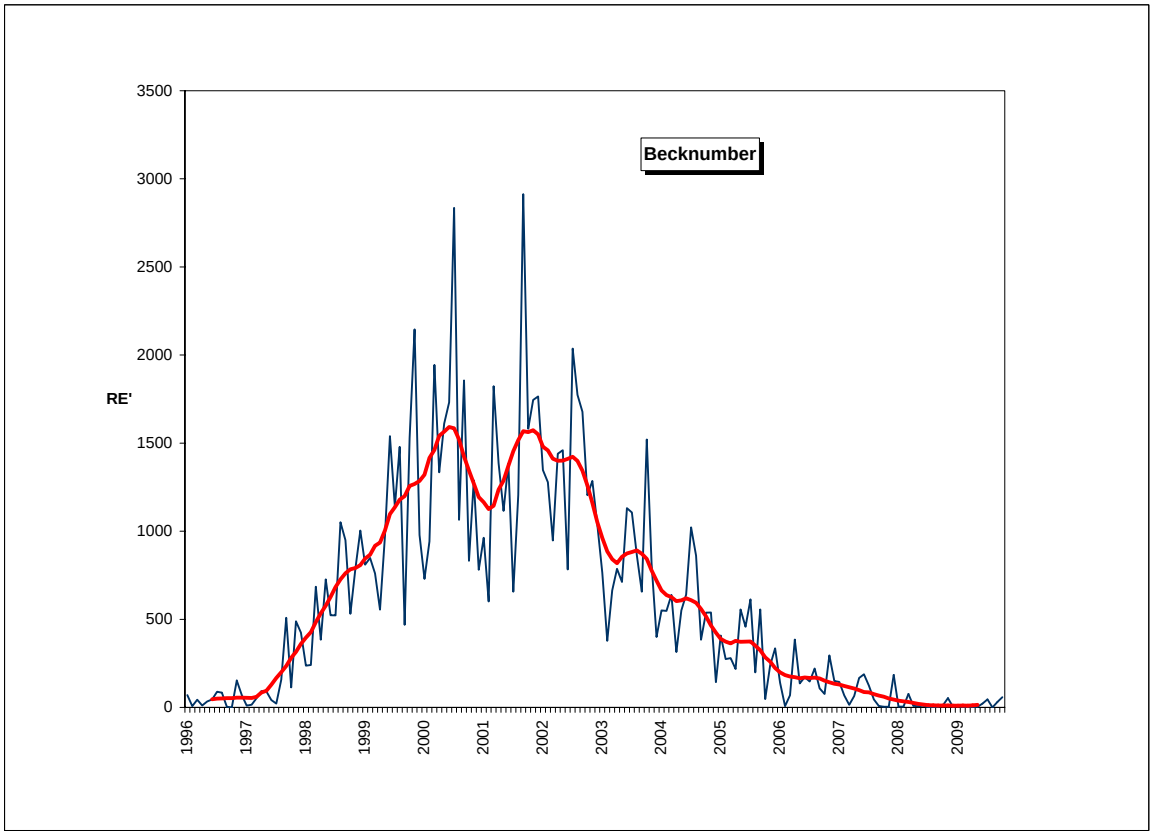
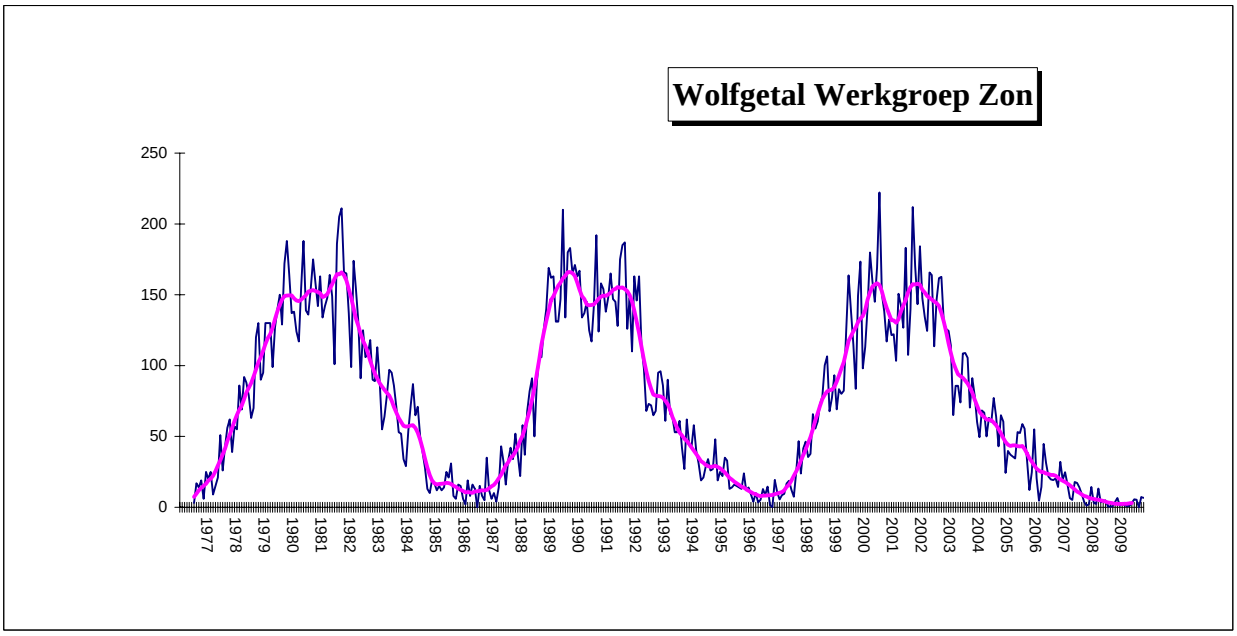
NIEUWSBRIEF V.V.S. WERKGROEP ZON

