

## Is 90/0656 uitgedoofd?

Zonnevlekgroep 06 (NOAA 0667) is een ouwe bekende, beter gekend als 90/0656. Vorige rotatie was de groep zo groot dat je ze met het blote oog kon waarnemen. De beelden hieronder tonen ons wat er nog rest van de groep waar we destijds niet konden naast zien.

Zonnevlekkengroep 90 (NOAA 0656) produceerde in totaal 2 X-zonnevlammen. 13 augustus werd een X1.0 vlam komende van deze groep gerapporteerd. Net voordat de groep achter de zonneshijf verdween, produceerde ze nog een X1.8 zonnevlam op 18 augustus. In de periode van 6 augustus toen ze aan de oostkant verscheen, tot 10 augustus groeide de groep van een simpele 'alfa' configuratie tot een 'beta-gamma-delta' met een complexe magnetische structuur. 1 september 2004 verscheen de voormalige groep terug aan de linkerzijde van de zonneshijf, nu met nummer 06 (NOAA 0667). Een grote vlek wordt gevolgd door een aantal kleinere vlekken en heeft slechts het uiterlijk van een 'alfa' groep, heel wat minder glorieus en opspraakmakend dan de 'beta-gamma-delta' configuratie van weleer. De totale X-achtergrondstraling gemeten door de satelliet GOES bleef op een laag B1 niveau. Tot nu toe heeft de groep geen noemenswaardige acties ondernomen. Dit tesamen met de eenvoudige magnetische configuratie wijst erop dat de groep op dit moment heel wat minder in zijn mars heeft dan tijdens de vorige rotatie.

Bovenstaande figuren tonen ons de glorieuze groep 90 (NOAA 0656) in het centrum van de zonneshijf. Deze beelden werden genomen op 12 augustus 2004, 1 zonnerotatie geleden door de MDI telescoop aan boord van de SOHO-satelliet. Het linkse beeld werd genomen in zichtbaar licht en toont ons de Zon zoals wij ze kunnen waarnemen, weliswaar met een hogere resolutie. Het rechtse beeld is een magnetogram: een artificieel beeld dat ons de concentraties van magnetische velden toont. Deze figuur heeft dus niets te doen met de zon zichtbaar in een bepaalde golflengte. Geef een klik op een beeld voor een vergrootte versie. De beelden hierboven werden genomen op 3 september 2004. Links zien we de zon in zichtbaar licht, rechts een magnetogram. Aan de linkerkant van de zonneshijf is de zonnevlekkengroep 06 zichtbaar, enerzijds als een zwarte vlek in zichtbaar licht, anderzijds als een gebied met zwarte en witte vlekken (rechts). De zonnevlekkengroep heeft zich inderdaad minder indrukwekkend getooid. Klik op de figuren voor een grotere versie.

## La fin de 90/0656 est-elle proche?

Le groupe de taches solaires 06 (NOAA 0667) est une vieille connaissance, connue auparavant sous l'appellation 90/0656. Lors de la dernière rotation, le groupe était si grand qu'il était visible à l'oeil nu sur le disque solaire. Les images ci-dessous montrent ce qu'il reste de ce groupe.

Le groupe de taches solaires 90 (NOAA 0656) a produit au total 2 éruptions de type X. Une éruption X1.0 datant du 13 Août a été enregistrée comme provenant de cette région. Juste avant d'atteindre le côté ouest, le groupe a produit une éruption X.1.8, le 18 août. Du 6 août, date à laquelle cela apparut pour la première fois du côté est, jusqu'au 10 août, la tache est passée d'une configuration simple 'alpha' à une configuration magnétique complexe : région active 'beta-gamma-delta'. Actuellement, le groupe refait surface et réapparaît du côté sous l'appellation 'sunspot group 06' (NOAA 0667). Jusqu'à présent, une tache relativement large et quelques taches plus petites sont visibles. Cela ressemble jusqu'ici à une configuration 'alpha' moins impressionnante que sa configuration première 'beta-gamma-delta'. L'émission de radioactivité naturelle telle qu'elle a été mesurée par GOES, reste faible aux alentours du niveau B1. Jusqu'à présent, le groupe de taches solaires n'a pas encore déclenché d'éruption remarquable. Ceci indique que le groupe s'est fortement amoindri en comparaison avec sa première rotation.

Les figures ci-dessus montrent le groupe 90 (NOAA 0656), localisé dans le centre du disque solaire dans ses heures de gloire, lors de la rotation passée. Les deux images ont été prises par le télescope MDI à bord de SOHO. L'image de gauche montre le soleil à la lumière visible, tel que nous le voyons, mais avec une résolution nettement meilleure. L'image de droite est un magnétogramme, une image artificielle conçue par les humains pour montrer la concentration des champs magnétiques. Cliquer sur les images pour voir un agrandissement. L'image ci-dessus montre le même groupe, mais avec le numéro 06 (NOAA 0669) et localisé du côté est. Nous pouvons voir une tache formant une longue trace suivie de deux plus petites taches. Cliquer sur les images pour les agrandir.