

NIEUWSBRIEF V.V.S. WERKGROEP ZON

Waarnemingsresultaten en nieuws voor zonnewaarnemers

Jaargang : 14

Nummer: 157

Maart 2009

Franky Dubois Poelkappellestraat 39 langemark 8920

Web site: <http://www.bso.vvs.be/> e-mail astrosun@skynet.be

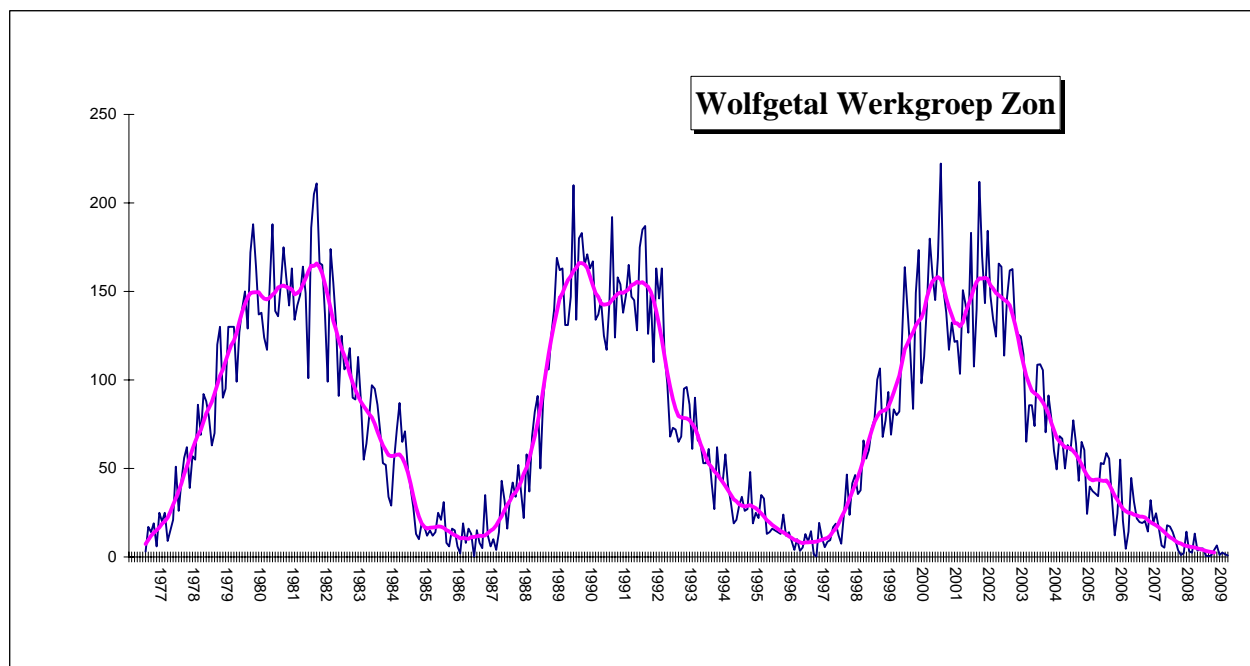
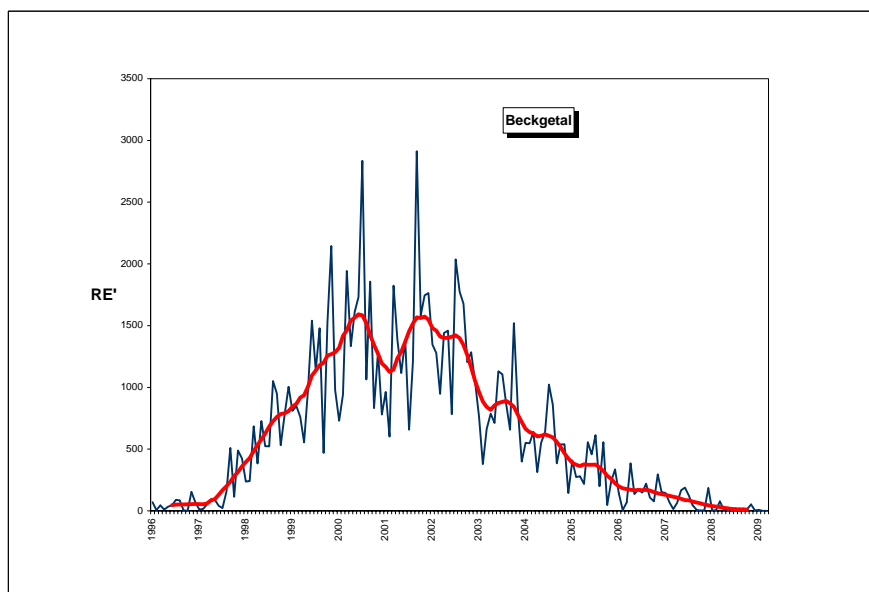
Volgende jaarbijeenkomst : 30 Mei in Asten Nederland !!