Waarnemingsresultaten en nieuws voor zonnewaarnemers	Jaargang : 14	Nummer: 164	Oktober 2009

Franky Dubois Poelkapellestraat 39 langemark 8920

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





Gemiddelden werkgroep zon oktober 2009

Groepen :	N	**0,38**	Wolfgetal :	N	**6,5**	RE'	**58,2**
	S	**0,03**		S	**0,2**	CV	**5,7**
	N+S	**0,41**		N+S	**6,7**		

429 waarnemingen 30 waarnemers

Wolfnumbers Belgian Solar Observers

Month: **October 2009**

	SIDC	L. Meeus			H.Coeckelberghs			Publ Obs Mira			O. Steen			F. Dubois			L. Claeys			G. Deman			A.T.Son			H. De Backer			B. Thooris			A Gabriel			Dag
Dag	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	
1	7	0	0	0							1	1	11	1	1	11				1	1	11				1	1	11	0	0	0	1	1	11	1
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	0	2
3	0										0	0	0	0	0	0																			3
4	0										0	0	0	1	1	11	0	0	0										1	1	11	0	0	0	4
5	0																																		5
6	0																									0	0	0							6
7	0	0	0	0																						0	0	0							7
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	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	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							10
11	7																																		11
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	0	12
13	0	0	0	0													0	0	0				0	0	0	0	0	0				0	0	0	13
14	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	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	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	0	0	0	0	0	16
17	0	0	0	0							1	1	11	1	1	11	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	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	0	0	0	0	0				19
20	0	0	0	0							1	2	12	0	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	21
22	0										0	0	0	0	0	0										0	0	0	0	0	0				22
23	10	2	10	30							2	8	28	2	11	31	0	0	0				1	7	17	1	6	16	1	5	15	1	7	17	23
24	16	0	0	0																															24
25	19	1	19	29							1	20	30	1	22	32							1	23	33	1	19	29	1	14	24	1	19	29	25
26	19	1	18	28							1	22	32	1	21	31	1	23	33										1	8	18	1	23	33	26
27	19							1	21	31	1	18	28	1	18	28	1	24	34				1	30	40	1	16	26				1	29	39	27
28	19				1	10	20	1	20	30	1	19	29	1	28	38	1	19	29							1	16	26	1	17	27	1	17	27	28
29	16	1	14	24							1	10	20				1	14	24							1	12	22	1	7	17	1	18	28	29
30	11	1	5	15							1	5	15	1	4	14	1	6	16	1	4	14	1	6	16				1	4	14	1	9	19	30
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	31
#		**4,6**		**5,7**			**3,3**			**30,5**			**9,0**			**9,0**			**6,8**			**5,0**			**6,6**			**5,7**			**6,0**			**9,2**	

Observations of the SIDC are not included in the Belgian monthly Wolfnumber.
Publ Obs Mira : observers : Francis Meeus , Guido Mattheus and Marc Rayen

