

NIEUWSBRIEF V.V.S. WERKGROEP ZON

Waarnemingsresultaten en nieuws voor zonnewaarnemers

Jaargang : 11

Nummer: 120

Februari 2006

Franky Dubois Poelkapellestraat 39 langemark 8920

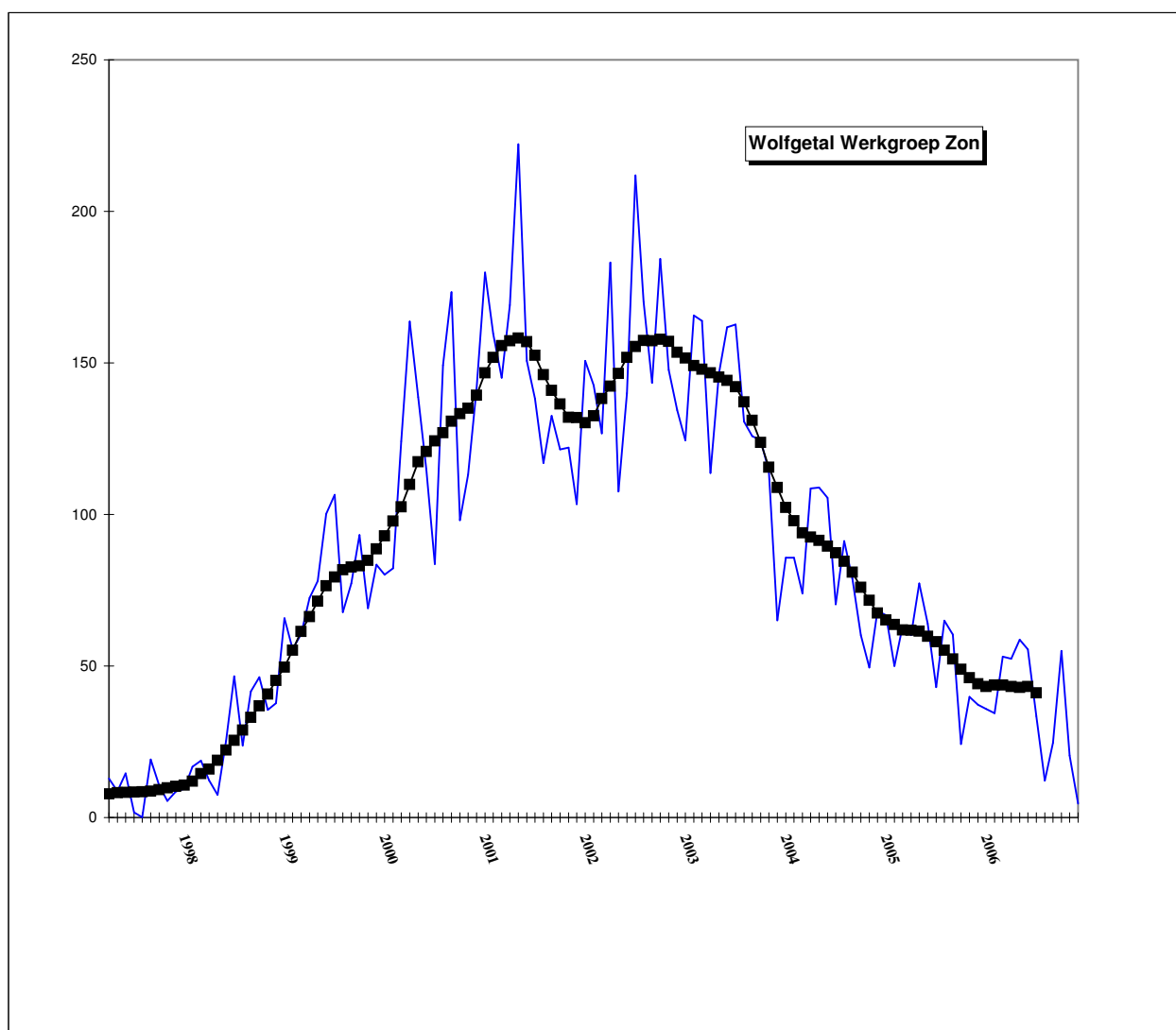
Web site: <http://www.digilife.be/club/Franky.Dubois/werkgroep.htm> e-mail astrosun@skynet.be

Februari 2006 somberste in 100 jaar !!

De voorbije maand februari was de somberste ooit. De zon scheen in deze februari maar 29 uur en 55 minuten, iets wat maar één keer in honderd jaar gebeurt. Normaal schijnt de zon gemiddeld 73 uur in februari. Deze februari heeft daarmee een record gebroken, de vorige somberste maand februari was in 1966, toen de zon 35 uur scheen !

In februari 2006 was de Zon bijna vlekkeloos. Het SIDC (Ukkel) geeft 4.7 als voorlopig maandgemiddelde van de zonnelekkengetallen. Dit is de laagste waarde sinds 1996.

Een misverstand is ontdekt in het jaarverslag, de waarnemingen van Hendrik De Backer zijn niet volledig. Gelieve de waarden voor het Beck getal aan te passen, de laatste 3 maanden werden per ongeluk vergeten. De waarden voor okt., nov. en dec. zijn : 26, 22 en 14. Mijn excuses voor dit ongemak.