Twee voordachten staan reeds vast , Jan Janssens spreekt over "Het grote CV-project" en zelf heb ik het over "Fotografische positiebepalingen". Ook zal ik kort onze werkgroep voorstellen !

Momenteel heb ik nog geen programma gekregen van onze Nederlandse vrienden maar dit verwacht ik heel binnenkort.

Zodra het volledig programma in mijn bezit is laat ik dit weten via mail en op onze website.

Zorg dat je er bij bent !!!



Gemiddelden werkgroep zon maart 2009

Groepen : N	0,03	Wolfgetal : N	0,2	RE'	0,7
S	0,06	S	0,6	CV	0,1
N+S	0,10	N+S	0,8		

506 waarnemingen 29 waarnemers

Sunspotnumbers VVS Belgium

Month: **March 2009**

Day	GROUPS			WOLFNUMBER			RE'	CV	OBS
	N	S	N+S	N	S	N+S			
1	0	0	0	0	0	0	0	0	14
2	0	0	0	0	0	0	0	0	19
3	0	0	0	0	0	0	0	0	7
4	0	0	0	0	0	0	0	0	1
5	0	0	0	0	0	0	0	0	16
6	0	1	1	0	9,1	9,1	8	1	19
7	0	1	1	0	8,6	8,6	7	2	14
8	0	0	0	0	0	0	0	0	24
9	0	0	0	0	0	0	0	0	19
10	0	0	0	0	0	0	0	0	5
11	0	0	0	0	0	0	0	0	20
12	0	0	0	0	0	0	0	0	2
13	0	0	0	0	0	0	0	0	13
14	0	0	0	0	0	0	0	0	13
15	0	0	0	0	0	0	0	0	22
16	0	0	0	0	0	0	0	0	15
17	0	0	0	0	0	0	0	0	22
18	0	0	0	0	0	0	0	0	21
19	0	0	0	0	0	0	0	0	20
20	0	0	0	0	0	0	0	0	21
21	0	0	0	0	0	0	0	0	22
22	0	0	0	0	0	0	0	0	21
23	0	0	0	0	0	0	0	0	12
24	0	0	0	0	0	0	0	0	17
25	0	0	0	0	0	0	0	0	15
26	1	0	1	6	0	6	8	1	2
27	0	0	0	0	0	0	0	0	18
28	0	0	0	0	0	0	0	0	18
29	0	0	0	0	0	0	0	0	23
30	0	0	0	0	0	0	0	0	25
31	0	0	0	0	0	0	0	0	26
	0,03	0,06	0,10	0,2	0,6	0,8	0,7	0,1	506

Monthly mean: **0,8** Covering: **31/31** Spotless days: **28**
 Observations: **506** Number of observers: **30**

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 ; Macharis
 De Backer ; Dubois ; Gysel ; Kleber ; Deman ; Taillieu ; Carels ; Dewaele
 Meeus ; Steen ; KSB ; Gabriel ; Claeys ; Devriese ; Thooris ; Vanleenhove
 Claes ; Verboven ; Van Loo ; Son ; Coeckelberghs ; Gadyne
 S.Dufoer ; G.Gubbels ; jeugdwerking Astrolab ; J Bavais ; A. De Kerchove

