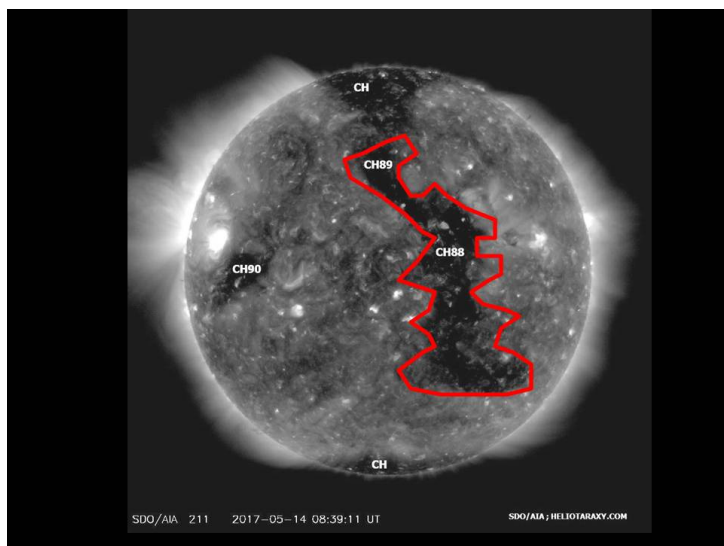


14 май 2017г/13ч15мин: **Значително усилване на геомагнитната активност се очаква от утре вечер (15 май)**

#### СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

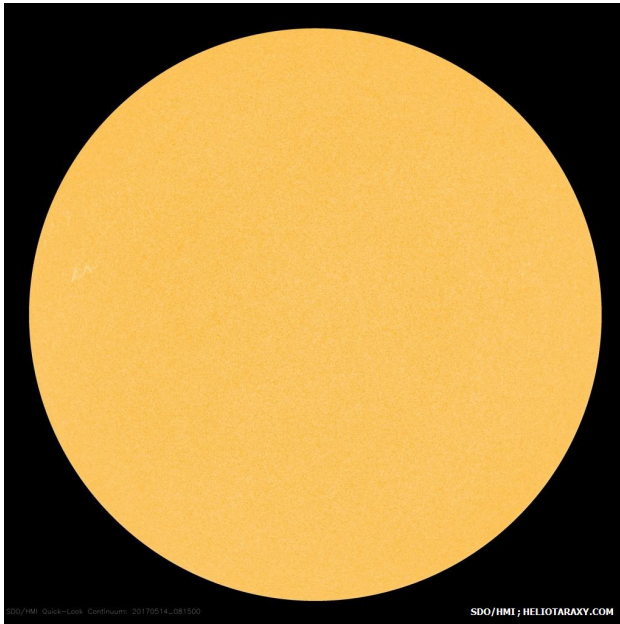
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Нямаше никакви значителни колебания на слънчевия рентгенов поток, а неговото средно ниво е около А4. Няма регистрирани изхвърляния на коронална маса (СМЕ) по посока на Земята.

Големият "кластер" от коронални дупки (СН88+СН89) с положителна магнитна полярност вече се вижда разположен почти по централния видим меридиан на слънчевия диск. През следващите 36–48 часа той ще заеме геоэффективна позиция и ще бъде източник на значителна геомагнитна активност започвайки от утре вечер и в продължение на следващите 2–3 дни.



Слънчевите коронални дупки на 14 май 2017г (SDO/AIA)

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



Слънчевият диск на 14 май 2017г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 0 (по данни от 20 наблюдения). Волфовото число е 0 (по наша оценка). Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 70.

Днес, утре и на 16 май 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 (14, 15 и 16 май). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 16 май ще е около 70.

#### СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През изминалото денонощие скоростта на слънчевия вятър беше ниска и се колебаеше в много тесния диапазон 300–320 км/с. В момента тя е приблизително 310 км/с. Колебанията на вертикалната компонента (Vz) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -2nT и +2nT. В момента Vz е приблизително равна на +0.5nT.

Днес и утре до към вечерта скоростта на слънчевия вятър в околностите на Земята ще остане ниска. Приблизително утре привечер нашата планета ще навлезе в зоната на влияние на слънчевата дългоживуща магнитно активна област (CIR), която е в челото на слънчева коронална дупка с положителна полярност. Скоростта на слънчевия вятър ще започне да расте и ще остане висока и на следващия ден (16 май). Ето защо днес и утре до вечерта геомагнитната обстановка ще е спокойна. През нощта на 15 срещу 16 май е възможно да има планетарно геомагнитно смущение (Kp=4). На 16 май ще има условия за слаба планетарна геомагнитна буря (Kp=5; G1) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**.

#### ГЕОФИЗИЧНА АКТИВНОСТ

През изминалото денонощие геомагнитната обстановка беше спокойна.

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

Днес геомагнитната обстановка ще бъде спокойна, утре – между спокойна и активна, а на 16 май тя ще е между спокойна и слаба планетарна геомагнитна буря ( $K_p=5$ ;  $G_1$ ) **(\*\*\*!!!\*\*\*)**. Вероятността за геомагнитни смущения ( $K=4$ ) на средни ширини е 5% за днес, 20% за утре и 40% за 16 май. Вероятността за слаба геомагнитна буря ( $K=5$ ) за средни ширини е по 5% на ден за днес и утре и 15% за 16 май.

В рамките на 3-дневната прогноза (14 – 16 май) 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  
2017-05-14/13ч15мин (UT= 10ч15мин)