Gemiddelden werkgroep zon Februari 2006

| | | | | | |
|-------------|------|---------------|-----|-----|-----|
| Groepen : N | 0,14 | Wolfgetal : N | 0,8 | RE' | 6,9 |
| S | 0,41 | S | 3,8 | CV | 1,4 |
| N+S | 0,55 | N+S | 4,6 | | |

154 waarnemingen 21 waarnemers

Sunspotnumbers VVS Belgium

Month: February 2006

| Day | GROUPS | | | WOLFNUMBER | | | RE' | CV | OBS |
|-----|--------|------|------|------------|------|------|-----|-----|-----|
| | N | S | N+S | N | S | N+S | | | |
| 1 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 9 |
| 2 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 3 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 4 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 2 |
| 5 | | | | | | | | | |
| 6 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 7 | | | | | | | | | |
| 8 | 0 | 1 | 1 | 0 | 7,3 | 7,3 | 49 | 3 | 8 |
| 9 | 1 | 1 | 2 | 3,1 | 10,4 | 13,5 | 23 | 6 | 16 |
| 10 | 0 | 1 | 1 | 0 | 7,5 | 7,5 | 7 | 3 | 15 |
| 11 | 0 | 1 | 1 | 0 | 7,9 | 7,9 | 7 | 1 | 7 |
| 12 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 13 | | | | | | | | | |
| 14 | 0 | 1 | 1 | 0 | 7,8 | 7,8 | 3 | 1 | 7 |
| 15 | 1 | 1 | 2 | 7 | 12,4 | 19,4 | 27 | 3 | 9 |
| 16 | 1 | 1 | 2 | 7,8 | 15,3 | 23,1 | 26 | 11 | 9 |
| 17 | | | | | | | | | |
| 18 | | | | | | | | | |
| 19 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 5 |
| 20 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 21 | | | | | | | | | |
| 22 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 1 |
| 23 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 9 |
| 24 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 16 |
| 25 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 17 |
| 26 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 0 | 10 |
| 27 | 0 | 1 | 1 | 0 | 8,6 | 8,6 | 4 | 1 | 4 |
| 28 | 0 | 1 | 1 | 0 | 6,8 | 6,8 | 6 | 1 | 5 |
| | 0,14 | 0,41 | 0,55 | 0,8 | 3,8 | 4,6 | 6,9 | 1,4 | 154 |

Monthly mean: **4,6** Covering: **22/28** Spotless days: **13**
 Observations: **154** Number of observers: **21**

V.V.S. BELGIUM SOLAR SECTION FRANKY DUBOIS

Poekapellestraat 39
 B8920 Langemark
 Belgium
 e-mail : astrosun@skynet.be

Observers:

Devriese ; De Ceuninck ; Janssens ; Publ obs Mira ; Bourgeois
 De Backer ; Dubois ; Gysel ; Kleber ; Deman ; Taillieu ; Carels
 Meeus ; Steen ; KSB ; Gabriel ; Claeys ; Devriese ; Gerard
 Claes ; Verboven ; Van Loo ; Son ; Coeckelberghs

Prominence number Rp

Belgian solar observers

Month: February 2006

| Day | Q | Wedel | | H | e | Rp | | OBS |
|-----|-------------|-------------|--|------------|------------|-------------|--|-----------|
| 1 | 2,3 | 2,2 | | 7 | 10,7 | 80,7 | | 3 |
| 2 | | | | | | | | |
| 3 | | | | | | | | |
| 4 | | | | | | | | |
| 5 | | | | | | | | |
| 6 | | | | | | | | |
| 7 | | | | | | | | |
| 8 | 2,3 | 2,2 | | 5 | 9 | 59 | | 3 |
| 9 | 2,9 | 1,9 | | 8,4 | 13,9 | 97,9 | | 7 |
| 10 | 2,7 | 2,1 | | 5,0 | 7,6 | 57,6 | | 5 |
| 11 | 2,7 | 2,5 | | 6,3 | 8 | 71 | | 3 |
| 12 | | | | | | | | |
| 13 | | | | | | | | |
| 14 | 3 | 3 | | 6 | 11 | 71 | | 1 |
| 15 | 2,6 | 2,3 | | 6,8 | 11,6 | 79,6 | | 5 |
| 16 | 2 | 2,5 | | 5 | 8,6 | 58,6 | | 5 |
| 17 | | | | | | | | |
| 18 | | | | | | | | |
| 19 | 2,7 | 2,8 | | 6 | 11 | 71 | | 3 |
| 20 | | | | | | | | |
| 21 | | | | | | | | |
| 22 | 2 | 2 | | 4 | 7 | 47 | | 1 |
| 23 | 2 | 2 | | 4,5 | 9 | 54 | | 2 |
| 24 | 2,1 | 2,7 | | 5,2 | 6,8 | 58,8 | | 6 |
| 25 | 2,9 | 2,4 | | 7,9 | 9,8 | 88,8 | | 8 |
| 26 | 2,4 | 2,7 | | 5,2 | 8,2 | 60,2 | | 6 |
| 27 | 2,8 | 2,5 | | 7,5 | 9,5 | 84,5 | | 2 |
| 28 | 3 | 2,5 | | 5 | 8,5 | 58,5 | | 2 |
| | 2,53 | 2,39 | | 5,9 | 9,4 | 68,6 | | 62 |

Monthly mean: **68,6** Covering: **16/28**
 Observations: **62** Number of observers: **9**

V.V.S. BELGIUM SOLAR SECTION FRANKY DUBOIS

Poekapellestraat 39
 B8920 Langemark
 Belgium
 e-mail : astrosun@skynet.be

Observers:

**Steen ; Dubois ; Meeus ; De Ceuninck ; Coeckelberghs ; Janssens
 Hambsch ; Claes ; Gabriel**

Q : Seeing scale SIDC

W : transparency scale of Wedel , see <http://members.chello.be/j.janssens/>

H : number of prominence groups at the limb

e : total of individual prominences at the limb

Rp : $H \cdot 10 + e$

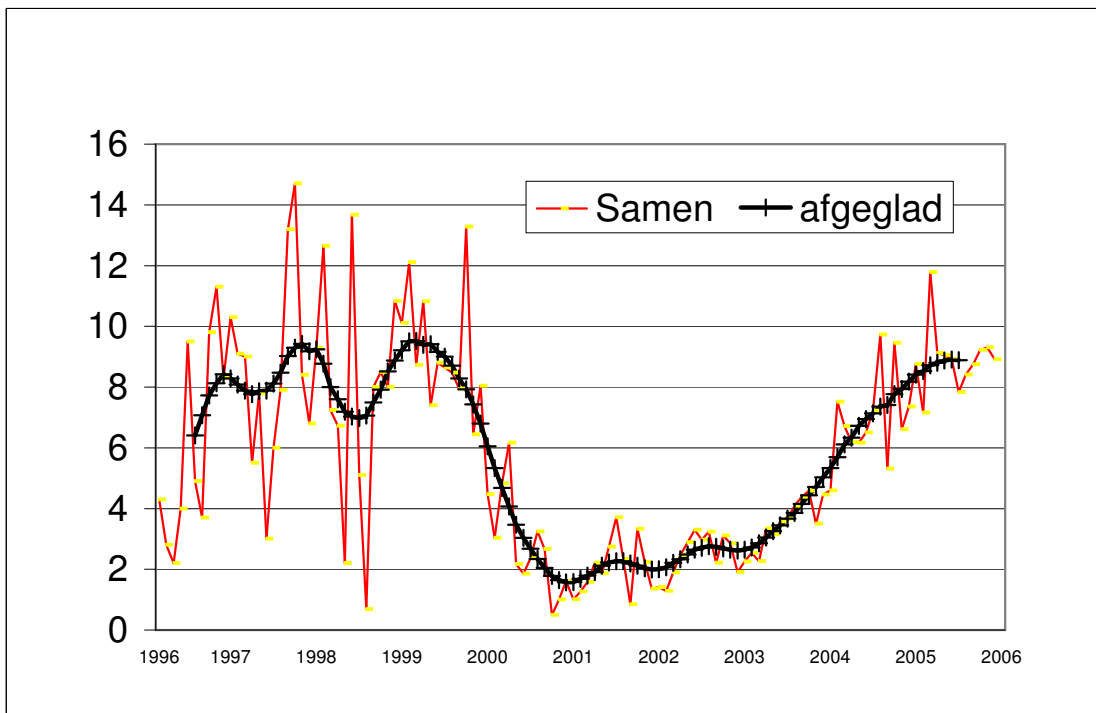
More info at : <http://members.chello.be/j.janssens/>

Belgian Solar Observers

Polar Faculae

Month: February 2006

| Date | Dubois 125mm F20 | | | Steen 102mm F15 | | | Deman 150mm F15 | | | Gabriel | | | Carels | | | Janssen 200mm F10 | | |
|------|---------------------|-------|---|--------------------|-------|-----|--------------------|-------|---|---------|-------|---|--------|-------|---|----------------------|-------|-----|
| | North | South | Q | North | South | Q | North | South | Q | North | South | Q | North | South | Q | North | South | Q |
| 1 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 2 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 3 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 4 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 5 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 6 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 7 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 8 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 9 | 5 | 8 | 3 | 1 | 4 | 3 | 2 | 5 | 1 | | | | | | | | | |
| 10 | 7 | 10 | 3 | 3 | 5 | 3 | 6 | 12 | 2 | | | | | | | | | |
| 11 | 5 | 9 | 3 | | | | | | | | | | | | | | | |
| 12 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 13 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 14 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 15 | | | | 3 | 4 | 3 | | | | | | | | | | | | |
| 16 | | | | 2 | 3 | 4 | | | | | | | | | | | | |
| 17 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 18 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 19 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 20 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 21 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 22 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 23 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 24 | 3 | 7 | 3 | 2 | 3 | 3 | | | | 7 | 17 | 3 | | | | | | |
| 25 | 2 | 8 | 3 | 1 | 4 | 2,5 | | | | 6 | 21 | 3 | 3 | 1 | | 1 | 7 | 3,5 |
| 26 | | | | 2 | 4 | 3 | | | | | | | 2 | 1 | | | | |
| 27 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 28 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 29 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 30 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| 31 | | | | | | | | | | | | | | | | | | |
| | 4,40 | 8,40 | | 2,00 | 3,86 | | 4,00 | 8,50 | | 6,50 | 19,00 | | 2,50 | 1,00 | | 1,00 | 7,00 | |



Beste, 29/01/06
was vandaag niet thuis en dus geen zonnewaarnemingen
gedaan. Daarom ook wat later de compilatie van de zon
gisteren .

Waarnemingen gedaan om 11.15, 12.30, 13.00 en 14.40
UT Merkwaardig was de kleine zwakke protuberansenrij
rond 250 à 270° Ook nog merkwaardig was een heldere
uistulping rond 143° om 12.30, maar die al verdwenen
was om 13.00 UT

Rik Blondeel

Hallo, Rik,

Op zondag, 29 januari, heb ik niet kunnen waarnemen
maar gisteren, 30 jan., daarentegen wel.

De seeing was om 11h30 UT niet te best. Voor mij: een
vlekkenloze zon met aan de westrand een bescheiden
fakkelveld. Ook bij het waarnemen van de protuberansen
was het zeer moeilijk, de achtergrond zag rood! (W=3)
Besluit: Wees gerust, je hebt niet veel gemist.
Aan de lucht hier te zien wordt het vandaag ook niets!

Lieve

Hallo Rik,

Je opnamen van 31/1 zijn mooi. Maar de amateur die met
de opgegeven posities iets wil doen, heeft eerst nog wat
rekenwerk te doen...