Prominence number Rp

Belgian solar observers

Month: March 2008

Day	Q	Wedel		H	e	Rp	el. Obs	Stdev	OBS
1	3,3	2,3		5,5	8	63		25,5	2
2	3,3	1,9		3,4	5,7	39,7	1	9,2	8
3									
4									
5	2,6	1,8		0,8	0,8	8,8	1	5,5	5
6	3	1,7		3,8	6,4	44,4	2	10,4	7
7	3	2,5		3,3	7,3	40,3	1	6,4	4
8	3,3	1,8		3,3	6,8	39,8	2	9,4	8
9	2,9	1,8		3,2	5,3	37,3		11,2	6
10									
11	2,9	1,9		3,8	5,2	43,2		10,6	5
12									
13	4	2		3	4	34		17	2
14	3,3	2,3		3,3	5,3	38,3		7,4	3
15	3	2,2		3,7	5,5	42,5	2	9,5	8
16	3,7	1,8		3,3	4,3	37,3	2	13,6	5
17	2,9	2,1		2	3,2	23,2	1	7,9	6
18	2,8	2		4,6	6,4	52,4		5,5	5
19	2,8	2,2		4,3	5	48	2	5,9	5
20	2,9	2		6,2	10,6	72,6	1	11,9	6
21	3,3	1,8		5,8	8,8	66,8	1	10,6	10
22	2,8	2,2		3,6	5	41	2	11,2	7
23	3	2,1		4	5,5	45,5		17,7	2
24	3,4	2		3,3	3,8	36,8		11,1	4
25	2,8	1		3	3,8	33,8		9,8	4
26									
27	2,3	2,2		3,7	6,3	43,3	1	8,7	4
28	3,4	1,6		3,5	7	42	1	5,5	5
29	3,6	1,9		4,2	9,8	51,8	3	7,6	9
30	3,4	1,6		4,6	8,6	54,6	1	9,6	8
31	3,4	2,1		3,8	5,1	43,1	2	10,4	10
	3,12	1,95		3,7	5,9	43,2	26	10,4	148

Monthly mean: **43,2** Covering: **26/31**
 Observations: **148** Number of observers: **13**

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
 Hamsch ; Claes ; Gabriel ; Blondeel ; Deman ; G.Gubbels ; T.Spaninks**

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/>

Different Relative Sunspotnumbers

Month : March 2009

CV										Pettisindex SN						Intersol IS					
Date	F.Dubois	O.Steen	L.Meeus	J.Carels	J.Janssens	P.J. Dekelver	G.Gubbels	H.De Backer	S.Dufoer	Mean	G.Gubbels	F.Dubois	P.J. Dekelver	O.Steen	J.Carels	Mean	F.Dubois	J.Carels	G.Gubbels	P.J. Dekelver	Mean
1	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
2	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
3	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
4	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
5	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
6	1	1	1	2	0	0	2	0	0	1,2	2	2	2	2	2	2,0	3	3	0	0	3,0
7	1	2	2	1	1	0	2	0	0	1,3	2	1	0	2	1	1,2	1	1	3	0	1,3
8	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
9	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
10	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
11	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
12	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
13	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
14	0	0	0	0	0	1	0	0	0	0,2	0	0	1	0	0	0,3	0	0	0	1	0,3
15	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
16	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
17	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
18	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
19	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
20	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
21	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
22	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
23	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
24	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
25	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
26	1	0	0	0	0	0	0	0	0	1,0	2	0	0	0	0	2,0	3	0	0	0	3,0
27	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
28	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
29	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
30	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
31	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
##	0,1	0,1	0,1	0,1	0,3	0,1	0,1	0,1	0,0	0,1	0,1	0,2	0,1	0,1	0,1	0,2	0,3	0,2	0,2	0,1	0,3

