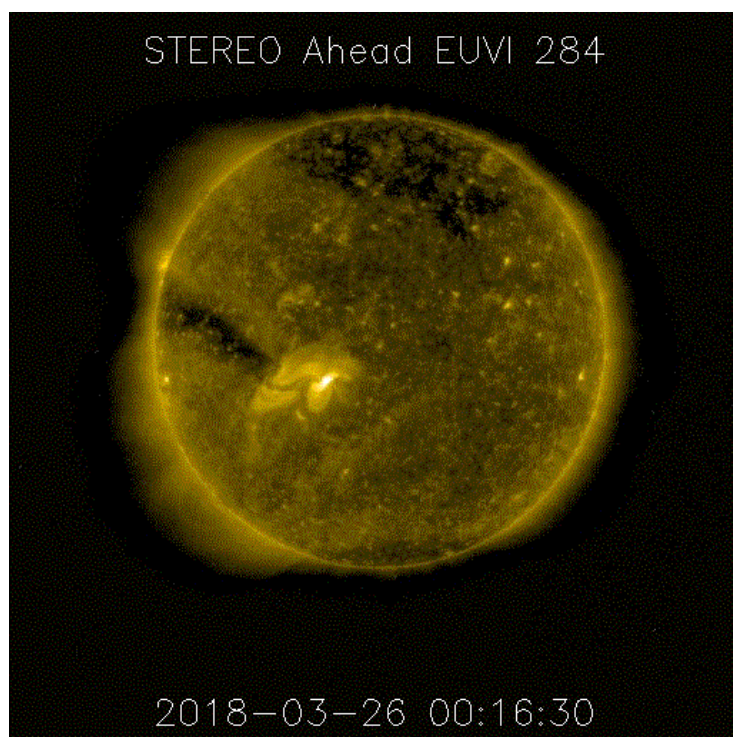


29 март 2018г/14ч15мин: Спокойно "космическо време". Ще нарастне ли слънчевата еруптивна активност през следващите дни?

СЛЪНЧЕВА АКТИВНОСТ

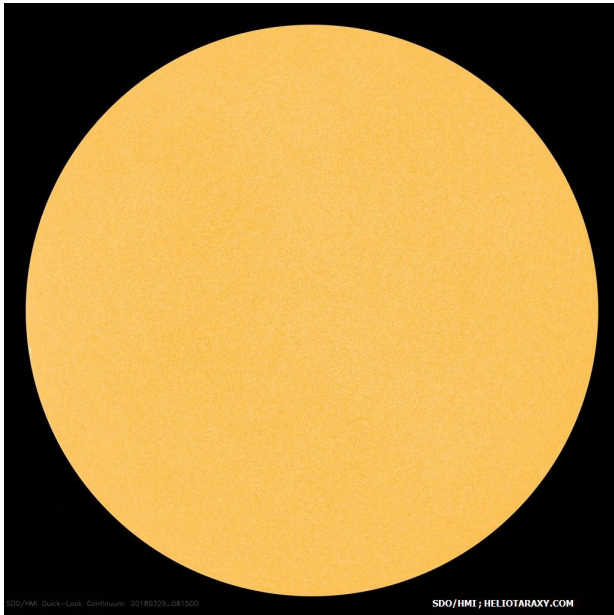
Слънчевата активност през последното денонощие беше много ниска. Средното ниво на слънчевия рентгенов поток е около A1.5-A2. Не са наблюдавани изхвърляния на коронална маса (CME) по посока на Земята.

Наблюдаваната вчера ярка област на източния край на слънчевия диск изглежда е била източник на слаба еруптивна активност през предишните дни и по-конкретно на 26 март. Доказателство за това е нашето анимационно изображение, получено по отделни кадри от тази дата от ултравиолетовата камера на сондата STEREO-A при дължина на вълната 284 Å. Не е изключено през следващите дни когато този район бъде видим от Земята той да се окаже източник на изригвания най-вероятно със слаба мощност (клас C). Засега обаче това е само предварително предположение.



Невидимата откъм Земята страна на Слънцето в UV-светлина по изображението от камерата EUVI на борда на космическата сонда STEREO-A на 26 март 2018г (STEREO-A/EUVI)

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



Слънчевият диск на 29 март 2018г (SDO)

Боулдърското число е 0 (по данни от снощи). Новият Брюкселски петнообразователен индекс днес по обяд е 0 (по данни от 15 наблюдения). Волфовото число е 0. Слънчевият радиоиндекс F10.7 е 68.

Днес, утре и на 31 март слънчевата активност ще бъде много ниска. Вероятността за изригвания от средния клас M, за големи изригвания от клас X, както и за протонни (СЕЧ) ерупции е около и под 1% за всеки един от трите дни (29, 30 и 31 март). Слънчевият радиоиндекс F10.7 утре и на 31 март ще е около 65–70.

СЛЪНЧЕВ ВЯТЪР

През последните 24 часа скоростта на слънчевия вятър беше в диапазона 340–400 км/с с тенденция към спадане. В момента тя е приблизително 360 км/с. Стойностите на вертикалната компонента (V_z) на междупланетното магнитно поле (ММП) бяха в диапазона между -4nT и $+2\text{nT}$. В момента V_z е приблизително 0nT .

Днес се очаква Земята да навлезе в сектор на влияние на дългоживуща слънчева магнитно активна област (CIR) с положителна полярност и приекваториалната периферия на слънчевата коронална дупка CN86. Тази обстановка ще се запази и утре. Поради това днес и утре ще има условия за планетарни геомагнитни смущения ($K_p=4$). На 31 март се очаква обстановката да е сравнително спокойна.

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 и утре геомагнитната обстановка ще е между спокойна и активна, а на 31 март – между спокойна и смутена. Вероятността за геомагнитни смущения ($K=4$) за днес и за утре е по 30% на ден, а за 31 март е 15%. Вероятността за слаба геомагнитна буря ($K=5$) на средни ширини за днес е 15%, за утре е 10%, а за 31 март е 5%.

В рамките на 3-дневната прогноза (29-31 март) потокът на слънчевите протони с висока енергия ($E > 10 \text{ MeV}$; СЕЧ) на геостационална орбита ще бъде близък до обичайния фон. Вероятността за протонна слънчева (СЕЧ) ерупция и оттам за радиационна буря е пренебрежима.

HELIOTA@AXU.COM – ЦССЗМ Ст.Загора
2018-03-29/14ч15мин (UT = 11h15min)