	SIDC	P.J.Dekelver			J. Bourgeois			KSB			Carels			G.Gubbels			J. Claes			E. De Ceuninck			R. Dezeure			B. Taillieu			S. Dufoer			F. van Loo			Dag
Dag	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	
1	7				0	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	0	0	0	0	0							2
3	0										0	0	0																						3
4	0	1	1	11				0	0	0	0	0	0							1	1	11				0	0	0	0	0	0				4
5	0																																		5
6	0	0	0	0																															6
7	0							0	0	0							0	0	0										0	0	0				7
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	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	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	1	2	12							10
11	7																																		11
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	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	0	0	13
14	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	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	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	0	0										0	0	0	16
17	0	1	1	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	0	0	0	17
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	0	18
19	0	0	0	0	0	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	1	1	11	1	1	11	0	0	0	0	0	0				0	0	0							20
21	0	1	1	11	0	0	0	0	0	0				1	2	12																			21
22	0							0	0	0	0	0	0							0	0	0				0	0	0							22
23	10										1	8	18	1	7	17	1	5	15							1	10	30							23
24	16																																		24
25	19	1	20	30				1	16	26	1	18	28	1	15	25	1	18	28	1	24	34	1	9	19	1	17	27	1	34	44	1	24	34	25
26	19				1	25	35	1	22	32							1	19	29	1	25	35	1	9	19	2	19	39							26
27	19	1	24	34	1	38	48	1	20	30	1	15	25	1	23	33	1	19	29	1	22	34	1	8	18	1	11	21				1	16	26	27
28	19	1	21	31	1	32	42	1	23	33	1	7	17	1	13	23				1	16	26	1	6	16				1	32	42	1	15	25	28
29	16	1	14	24				1	11	21										1	12	22	1	3	13										29
30	11	1	5	15	1	8	18	1	6	16	1	3	13	1	8	18	1	4	14	1	15	25	1	2	12										30
31	0	0	0	0	0	0	0				0	0	0													0	0	0							31
#		**4,6**		**8,4**			**7,9**			**6,6**			**5,3**			**8,7**			**6,8**			**9,4**			**6,1**			**6,8**			**14,3**			**7,7**	

	SIDC	K.Dewaele			Verboven			J.Bavais			A.De Kerchove			F.Feys			D.V.Hessche			J.Bonse			L.Gysel			P.De Reu			J.Bruyland			C.Libert			Dag
Dag	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R	g	f	R				
1	7													1	4	14																			1
2	0													0	0	0	0	0	0																2
3	0													0	0	0																			3
4	0													1	7	17																			4
5	0													0	0	0																			5
6	0													0	0	0																			6
7	0													0	0	0																			7
8	0				0	0	0							0	0	0				0	0	0													8
9	0				0	0	0							0	0	0	0	0	0																9
10	0				0	0	0							0	0	0																			10
11	7													0	0	0																	0	0	0	11
12	0													0	0	0																			12
13	0				0	0	0							0	0	0																			13
14	0													0	0	0																			14
15	0													0	0	0				0	0	0											0	0	0	15
16	0													0	0	0																			16
17	0				0	0	0										0	0	0																17
18	0				0	0	0							0	0	0																	0	0	0	18
19	0													0	0	0																			19
20	0													0	0	0																	0	0	0	20
21	0				0	0	0							0	0	0																			21
22	0													0	0	0																	1	6	16	22
23	10				1	6	16							1	4	14																			23
24	16																																		24
25	19																1	22	32							1	11	21							25
26	19													1	42	52																			26
27	19													1	45	55																			27
28	19							1	11	21				1	49	59				1	12	22													28
29	16													1	26	36																			29
30	11				1	6	16							1	18	28	1	3	13														1	4	14	30
31	0				0	0	0							0	0	0																			31
#		**4,6**		**####**			**3,2**			**21,0**			**####**			**9,8**			**9,0**			**7,3**			**####**			**21,0**			**####**			**5,0**	

Sunspotnumbers VVS Belgium

Month: 'October 2009

	GROUPS			WOLFNUMBER					
Day	N	S	N+S	N	S	N+S	RE'	CV	OBS
1	1	0	1	5	0	**5**	5	1	14
2	0	0	0	0	0	**0**	0	0	17
3	0	0	0	0	0	**0**	0	0	4
4	0	1	1	0	5,5	**6**	7	1	12
5									
6	0	0	0	0	0	**0**	0	0	4
7	0	0	0	0	0	**0**	0	0	6
8	0	0	0	0	0	**0**	0	0	23
9	0	0	0	0	0	**0**	0	0	20
10	0	0	0	0	0	**0**	0	0	13
11	0	0	0	0	0	**0**	0	0	2
12	0	0	0	0	0	**0**	0	0	19
13	0	0	0	0	0	**0**	0	0	13
14	0	0	0	0	0	**0**	0	0	21
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	21
18	0	0	0	0	0	**0**	0	0	20
19	0	0	0	0	0	**0**	0	0	15
20	1	0	1	2	0	**2**	1	1	18
21	1	0	1	3	0	**3**	2	1	9
22	0	0	0	0	0	**0**	0	0	10
23	2	0	2	19	0	**19**	34	4	14
24									
25	1	0	1	28	0	**28**	281	18	19
26	1	0	1	32	0	**32**	371	22	13
27	1	0	1	32	0	**32**	355	27	18
28	1	0	1	29	0	**29**	318	33	20
29	1	0	1	23	0	**23**	222	28	11
30	1	0	1	16	0	**16**	93	30	21
31	0	0	0	0	0	**0**	0	0	15
	0,38	**0,03**	**0,41**	**6,5**	**0,2**	**6,7**	**58,2**	**5,7**	**429**