Becknumber

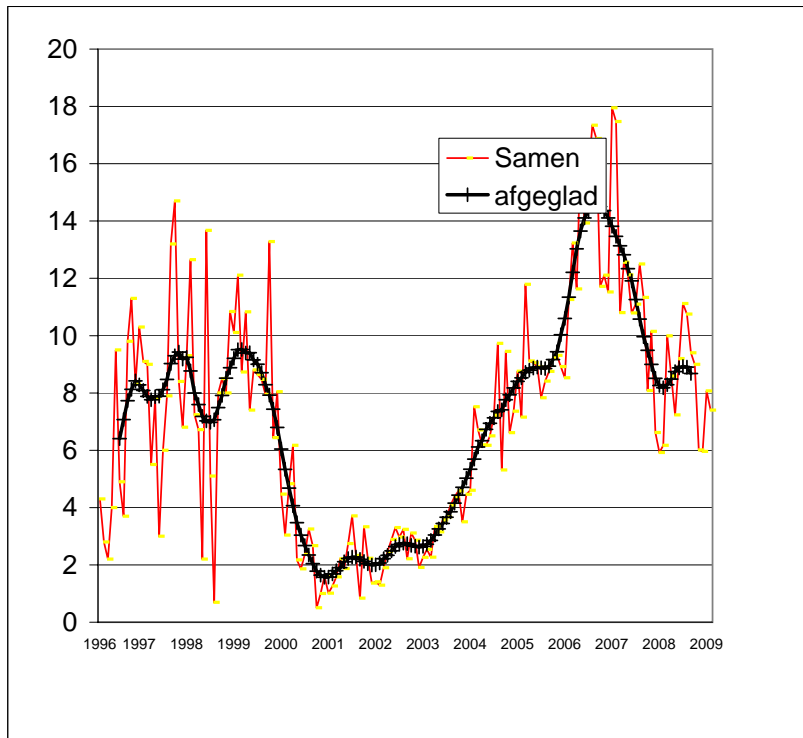
Date	F.Dubois	O.Steen	L.Meeus	P.J. Dekelver	J.Carels	G.Gubbels	S.Dufoer	D.Van Hesseche	A.T.Son	J.Bourgeois	H.Coeckelberghs	De Backer	Pbl Obs Mira	J.Claes	F.Feys	R.Verboven	Mean	Date
1	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	1
2	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	2
3	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	3
4	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	4
5	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	5
6	8	8	8	0	16	0	0	0	0	0	8	12	0	0	8	0	7	6
7	4	8	8	0	4	8	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	4	7
8	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	8
9	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	9
10	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	10
11	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	11
12	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	12
13	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	13
14	0	0	0	4	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	14
15	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	15
16	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	16
17	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	17
18	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	18
19	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	19
20	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	20
21	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	21
22	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	22
23	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	23
24	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	24
25	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	25
26	8	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	3	26
27	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	27
28	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	28
29	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	29
30	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	30
31	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	0	31
##	0,74	0,6	0,7	0,3	0,8	0	0	0	0	0	0	1,7	0,0	0,0	0,5	0	0,4	

Belgian Solar Observers

Polar Faculae

Month: March 2009

Date	Dubois 125mm F20			Steen 102mm F15			Deman 150mmF15			Gabriel 250 mm F20			Carels 150mm F8			Janssen 200mmF10			T.Spaninks 127mm F15			G.Gubbels						
	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q				
1													10	21	3				0	3	3,5				1	6	1	
2	2	7	4	4	7	4	3	25	3	14	24	4							1	1	4	0	3	4				
3																												
4																												
5	1	5	3	4	8	3,5																						
6	3	8	2	3	4	3,0				11	29	3																
7										13	25	3				0	1	3,0							0	3	2,5	
8	2	7	3	3	9	3,5	9	19	3				3	0	4				0	1	4	0	3	3,5	0	3	3,5	
9	3	6	3				7	20	3	10	23	3																
10																												
11	1	7	3	2	4	3,0				12	19	3							0	0	4							
12																												
13				3	6	4,0				11	23	4																
14																									0	3	4	
15	1	6	3	3	8	3,5							1	2	4	2	5	3,5	0	1	4	0	4	3				
16	4	5	4	4	6	4,0	11	21	4																			
17	2	13	4	1	9	3,5													0	0	4							
18	2	9	4	0	6	3,0				7	19	3							0	0	3							
19	2	15	3	4	7	3,5				9	18	4							0	1	4	0	3	3,5				
20	4	14	4	3	9	3,5				10	20	3										0	4	3,5				
21	1	12	4	5	11	4,0				7	19	4	1	1	5	0	1	3,0	1	0	4	0	3	3,5				
22	4	10	3							12	17	4							1	0	4	0	2	4				
23				1	6	3,0																						
24																												
25	3	9	3	4	9	3,5																						
26																												
27				2	8	3,5							1	1	4										0	5	3	
28	4	12	4	4	9	3,5							1	2	4				0	1	4	2	5	4				
29	4	7	4	3	10	4,0	5	20	3	9	17	4	1	1	4				1	0	4	2	5	3,5				
30	2	7	3	3	8	4,0				7	19	3							0	1	3	2	4	4				
31	1	8	4	4	7	4,0	7	16	5	7	15	4							0,0	1,0	4	4,0	7,0	4,0				
	2,42	8,79		3,00	7,55		7,0	20,2		9,9	20,5		1,33	1,17		0,50	2,50		0,31	0,54		0,69	3,94					



Goedemorgen 6/03/09

Een klein groepje op de zon , ik vermoed op het zuidelijk halfrond heel dicht bij de evenaar !