Daarom mijn vraag, kun je de positiehoek P wel in
rekening brengen, de zon daarna in 4 kwadranten verdelen
en de posities geven gemeten vanaf de equator van de zon,
bv. -62° W of +48° E enz.?

De manier zoals jij de posities geeft is de manier voor het
bepalen van de positiehoek van een dubbelster, naar mijn
mening niet erg bruikbaar voor de zonnewaarnemer.

André

Beste André en Franky,

Dat is het soort opmerkingen die ik graag heb en ook al
verwacht had. Ik wil het doen op de manier zoals het
conventioneel afgesproken is Ik zal er mee rekening
houden als alles correct is. Ik denk niet dat ik in stadium
kwadranten kan intekenen op mijn foto's maar
ik ben nog met sommige zaken bezig, vooral om een
volledig beeld te verkrijgen. Hopelijk binnenkort nog wat
anders.

Virtueel kan ik deze wel verdelen en als ik het goed heb
voor mijn beeld van 31/01 met positiehoek -12° kom ik tot
volgende vaststellingen : Noorden is boven, dus West is
naar rechts en Oost naar links Negatief voor zuidelijk en
positief voor noordelijk halfmond Postiehoek -12° is naar
het westen toe

| | | | | | |
|-------------|------|---|---------------|---|-------|
| Protuberans | 120° | = | 120°-12°-90° | = | -18°W |
| | 147° | = | 147°-12°-90° | = | -45°W |
| | 240° | = | 240°-12°-270° | = | -42°E |
| | 300° | = | 300°-12°-270° | = | +18°E |

Als dat klopt dan doe ik het in 't vervolg op die manier ?
Rik

Hierbij een oproep van het SIDC om je waarnemingen van
het Wolfgetal via hun interface op te sturen .Sinds een
tweetal maanden doen Lieve Meeus en ikzelf dit al zonder
problemen , het is vrij simpel en het SIDC beschikt
onmiddellijk over je waarnemingen . Hierbij stap voor stap
wat je moet doen om je waarnemingen in te geven.

1/ Vraag uw gebruikersnaam en paswoord aan bij :
david.berghmans@sidc.be

2/ Zodra je die in bezit hebt surf je naar
<http://sidc.be/WOLF/>

3/ Vul user name en password in en klik op "query
verzenden."

4/ Nu zie de velden die je kan invullen , de dag vandaag
staat gereed om in te vullen .

5/ Zet de cursor in het vakje "time" , vul het uur in met vier
cijfers maar zonder punt tussen de uren en minuten , vb :
1312

6/ klik op de tab zodat de cursor in het volgende vakje
komt te staan en vul daar de qualiteit in van je
waarneming .

7/ Klik nogmaals op tab , daar kan je nu het totaal aantal
groepen invullen die je die dag waargenomen hebt , in het
volgende het totaal aantal vlekken

.8/ bij de volgende tab hoeft je normaal niets in te vullen
want onmiddellijk verschijnt het Wolfgetal voor die dag .

9/ Wie noord en zuid bepaald kan de volgende velden
invullen maar deze zijn niet verplicht. idem voor center.

10/ Heb je alles goed ingevuld dan klik je op "send"

Wie geen tijd heeft om dit de dag zelf te doen kan dit om
de paar dagen , wekelijks of zelf op de einde van de
maand , daarbij doe je het volgende

Go tot puntje 3 en klik dan op "all days of the month"

Nu verschijnt de volledige maand en kan je al je
waarnemingen invullen , vergeet niet op send te klikken
als je klaar bent met data ingeven.

Mag ik er op aandringen als het maar enigzins kan deze
interface te gebruiken omdat dit voor mij een enorme
tijdsbesparing zal opleveren in de toekomst, nu moet ik
bijna alle waarnemingen handmatig invoeren wat veel
tijd in beslag neemt . Voordeel is dat ik de waarnemingen
zelf kan afhaken de eerste dagen van de maand en zo
sneller het maandrapport kan publiceren .

Proberen zou ik zeggen , indien problemen laat het mij
weten .

Harelijke dank aan iedereen die meewerkt !!

Franky Dubois

Franky,

9 H-alfa-waarnemers vanuit België alleen al: Dat is
FANTASTISCH!!!

Opletten met de poolfakkelfrafiek: het eerste maximum
(96-97) was een stuk hoger dan het tweede (99). Mogelijk
is een en ander te wijten aan de "learning curve" voor de
werkgroep. Het huidig PF-getal zit dus ofwel nog
niet aan zijn maximum, ofwel is dit maximum een stuk
lager dan 10 jaar geleden.

JJ

Jan

Een succes, vind ik ook !!

Ik heb bijna onmiddellijk een reactie gekregen van Josch
waarom zijn waarnemingen niet gebruikt werden om de
gemiddelden te berekenen. Als je de waarden ziet zoals bv
: op 7 januari , pst's 58 ,47, en 76 , Josch zijn waarneming
155 ! .

Moeilijke aan de ganse zaak is dat hij ook verschillende
dagen heeft waarop zijn waarnemingen bijna
overeenstemmen met dat van de pst's. Weet jij soms
hoe we dit moeten aanpakken , dit is ook de hamvraag van
de Fransen die ook met grotere instrumenten werken.

