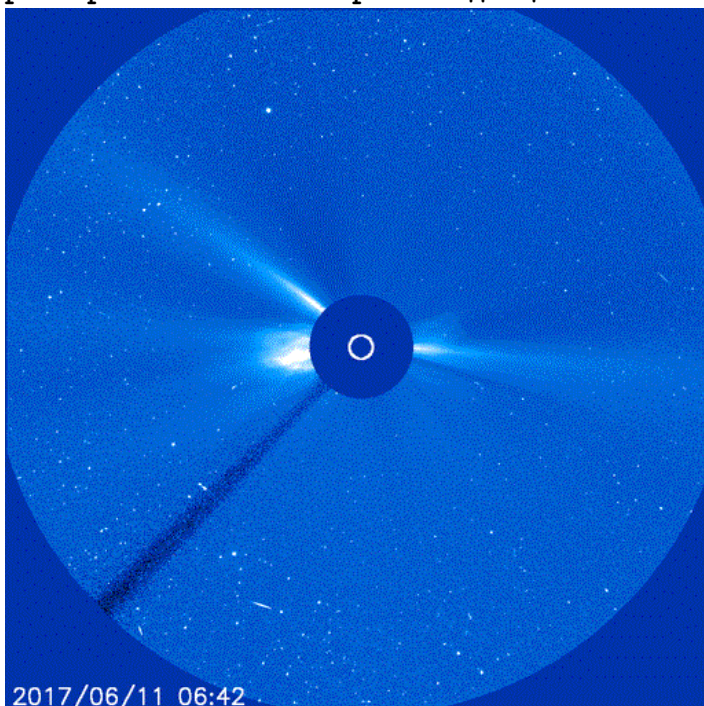


11 юни 2017г/12ч45мин: Изхвърляне на коронална маса (CME) близо до югоизточния край на слънчевия диск

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

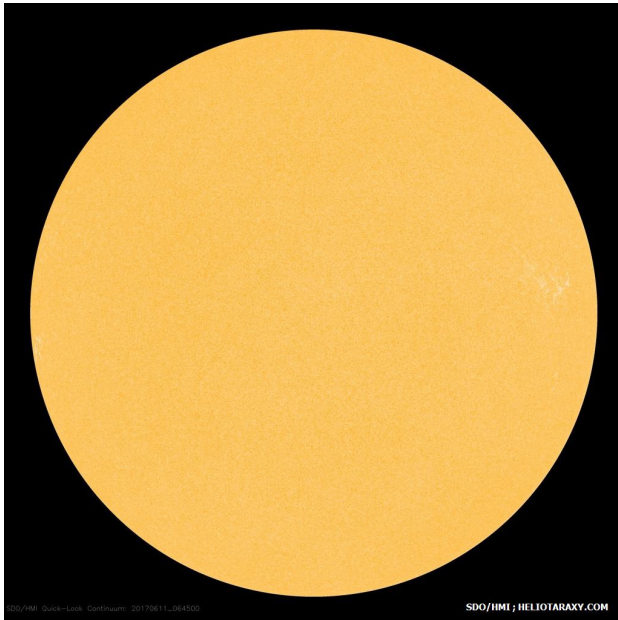
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. .  
Едно суб-изригване (~B1.5, чийто вероятен източник е новоизгряла факелна област, намираща се близо до изток-югоизточния край на слънчевия диск. Всички те станаха вчера през втората половина на деня. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток през последните часове е около A7.

Тази сутрин близо до гореспоменатата факелна област беше регистрирано изхвърляне на коронална маса (CME), чийто най-вероятен източник е избухнал протуберанс. Посоката на движение на плазмения облак е силно отклонена спрямо тази към Земята и най-вероятно нашата планета няма да бъде засегната. Дали това е така ще се разбере окончателно през следващите часове.



Изхвърляне на слънчева коронална маса (CME)  
на 11 юни 2017г (SOHO/LASCO\_C3)

На слънчевия диск не се виждат петна. Няма потенциални източници за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции.



Слънчевият диск на 11 юни 2017г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес сутринта е 0 (по данни от 17 наблюдения). Волфовото число е 0. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 74.

Днес, утре и на 13 юни слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния мощностен клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки едни от трите дни (11, 12 и 13 юни). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 13 юни ще бъде около 75.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

Скоростта на слънчевия вятър през последното денонощие беше в спокойния диапазон 270–310 км/с. В момента тя е приблизително 285 км/с. Вертикалната компонента (Bz) на междупланетното магнитно поле (ММП) беше в интервала между  $-6\text{nT}$  и  $+4\text{nT}$ . В момента Bz е приблизително равна на  $0\text{nT}$ .

Днес и през голяма част от утрешния ден скоростта на слънчевия вятър ще бъде в спокойния диапазон около и под 400 км/с. Слаб СН HSS-ефект, свързан с малка слънчева коронална дупка е възможно да се прояви утре следобяд. Свързаното с това слабо нарастване на скоростта на слънчевия вятър е възможно утре следобяд и на 13 юни. Ето защо днес и утре до обяд геомагнитната обстановка ще е спокойна. Има малка вероятност за местни геомагнитни смущения (K=4) на 12 (утре) и 13 юни над отделни райони на Земята.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Днес геомагнитната обстановка ще бъде спокойна. Утре и на 13 юни тя ще бъде между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения (K=4) на средни ширини за днес и утре е по 10% на ден. Вероятността за слаба геомагнитна буря (K=5) на средни ширини е около и под 1% за днес и утре, а за 13 юни тя е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (11-13 юни) потокът на слънчевите протони с висока енергия ( $E > 10 \text{ MeV}$ ; СЕЧ) ще бъде близо до обичайния фон. Вероятността за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM - ЦССЗМ Ст.Загора  
2017-06-11/12ч45мин (UT= 09ч45мин)