Ik zag om 07.54U.T. 2 vlekken , is ook zichtbaar in Halfa !
Franky

Inderdaad, net even kunnen kijken in witlicht met mijn nieuwe 14cm maskutov. Een mooi groepje met 3 vlekken (eentje was net gesplitst) op een van granulatie verzadigde zon.

Ik vermoedde het vlekje eerder op N-halfrond. Kan dat? Is er dat er nog eentje van de oude cyclus?

Sjoerd

Sjoerd

Volgens Catania 4 graden zuid !

T'zal nog eentje zijn van de oude cyclus.

Franky

Zopas waargenomen en ook het vlekje gezien.

Te zwak om te projecteren, maar naar schatting bevindt het groepje zich op -5 en op 10° oost ofte 32° lengte Eindelijk nog eens wat beweging.

Hendrik De Backer

Toch nog eentje gevonden Sjoerd :-)? Welke vergroting gebruik je nu voor je waarneming?

Jeffrey

Dag jeffrey,

Ja, wegens te weinig plaats moeten overschakelen op een kleinere telescoop. Het is de orion optics omc140 maskutov geworden. Daarmee ben ik nu waarschijnlijk de enige in de WG die met een maskutov werkt.

Eerste resultaten zijn toch "bevredigend". Niet zoveel contrast als met een refractor; maar vandaag kon ik toch mooi granulatie zien. En geen kleurfout te bekennen. Misschien dat ik er nog meer uit kan pleuren met zulke highcontrastfilter. Wie weet...

Sjoerd

De twee zonnevlekjes die gisteren op de Zon te zien waren, zijn vandaag alweer verdwenen.

Sinds maanden blijken de vlekjes, die soms op de zonneschijf verschijnen, hoogstens 2 of 3 dagen te leven.

Jean

Hallo allemaal,

Vanaf vandaag geef ik voor elk seizoen een elektronisch tijdschrift uit met een overzicht van de zon- en weermetingen, uitgebreid met allerlei randinformatie. Het PDF document is iets te groot om via deze lijst te verspreiden maar je kan het downloaden op www.rvonline.be/solarisnieuws.php.

Als je het in de toekomst rechtstreeks wil ontvangen mag je me altijd een mail sturen. Alle reacties (zowel positieve als negatieve) zijn welkom!

Ik heb ook eens de tijd genomen om mijn website te vernieuwen en uit te breiden. Naast waarnemingen vind je er nu ook wat meer randinformatie. De bedoeling van deze site is niet alleen om de waarnemingen te verspreiden maar vooral degenen die nog niet zo veel met sterrenkunde bezig zijn, kennis te laten maken met de hobby. Een eerste voorbeeld daarvan is de deelsite over de sterrenbeelden. Met zoekkaartjes en zelfs interactieve kaarten kan je testen of je het sterrenbeeld herkent!

Op dit moment staat nog niet alle informatie er op maar dat zal in de komen weken (maanden) wel het geval zijn. (Er zijn ook nog nieuwe items op komst!)

Het adres: <http://www.rvonline.be>

Alle reacties zijn welkom! Zo kunnen de site en het tijdschrift er enkel maar beter van worden!

Ruben

Hallo, 14/03/09

Juist naar de zon gekeken. En raar maar waar, ik zag een klein heeel klein zonnevlekje van de oude cyclus.

Type AX1

J.P.Dekelver

Pieter-Jan,

SOHO EIT (12-13:00 UT) toont een aantal kleine, heldere gebieden: 2 vlakbij de zonne-evenaar, 2 op hogere breedten. Visueel is er echter niets te zien. Ook GONG laat visueel niets zien. De grote Europese observatoria namen deze ochtend alle tussen 6:00 en 10:00 UT waar, en rapporteerden geen zonnevlekken. Misschien dat tegen vanavond de Amerikaanse observatoria iets laten zien wat op een zonnevlek lijkt. De ontwikkeling van een vlekengroep kan soms heel snel gaan.