Monthly mean: **6,7** Covering: **29/31** Spotless days: **18**
Observations: **429** Number of observers: **30**

V.V.S. BELGIUM SOLAR SECTION FRANKY DUBOIS
Poekapellestraat 39
B8920 Langemark
Belgium
e-mail : astrosun@skynet.be

Observers:
De Ceuninck ; Janssens ; Publ obs Mira ; Bourgeois ; R.Dezeure ; F.Feys De Backer; Dubois ; Gysel ; Kleber ; Deman ; Taillieu ; Carels ; Dewaele Meeus ; Steen ; KSB ; Gabriel ; Claeys ; Thooris ; J.Bonse ; P.De Reu Claes ; Verboven ; Van Loo ; Son ; Coeckelberghs ; Gadyne ; Dekelver

VVS Belgian Solar Observers Prominence number Rp

Month : October 2009

Day	J. Janssens time	Q	W	H	e	Rp	PST	F. Dubois time	Q	W	H	e	Rp	PST	E. De Ceunick time	Q	W	H	e	Rp	PST	L. Meeus time	Q	W	H	e	Rp	PST	asm 60 J. Hambsch time	Q	W	H	e	Rp	G. Deman time	Q	W	H	e	Rp	Lille 20/20 PST
1															11.30	1,50	3,5	3	3	33															10:00	2	2	3	4	34	
2								8,48	3	1,5	4	4	44		10.30	2,50	3	5	5	55															0,39	3	2	3	3	33	
3																																									
4																																									
5								12,20	3	2	5	5	55																												
6																																									
7																																									
8															10.30	1,50	3	4	4	44		11.20	3	1,5	1	3	13							10:25	3	3	2	2	22	
9								12,05	4	1,5	4	5	45		09.00	1,50	3,5	2	2	22																				
10								8,44	4	1	2	2	22																												
11																																									
12								10,50	3	2	3	5	35		12.00	2,00	3	3	4	34																				
13																																									
14								14,15	3	1,5	3	4	34		09.30	2,00	3	3	3	33															9:45	3	1	4	5	45	
15															13.30	2,50	3	1	1	11																				
16								12,28	4	1	4	6	46		13.30	1,50	3	4	5	45																				
17	9:25	3,5	2	3	8	38		14,03	3	3	2	3	23		11.30	2,00	3	3	4	34																				
18	7:55	2,5	3	2	3	23																																			
19								14,40	3	1,5	4	7	47																												
20															11.00	1,00	3,5	2	2	22																				
21																																									
22								13,36	4	1	4	7	47																												
23																																									
24																																									
25								8,27	3	1	4	7	47		09.00	2,50	2,5	3	5	35																				
26								14,30	4	1,5	1	2	12		09.30	2,50	2,5	1	3	13																				
27								12,58	4	1	2	4	24		14.00	2,50	2	2	4	24																				
28								10,08	3,5	1	4	5	45		09.30	1,50	3	4	4	44																				
29																																									
30								12,40	3	2	2	2	22																									11:55	2	3	2	3	23	
31	8:25	3	2	3	7	37																10.45	2	1,5	4	6	46													
	3	3	2,3	2,7	6	32,7		15	3,4	1,5	3,2	4,5	36,5		14	1,9	3	2,9	3,5	32,1		2	2,5	1,5	2,5	4,5	29,5		###	###	###	####	######		5	2,6	2,2	2,8	3,4	31,4	