Franky

Franky,

Ik heb voor de 8ste januari H-alfa-waarnemingen van de
ALPO

(<http://www.lpl.arizona.edu/~rhill/alpo/solstuff/recobs.html>
) en van Gema Araujo

(<http://astrosurf.com/obsolar/galeria.html#ENERO>)
gecheckt, en uit hun waarnemingen/foto's blijkt dat er die

dag hooguit een haard of 5 te zien was, waaronder wel 1
complexe. Dus ofwel heeft Josch die dag een andere
opdeling gemaakt (sommige haarden in 4 of 5 stukken
opgedeeld), ofwel heeft hij een aantal (macro)spikulen als
protuberansenhaarden geteld. Een combinatie is natuurlijk
ook mogelijk. Gezien het merendeel van Josch's
waarnemingen wel overeenstemt met de resultaten van de
anderen, en hij bovendien met een superieur instrument
waarneemt, zou ik zijn waarnemingen toch wel in de
gemiddelden opnemen, ***behalve*** indien zijn Rp
buiten de standaarddeviatie ligt. Concreet:

Op 8 januari hebben we 6 waarnemingen: 58, 47, 155, 45,
81, 58 Dit geeft als gemiddelde 74.

De afwijkingen ten opzichte van dit gemiddelde zijn resp.
16, 27, 81, 29, 7 en 16.

Het kwadraat van deze afwijkingen is resp. 256, 729, 6561, 841, 49 en 256. De som van deze kwadraten is 8692. De standaarddeviatie is de wortel uit (deze som van de kwadraten gedeeld door het (aantal waarnemingen -1)). Dus in dit geval $V(8692/(6-1)) = +/-42$

Alle afwijkingen ten opzichte van de standaardafwijking zijn kleiner dan 42, behalve die van Josch. Die waarneming weglatende, wordt het nieuwe gemiddelde dus 57,8.

De controle kan vrij gemakkelijk in excel geprogrammeerd worden (functies "gemiddelde" en "stdev"), en als er een outlier is valt die onmiddellijk op (rood, te programmeren via "Opmaak"). Het nieuwe gemiddelde dien je wel handmatig te berekenen. Deze methode vereist minstens 3 waarnemingen. Ze is ook toepasbaar op afwijkingen naar beneden toe (dus ver beneden het gemiddelde). De procedure slecht eenmaal toepassen, anders hou je geen enkele waarneming meer over! Ik heb de file bijgevoegd. Ik zou ze eerst eens uitproberen op alle januari-waarnemingen, en zien wat het geeft.

Ik denk dat bovenstaande werkwijze ook door de Fransen kan toegepast worden. Misschien is het voor hen ook een goed idee om de gemiddelde kijkerdiameter te bepalen. Dat kan dan meteen verklaren waarom sommige waarnemingen systematisch geweerd worden, en het heeft als bijkomend voordeel dat een eventuele evolutie in deze parameter in principe ook zou moeten gereflecteerd worden in de Rp-waarde, en een verandering in wiens waarnemingen geweerd worden. Bv. nu 7 kleine en 3 grote telescopen => kans dat waarnemingen door grote telescopen worden geweerd is groot. Maar binnen bv. 10 jaar zijn er misschien gemiddeld 3 kleine en 7 grote telescopen, en worden vooral de wrngn. van de kleine tel. geweerd. Met dit soort evoluties moet rekening gehouden worden bij de interpretatie van "hogere" Rp-activiteit.

JJ

Hallo iedereen,

In bijlage een artikel van een engelse waarnemer. Op zijn verzoek voeg ik het hierbij zodat de geïnteresseerden in H-alpha verschijnselen het ook kunnen lezen.

André.

Zie het artikel in dit nummer !

Bedankt, André, voor het doorsturen van deze tekst. Bij het waarnemen vanaf de eerstvolgende actieve gebieden (wanneer???) ga ik dit fenomeen ook eens proberen te zien. Lieve

Hallo Lieve,

Ja, dit zijn natuurlijk geen verschijnselen om waar te nemen tijdens de minimum periode van de zonnecyclus, maar toch, men weet nooit.

In de loop der jaren heb ik dergelijke verschijnselen al dikwijls gezien maar er echt nog nooit serieus aandacht aan geschonken. Ik heb altijd gedacht dat het iets te maken had met de structuur van het chromosferisch netwerk in de buurt van een vlekengroep. Eigenlijk zie ik niet meteen een verklaring ervoor, in de literatuur is er ook niets te vinden daarover, vandaar deze publikatie.

De meeste waarnemers letten er niet op of kijken er over. Wel kan ik zeggen dat dit ook niet voorkomt bij alle vlekengroepen, en dat maakt het juist zo speciaal.

André.

Hallo Lieve en co,

In mijn e-mail van gisteren zegde ik dat er in de literatuur niets te vinden is over deze dark areas nabij actieve groepen. Ik heb het fout, want vandaag ben ik een beetje gaan rommelen in de stapels papier die ik op zolder liggen heb, en die ik steeds beschrijf als "mijn documentatie".

Ik vond er een oud nummer van Hemel en Dampkring, meer bepaald het nummer twee van jaargang 61, uitgegeven in 1963. Het hele nummer is gewijd aan een artikel of meer een systematische beschrijving van de

verschijnselen op de zon, en is geschreven door de heer Damen Sterck.

Daar op bladzijde 56 staat er een foto van een 3+ flare (oude classificatie) omgeven door net zo een dark area, ze hebben er zelfs een naam voor, nl. een "Nimbus".

Jammer genoeg staat er verder niets in over dit verschijnsel, dus wat het eigenlijk is schijnt niemand te weten. In mijn oude notas uit 1991, vind ik het volgende : een vlekengroep waarin een kleine surge optrad en na 4 minuten bleef daarvan allen een soort donker waas over dat nog een tijdje bleef hangen.

Ik heb toen ook gefotografeerd, maar waar die fotos naar toe zijn is mij een raadsel.

Dit heb ik gezien op 8 september 1991 omstreeks 8.30 UT.

Wie er verder nog informatie over vindt mag mij dit gerust laten weten, ik ben één en al oor !

André.

Beste,

Deze namiddag toch tussen de buien door nog kunnen kijken, meten en opnames maken.