Jan

Opgelet: wat Spaceweather op zijn website aanduidt is gewoon een pixel-fout in de SOHO-foto van 09:24UT! Op het magnetogram is er daar in de wijde omgeving geen magnetisch gebied te zien! Zie http://sohowww.nascom.nasa.gov/data/REPROCESSING/Completed/2009/mdiigr/20090314/20090314_0924_mdiigr_512.jpg

De meest recente foto van SOHO (11:54 UT) laat een vlekje zien op de lokatie overeenkomend met het "linker" (oostelijk) helder gebiedje in SOHO's EIT-opname, niet ver van de centrale meridiaan. Dat is vermoedelijk het vlekje dat Pieter-Jan heeft gezien deze middag. De pixel-fout op deze opname is trouwens ook verdwenen. Zie http://sohowww.nascom.nasa.gov/data/REPROCESSING/Completed/2009/mdiigr/20090314/20090314_1154_mdiigr_512.jpg

De cloudy nights hebben het over een actief gebied in H-alfa waar er mogelijk een zonnevlek zou kunnen zijn, maar er staat daar tot nu toe (15:00UT) geen enkel bericht of reply dat er daar ook effectief een zonnevlek is gezien.

Als het grijzige vlekje ook vanavond nog zichtbaar is, is het een echte zonnevlek en zal het vermoedelijk een NOAA-nummer krijgen. Als het tegen dan al verdwenen is, ging het gewoon om een porie.

JJ

Ik heb ook even kunnen kijken deze morgen maar dan in wit licht. Geen enkel vlekje te bespeuren. Voor ha was er geen tijd meer :(.

@(jan)sens: welke richting gaan de voorspellingen van de modellen uit met dit lange minimum?

Sjoerd

Sjoerd,

Het langer duren van deze lage zonneactiviteit maakt dat de kans op een actieve 24ste zonnecyclus verder afneemt. Zelfs David Hathaway heeft zijn voorspellingen op de NASA-website aangepast. Zie

<http://solarcycle24com.proboards106.com/index.cgi?board=archive&action=display&thread=362> voor een animatie. Op basis van de recentste waarnemingsdata kom ik met mijn ***statistische*** formules (<http://users.telenet.be/j.janssens/SCMinpredMaxN.pdf>) uit op een maximum van 100 +/- 30, dat is wat minder dan een half jaar geleden (110 +/- 30). De onzekerheidsmarge is erg groot, maar ze sluit wel een actieve cyclus zoals SC21 en SC22 uit.

Zowel volgens het aantal vlekkenloze dagen (<http://users.telenet.be/j.janssens/Spotless/Spotless.html#Evolution>) als de methode van de eerste nieuwe-cyclus groep (minimum 10-20 maanden later), kan het minimum eind 2008 of in 2009 verwacht worden, en blijft de zonneactiviteit voor het grootste deel van dit jaar nog (zeer) laag. Op mijn pagina met de diverse voorspellingsmethodes

(<http://users.telenet.be/j.janssens/SC24.html>) kan je zien dat er ook nog steeds een aantal professionele methodes zijn die een dergelijk laag minimum voorspellen. De 3 niet-statistische methodes koppelen daaraan een laag SC24-minimum, de 4 statistische methodes een matige tot sterke cyclus.

Zolang het maandelijksse Wolfgetal niet gedurende enkele maanden boven het afgegladde Wolfgetal (2,3 in augustus

08) uitkomt, is er geen kans dat het vlekkenminimum kan plaatsvinden. Leif Svalgaard (<http://www.leif.org/research/When%20is%20Minimum.pdf> ; Feb 09) speculeerde enkele weken terug op een mogelijk minimum in Augustus 2008. Hij voegde daar wel direct aan toe dat aangezien de radioflux (gecorrigeerd voor 1 AU) ook nog steeds geen teken van stijging geeft ("flatlining"), het voorlopig allemaal koffiedik kijken blijft. Jan Janssens

Hallo, 15/03/09
Deze morgen al even naar de zon kunnen kijken. Op het eerste zicht zie ik geen vlekken meer, maar heb nog niet echt langer als 10 sec openveld gehad.
J.P.Dekelver

Hallo Pieter-Jan,
'k Heb mijn waarneming pas op 13u kunnen doen met een seeing 3. Tot mijn grote vreugde kwam de zon een kwartier later er veel helderder (4) door. Vlug gaan kijken en inderdaad je kon twee plaats zien met piepkleine puntjes (2 + 1). Moesten ze zwarter en iets groter geweest zijn, zou ik ze als zonnevlekken genoteerd hebben. Misschien zijn ze in de namiddag of hopelijk morgen duidelijker?
We kijken er weeral naar uit!

Lieve
wanneer is het officieel een vlek ipv een porie? moet er een umbra en penumbra zichtbaar zijn of is een bepaalde grootte ervoor bepaald?
zie, ik ben een imager en geen waarnemer ;)
Alvast bedankt voor de info!
Emiel

Slides 32 tot 34 uit de presentatie van Petra Vanlommel (Vergadering WG Zon van vorig jaar) geven goed het verschil weer tussen een vlek en een porie. De duur die Waldmeier toepaste vind ik wel wat kort (slechts 30'). Pas als de vlek langer dan 4 uur zichtbaar is, beschouw ik hem als een echte vlek. De vlek moet ook donker en scherp zijn, niet grijsig of wazig. Een porie heeft geen penumbra, en is kleiner dan een granule.
De presentatie bevindt zich op http://users.telenet.be/j.janssens/WGZon_SIDC_08Nov08.pdf.
JJ

Hallo,
Ik werk al een dik jaar met een Baader solar folie open en bloot.
Persoonlijk vind ik er een paar nadelen aan.
Hij is open en bloot.
Geeft veel te helder beeld: zeker bij een F5 telescoop is het beeld echt helder en heel moeilijk granulatie te zien. Geeft een fel wit beeld.
En thousand oaks geeft een mooi oranje beeld en persoonlijk vind ik dit ook mooier.
Maar heeft iemand ooit eens de twee echt kunnen vergelijken en welke gaf het beste beeld? Graag hoor ik er naar.
Dit helpt mij bij miss een aankoop van een thousand oaks filter.
J.P.Dekelver

Niet veel ervaring met glasfilters, maar ik kan één ding kwijt, er bestaan goede en slechte glasfilters van TH O. !
Als er eentje kan bemachtigen die heel goed is, mag hij gerust naast een Baader folie liggen.
Helderheid van je Baader kan opgelost worden met een extra grijsfilter eventueel in combinatie met een polarisatiefilter.
Franky

Ik heb vroeger gewerkt met de thousand oaks black polymeerfilter. Die geeft inderdaad een zacht oranje beeld. Later ben ik overgestapt op de Baader Solar folie. Ik heb beide filters kunnen vergelijken op een paar instrumenten (mijn elfje dat ik voor de zon gebruik, een C90, een 15cm f/6 en een 20 cm f/6). In al die gevallen scoorde de Baader

filter veel beter. Zo zie ik met behulp van de Baader filter bijna altijd de granulatie (vanaf $Q = 1,5$ tot 2). Met het black polymeer was de granulatie pas zichtbaar vanaf $Q = 3,5$.

Daarom werk ik nu enkel met het Baader Solar Screen. Het nadeel hierbij is inderdaad dat je een beetje moet opletten wat je doet. Ik heb mijn filter ingebouwd in een mof voor een afvoerbuis die ik nadien met een schroefdop kan afsluiten.

Wel gebruik ik nog steeds het black polymeer voor eclipsexpeditie's omdat je daar heel snel de filter moet kunnen verwijderen en terug plaatsen (begin en einde totaliteit) en het polymeer minder kwetsbaar is.

Wat betreft een f/5 systeem kan het beeld met de Solar Screen inderdaad te helder zijn, maar dat hangt een beetje af van de diameter van de telescoop. Eventueel kan je de telescoop een beetje diafragmeren tot een kleinere opening om zo een beter beeld te halen.

Zo, ik hoop dat je hier wat aan hebt.

Gubbels Guido

Ik heb vroeger nog een tijdje een glazen filter van Orion vergeleken met Baader zonnefolie. Alles wat je kon zien met de Baader folie was te zien met de Orion filter. De glazen filter van Orion was aangenamer, de baader goedkoper ;-). Ik moet wel zeggen dat de meningen over wat nu het best is sterk verdeelt zijn. Ik weet nu niet of de filters van Orion identiek dezelfde zijn als die van TO. Ik heb er vroeger nog iets over gelezen maar ik vind er niks van terug.

Jeffrey

Er bestaan 2 soorten filters van Baader.