Het was echter te laat op de dag om de losgekomen protuberans te volgen. Het zou interessant zijn om elke 2 uur (of 1,5 uur) een opname te maken.

Opmerking bij de compilatie : Tussen -7 en -47°W zijn nog 3 kleinere protuberansen te bemerken, die enkel op foto doorkwamen . Dat maakt $7 + 3 = 10$ haarden, denk ik Rik Blondeel

Rik

Veel beweging zat er niet in geloof ik , de protuberans is niet veel veranderd . Tussen mijn waarneming om 08.04h en je opnames om 15.20h is er toch 7h verschil. Toch weer een mooie opname Rik !!

Ik denk dat je het getal Rp enkel visueel mag bepalen , of toch zeker geen combinatie gebruiken van visueel en fotografisch ! Dit doet me in feite denken aan iets, het Wolgetal moet bepaald worden aan het oculair met een zodanige vergroting dat je nog juist de volledige zonnenschijf kan zien , dus zeker geen grotere vergrotingen . Zou dit ook zo moeten bij het bepalen van de Rp waarde ? Indien daar niets over beschreven staat dan zou ik zeker aanraden hetzelfde te doen !

Wat denken jullie ?

Franky

Tijdens die grijze februari maand heb ik mijn eerste poollicht ervaring in Lapland. Geprobeerd weer te geven.

www.my-home-creativity.com/art_van_luc_gysel.htm

Luc Gysel.

Luc

Mooi gelukt je noorderlicht , ik denk dat het dagelijkse kost is daar in Lapland.

Gisteren was ik nog aan het werken aan de nieuwe site van de werkgroep toen ik er aan dacht om alle sites van de werkgroepleden op te nemen in een lijst met links.

Deze van Luc zal dan de eerste zijn , als er meer mensen zijn met een website , laat het me weten !

De nieuwe site van de werkgroep staat op de servers van de VVS , het adres is volledig nieuw en zal zowel een Nederlands als een Engelstalig deel bevatten. Momenteel is het Nederlandse deel zo goed als af en word er druk gewerkt aan de rest .

Ook word er flink gewerkt aan onze nieuwe database, maar daar later meer over .

Franky

Beste iedereen,

Heb mij eindelijk ook een Conrado P.S.T. gekocht.

Vandaag was de zon er en meteen uitgeprobeerd....Foto's nemen met mijn Nikon D70 Kon niet kon het beeld niet scherp krijgen.bMijn vraag kan men met een Meade Deep Sky Imager foto's nemen?

Heb wel een tekening kunnen maken van wat ik zag.

Luc

Beste Luc en iedereen,

Naar ik zowat al vernomen heb is het beeld niet scherp te krijgen met een digitale SLR camera op een PST.

Men kan dat wel met te werken met een Barlow, maar het beeld wordt dan uiteraard kleiner Anderzijds weet ik niet of de software van een DSI toelaat om goede foto's te maken. Meade heeft daarvoor een LPI camera ontwikkeld, wat zoveel is als een webcam met een aangepaste software.

De chip hiervan is wel iets groter dan een webcam. Ik gebruik die LPI (Lunar and Planetary Imaging) op mijn zoeker om een visueel beeld juist volledig op foto te krijgen. Met een ToUcam kan dat net niet.

De DSI cameras zijn meer zoiets als Starlight Express of SBIG, en daarmee moet vooral gezocht worden naar de goede belichtingstijd en de filters. Echter maakt men hiermee momentopnames en geen filmpjes, maar opeenstapelen (stacken) van opnames is natuurlijk altijd mogelijk. Dus wat vanalles uitproberen

Rik

Dag allemaal,

Vandaag Vrijdag 24/02/2006 rond 10.00 hr even een zonnige opklaring. De seeing was echter niet al te goed Q 1,5. Volgens mijn waarneming was er een Wolfgetal = 0!! Met de PST was het zicht redelijk scherp, en ik zag zes haarden en een RP van 70.

Edwin.

Beste

vandaag 24 februari om 9.15 UT toch vlug de zon waargenomen. Hierbij dan de compilatie van de protuberansen. Visueel 6 haarden waargenomen. Ik vermeld enkel de visueel waargenomen protuberansen.

Ik ben vroeg begonnen met het idee om een eventuele evolutie te volgen, maar na de middag was de doorzichtigheid slechter zodat de protuberansen zelfs visueel niet meer te zien waren door de heïge cirrus-bewolking. Dus hier enkel de waarneming en het resultaat om 9.15 UT In ieder geval fijn dat de zonneschijn nog eens doorging

Rik

Beste zonnewaarnemers,

Franky schreef (zie Nieuwsbrief nr. 119) dat we op 1 januari officieel gestart zijn met een H-alfa waarnemingsprogramma. Welke werkgroep leider zou daar niet fier op zijn!

De waarnemingsprocedure werd geschreven door Jan Janssens in het Nederlands en het Engels maar werd ook reeds vertaald in het Frans en het Italiaans!!!

De link naar de Italiaanse vertaling is <http://grupposole.astrofili.org/> (Programma Osservativi/Osservazioni H-alfa/ PDF).

De moeite om eens te gaan kijken [PDF (700kb)]. Italiaans kennen is niet noodzakelijk want we kunnen onze eigen Nederlandse versie ernaast leggen om toch alles te begrijpen en... ermee te werken! Laat de werkgroep daar maar trots op zijn! Proficiat, Jan!

Lieve

In februari 2006 was de Zon bijna vlekkeloos. Het SIDC (Ukkel) geeft 4.7 als voorlopig maandgemiddelde van de zonnevlekkengetallen. Dit is de laagste waarde sinds 1996.