Een visuele en een fotografische. Een fotografische is wel helderder en eigenlijk te helder om te kijken. Fotografisch geeft dat geen moeilijkheid, want de parameters kunnen ingesteld worden en vermits de helderheid groter is, kan de belichtingstijd korter ingesteld worden. Meer kan ik er niet over vertellen, en ik weet ook niet hoe je ze kan herkennen

Rik

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 429 from 2009 Mar 16

SOLAR ACTIVITY

No flares, nor sunspots were observed during the week. There were two slow east-limb CMEs on 16 and 18 March, they were not Earth directed.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

The geomagnetic conditions were quiet during the full week until March 21, when the arrival of a weak coronal hole related solar wind created a single 3h period of K=4 at Dourbes (while Kp remained at 3).

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 430 from 2009 Mar 23

SOLAR ACTIVITY

Solar activity was very low during the week. The only noticeable event was a brief period of weak flaring activity (B at most) which occurred on March 26th, on the East limb and in a small unnumbered active region near the central meridian.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

Geomagnetic activity was very quiet during the week. There was a brief period of unsettled to active conditions (K=4) at Dourbes on March 25th and March 26th due to a fast solar wind stream linked to a southern polar coronal hole.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 431 from 2009 Mar 30

SOLAR ACTIVITY

Solar activity was very low during the past 7 days. There were no sunspots visible during the entire week.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

Geomagnetic activity was very quiet this week. The solar wind was slow and decreased even to 250 km/s on april, 4. The Kp index was never higher than 2. On april 2, a recurrent coronal hole appeared on the east limb of the solar disk. It did not reach a geo-effective position during this week.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 432 from 2009 Apr 06

SOLAR ACTIVITY

Solar activity was extremely low during the past week.

GEOMAGNETIC ACTIVITY

Geomagnetic activity was mostly quiet during the week. A brief period of active conditions (K=4 at Dourbes) occurred on April 11th due to a recurrent fast solar wind stream linked to a coronal hole.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity
WEEK 433 from 2009 Apr 13

SOLAR ACTIVITY

Solar activity was very low during the past week. A slow CME was seen off the eastern solar limb on April 17, first observed at 10:06 UT by LASCO-C2. It originated from a prominence eruption and it is not expected to be geoeffective

GEOMAGNETIC ACTIVITY

Geomagnetic activity was mostly quiet with some unsettled periods due to a recurrent fast solar wind stream linked to a coronal hole that arrived to the Earth's orbit on April 17.

SIDC DEFINITIVE INTERNATIONAL AND
HEMISPHERIC SUNSPOT NUMBERS FOR 2008

	OCTOBER			NOVEMBER			DECEMBER		
Date	Ri	Rn	Rs	Ri	Rn	Rs	Ri	Rn	Rs
1	0	0	0	9	9	0	0	0	0
2	0	0	0	11	11	0	0	0	0
3	0	0	0	11	11	0	0	0	0
4	7	0	7	10	10	0	0	0	0
5	0	0	0	8	8	0	0	0	0
6	0	0	0	7	7	0	0	0	0
7	0	0	0	0	0	0	0	0	0
8	0	0	0	0	0	0	0	0	0
9	0	0	0	0	0	0	0	0	0
10	7	0	7	0	0	0	9	0	9
11	9	9	0	12	12	0	8	0	8
12	11	11	0	14	14	0	9	0	9
13	9	9	0	9	9	0	0	0	0
14	9	9	0	8	8	0	0	0	0
15	8	8	0	8	8	0	0	0	0
16	12	8	4	8	8	0	0	0	0
17	8	0	8	7	7	0	0	0	0
18	0	0	0	0	0	0	0	0	0
19	0	0	0	0	0	0	0	0	0
20	0	0	0	0	0	0	0	0	0
21	0	0	0	0	0	0	0	0	0
22	0	0	0	0	0	0	0	0	0
23	0	0	0	0	0	0	0	0	0
24	0	0	0	0	0	0	0	0	0
25	0	0	0	0	0	0	0	0	0
26	0	0	0	0	0	0	0	0	0
27	0	0	0	0	0	0	0	0	0
28	0	0	0	0	0	0	0	0	0
29	0	0	0	0	0	0	0	0	0
30	0	0	0	0	0	0	0	0	0
31	9	9	0				0	0	0
MEAN :	2.9	2.0	0.9	4.1	4.1	0.0	0.8	0.0	0.8