Jean Meeus

Hallo

Hier is hij dan, de splinternieuwe site van onze werkgroep!! De site staat op de servers van de VVS en heeft een directe link. De site is ook bereikbaar via de VVS site. Alle comentaar is welkom.

Ga zeker is een kijkje nemen, er staan wel nog enkele schoonheidsfoutjes in zoals de breedte van sommige paginas en ook ontbreken enkele Engelstalige bladzijden. Alles wordt zo snel mogelijk ge-updated.

Ook word er nog hard gewerkt aan wat onze database moet worden, meer hierover later.

Met ongelooflijke dank aan Stijn De Jonge voor zijn hulp!
Zie: <http://www.bso.vvs.be/>

Franky Dubois

Werkgroep Zon

<http://www.bso.vvs.be/>

Proficiat met de nieuwe webstek!!

Ik zie trouwens op die website dat Franky reeds zo'n tien jaar werkgroep leider Zon is, langer dan iemand voor hem dat ooit heeft voorgedaan. Proficiat Franky, dank voor het vele werk, en vooral... doe er nog vele jaren bij!!

Claude Doom

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 267 from 2006 Feb 06
SOLAR ACTIVITY

The solar activity was very low during the whole week. The Sun was spotless on Feb. 6,7 and 12, and only a few tiny sunspots were present for the rest of the week. The GOES X-ray background remained below A level during the entire period, with only a single B flare on Feb.8.

The only noteworthy event was a halo CME detected by the LASCO coronagraphs on Feb.10, around 23:30UT. It was identified as a backside event, hinting at a possible increase of the solar activity over the coming week.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

The week started with active conditions on Feb.6, associated with a Southward rotation of the interplanetary magnetic field, during several hours on that day. This event may have been due to the glancing passage of a magnetic flux rope associated with a CME of the previous week. >From Feb.6 until late Feb.10, the solar wind speed always remained very low, ranging from 260 to 350 km/s at most. The Earth magnetosphere was very quiet during those 4 and a half days. The rest of the week saw the influence of a small equatorial coronal hole. This led to the increase of the wind speed, starting late on Feb.10, with a maximum near 500km/s on Feb.12. However, the geoeffectiveness remained limited, and on Feb.11, small Southward fluctuations of Bz only induced unsettled conditions. Finally, on Feb.12, the fast wind stream decayed and the geomagnetic field returned to a quiet state.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 268 from 2006 Feb 13
Solar activity was low all week. The background X-ray flux remained slightly above or below the A1.0 level all week, with episodes of A-Class activity on some days. By the end of the weekend there were no numbered active regions on the spotless solar disk.

Geomagnetic activity was for the most part quiet with occasional unsettled to active periods resulting from a high-speed stream from a fairly small coronal hole. The Kp index reached 4 for 6 hours late on Feb 16th (stronger storming might have occurred had the solar wind flow been faster) and subsequently remained unsettled for most of the following day. At the end of the week another high speed stream was encountered but conditions remained quiet over the weekend due to a weak and largely positive IMF Bz.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 269 from 2006 Feb 20
SOLAR ACTIVITY

We had a whole week of flaring silence with no visible sunspot groups. The Estimated International Sunspot Number was zero from Monday Feb. 20 until Sunday Feb. 27. An all-quiet-alert initiated on Feb. 17 ended on Feb. 20. A new start-of-all-quiet-alert was sent on Feb. 23 and is still valid at the time of writing, Feb. 28. The background X-ray radiation stayed below the A-level. Only on Feb. 25, a light increase was seen. This was caused by a new group at that moment still behind the east

limb. On Feb. 27, the new group was numbered by Catania: 09 (NOAA AR 0856). On Feb. 19, a coronal hole passed the central meridian.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

The interruption of the all-quiet-alert was caused by the coronal hole mentioned above. It became geoeffective on Feb. 20 and caused active/minor storm conditions. The influence finished early Feb. 22.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 270 from 2006 Feb 27
SOLAR ACTIVITY:

Apart from a B3.1 flare on Feb 27 (NOAA 0856), the solar activity remained below the B level. The sun was quasi spotless for the most of the week, with only a small active region NOAA 0856 appearing on the east limb at the beginning of the week.

Note: On March 1 EIT went in bakeout, scheduled to end around March 21.

GEOMAGNETIC ACTIVITY:

Geomagnetic conditions have been quiet during the entire week. At the beginning of the week there were traces of a weak coronal hole in the solar wind parameters measured by ACE. The solar wind reached a maximum speed of 450 km/s, but conditions remained quiet.

The all quiet alert set on Feb 23, remained valid during the entire week. We are undoubtedly in Solar Minimum!

2006-5 FOR IMMEDIATE RELEASE: March 6, 2006
Scientists Issue Unprecedented Forecast of Next Sunspot Cycle

BOULDER-The next sunspot cycle will be 30-50% stronger than the last one and begin as much as a year late, according to a breakthrough forecast using a computer model of solar dynamics developed by scientists at the National Center for Atmospheric Research (NCAR). Predicting the Sun's cycles accurately, years in advance, will help societies plan for active bouts of solar storms, which can slow satellite orbits, disrupt communications, and bring down power systems.

The scientists have confidence in the forecast because, in a series of test runs, the newly developed model simulated the strength of the past eight solar cycles with more than 98% accuracy. The forecasts are generated, in part, by tracking the subsurface movements of the sunspot remnants of the previous two solar cycles. The team is publishing its forecast in the current issue of Geophysical Research Letters.

"Our model has demonstrated the necessary skill to be used as a forecasting tool," says NCAR scientist Mausumi Dikpati, the leader of the forecast team at NCAR's High Altitude Observatory that also includes Peter Gilman and Giuliana de Toma.

-----Understanding the cycles -----

The Sun goes through approximately 11-year cycles, from peak storm activity to quiet and back again. Solar scientists have tracked them for some time without being able to predict their relative intensity or timing.

Forecasting the cycle may help society anticipate solar storms, which can disrupt communications and power systems and affect the orbits of satellites. The storms are linked to twisted magnetic fields in the Sun that suddenly snap and release tremendous amounts of energy. They tend to occur near dark regions of concentrated magnetic fields, known as sunspots.

The NCAR team's computer model, known as the Predictive Flux-transport Dynamo Model, draws on research by NCAR scientists indicating that the evolution of sunspots is caused by a current of plasma, or electrified gas, that circulates between the Sun's equator

and its poles over a period of 17 to 22 years. This current acts like a conveyor belt of sunspots.

The sunspot process begins with tightly concentrated magnetic field lines in the solar convection zone (the outermost layer of the Sun's interior). The field lines rise to the surface at low latitudes and form bipolar sunspots, which are regions of concentrated magnetic fields. When these sunspots decay, they imprint the moving plasma with a type of magnetic signature. As the plasma nears the poles, it sinks about 200,000 kilometers (124,000 miles) back into the convection zone and starts returning toward the equator at a speed of about one meter (three feet) per second or slower. The increasingly concentrated fields become stretched and twisted by the internal rotation of the Sun as they near the equator, gradually becoming less stable than the surrounding plasma. This eventually causes coiled-up magnetic field lines to rise up, tear through the Sun's surface, and create new sunspots.

The subsurface plasma flow used in the model has been verified with the relatively new technique of helioseismology, based on observations from both NSF and NASA-supported instruments. This technique tracks sound waves reverberating inside the Sun to reveal details about the interior, much as a doctor might use an ultrasound to see inside a patient.

-----Predicting Cycles 24 and 25 -----

The Predictive Flux-transport Dynamo Model is enabling NCAR scientists to predict that the next solar cycle, known as Cycle 24, will produce sunspots across an area slightly larger than 2.5% of the visible surface of the Sun. The scientists expect the cycle to begin in late 2007 or early 2008, which is about 6 to 12 months later than a cycle would normally start. Cycle 24 is likely to reach its peak about 2012. By analyzing recent solar cycles, the scientists also hope to forecast sunspot activity two solar cycles, or 22 years, into the future. The NCAR team is planning in the next year to issue a forecast of Cycle 25, which will peak in the early 2020s. "This is a significant breakthrough with important applications, especially for satellite-dependent sectors of society," explains NCAR scientist Peter Gilman. The NCAR team received funding from the National Science Foundation and NASA's Living with a Star program. NCAR'S primary sponsor is the National Science Foundation. Opinions, findings, conclusions, or recommendations expressed in this publication do not necessarily reflect the views of the National Science Foundation.

Christian,

Bedankt voor het berichtje. Toch even vermelden dat andere methodes die zich baseren op fysische zonneparameters een veel lagere waarde in het vooruitzicht stellen. Zo is er Schatten die correct het maximum van de 2 voorgaande cycli voorspelde gebaseerd op de sterkte van de magnetische velden aan de zonnepolen (en het nut van poolfakkelaarwaarnemingen). Voor SC24 voorspelt deze slechts een afgeglad Rmax tussen 50 en 110. Ik ben ook niet onder de indruk van het kunnen herproduceren van de 8 voorgaande zonnecycli door het Dikpati-team. In 1993 waren de precursor-methoden (Thompson et al., gebaseerd op geomagnetische indexen) heel populair... Helaas is het voorspelde sterke maximum voor SC23 er helemaal niet uitgekomen.

Zoals tijdens mijn presentatie (vergadering WG Zon in Nov 05, zie <http://members.chello.be/j.janssens/>) reeds bleek, lijken er zich ook nu weer 2 kampen te vormen. Benieuwd hoe het deze keer uitdraait!

JJ



Zon op 16/02/2006
 Tijd : UT 15.20
 P : -17.68° toegepast
 B0 : -6.87°
 Kwaliteit : Q2
 Doorzichtigheid : W2

+68°E

+19°E

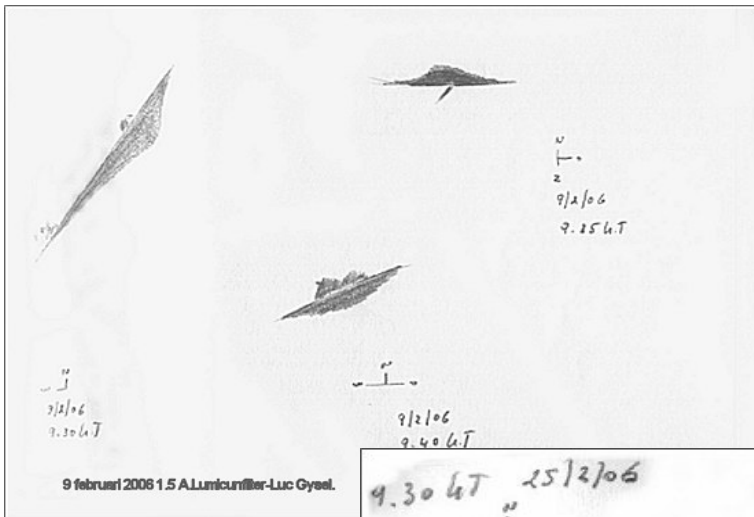
+10°E

-27°E

-2°W

-7°W

-47°W



u
 |
 z
 9/2/06
 9.25 UT

9/2/06
 9.30 UT

9/2/06
 9.40 UT

9 februari 2006 1.5 A Lunicunfilter-Luc Gysel.



9.30 UT 15/2/06

25-februari 2006 1.5 A Lunicunfilter-Luc Gysel.