Day	O. Steen time	Q	W	H	e	Rp	PST	H. Coekelberghs time	Q	W	H	e	Rp	PST	J. Claes time	Q	W	H	e	Rp	PST	A Gabriel time	Q	W	H	e	Rp	asp 60 PST	R.Blondeel time	Q	W	H	e	Rp	asp 60 PST	G. Gubbels time	Q	W	H	e	Rp	PST
1	8,20	3	2	3	3	33									1430	3	2	4	6	46		7:45	4	2	5	8	58													
2	8,40	3	2,5	6	6	66																8:10	3	2	4	5	45													
3	13,30	3	3	2	3	23																																			
4	8,05	3	2	3	3	33																8:10	4	2	4	7	47													
5																																									
6																																									
7															1000	4	1	4	7	47																				
8	13,00	3	2	6	9	69									0930	4	1	4	7	47		8:00	4	2	5	7	57													
9	8,20	3	2	5	5	55		13:10	3	3	6	7	67		1330	4	1	5	11	61		8:20	3	2	4	7	47										7.25	3	2	3	9	39	
10	7,35	3,5	2,5	4	5	45									1330	4	1	4	8	48																12.26	4	1.5	4	8	48	
11																																									
12	14,00	3,5	2	5	7	57									1400	4	1	4	10	50		8:00	4	2	4	7	47													
13															1300	4	1	3	5	35		7:50	3	2	3	4	34													
14	7,30	3	2	4	4	44		14:12	2	3	1	2	12		1330	4	1	4	5	45		8:05	3	2	4	7	47													
15	7,40	3	2	4	4	44									1100	4	1	3	3	33		7:50	2	2	3	4	34													
16	12,10	3,5	2	5	5	55									1230	3	2	5	9	59		11:20	3	2	4	6	46													
17	8,15	3	2	4	8	48									1000	4	1	5	9	59		8:20	3	2	5	10	60										9.27	4	1.5	3	9	39	
18	7,55	3	2	7	7	77																7:30	3	2	4	8	48										9.07	4	1.5	4	13	53	
19	13,15	3,5	2	8	11	91																																			
20	8,35	3	2,5	3	3	33									1230	4	1	4	8	48		8:15	3	2	4	5	45													
21																						7:50	3	2	5	9	59													
22	15,10	3	2,5	5	5	55																																			
23	11,20	3,5	2	3	3	33																11:10	3	2	4	6	46										11.02	3.5	1.5	4	8	48	
24																																									
25	8,20	3	2	5	8	58									1300	3	2	3	9	39		8:50	3	2	3	7	37										9.25	3	2	3	6	36	
26	8,45	3,5	2	5	8	58									1230	3	2	2	5	25		9:30	3	2	3	8	38													
27	13,,45	3,5	2,5	3	5	35																8:50	3	2	2	6	26													
28	9,10	3,5	2,5	4	7	47		10:29	3	2	2	9	29									9:45	3	2	5	8	58													
29															1300	3	2	3	6	36		11:10	3	2	4	7	47													
30	9,10	3	2	3	3	33																11:50	3	2	4	6	46													
31	12,55	3	2	7	10	80																9:45	3	2	6	12	72													
	23	3,2	2,2	4,5	5,7	51,0		3	2,7	2,7	3	6	36,0		14	3,7	1,3	3,8	7,2	45,2		22	3,1	2,0	4,05	7	47,5		###	###	###	####	######		6	3,6	2,0	3,5	8,8	43,8	

Day	T.Spaninks time	Q	W	H	e	Rp	PST
1							
2							
3							
4	12,29	2	3	5	6	56	
5							
6							
7							
8							
9	14,15	3	3	12	13	133	
10							
11							
12	11,40	3	2	6	9	69	
13							
14							
15							
16							
17	10,59	3	2	8	13	93	
18	8,54	3	2,5	10	16	116	
19							
20							
21							
22							
23							
24							
25							
26							
27							
28							
29							
30	12.41	3	2	5	7	57	
31							
	6	2,8	2,4	7,7	11	87,3	

Time : Beginning of observation
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*10+e
More info at : http://members.chello.be/j.janssens/

Prominence number Rp

Belgian solar observers

Month: October 2009

Day	Q	Wedel		H	e	Rp	el. Obs	Stdev	OBS
1	2,7	2,3		3,6	4,8	**40,8**		11,1	5
2	2,9	2,3		4,8	5	**53**	1	10,3	5
3	3	3		2	3	**23**			1
4	3,5	2		3,5	5	**40**	1	9,9	3
5	3	2		5	5	**55**			1
6									
7	4	1		4	7	**47**			1
8	3,1	2		4,8	6,8	**54,8**	2	11,3	6
9	3,3	1,9		4,5	7,3	**52,3**	2	10,6	8
10	3,8	1,8		4	7	**47**	1	1,7	4
11	3,3	2		3,8	6,6	**44,6**	1	9,9	6
12									
13	3,5	1,5		3	4,5	**34,5**		0,7	2
14	3	1,8		3,7	4,7	**41,7**	1	6,2	7
15	3	1,7		3,3	3,7	**36,7**	1	6,1	4
16	3	2		4,4	6,2	**50,2**		6,4	5
17	3,3	2		3,8	8	**46**	2	11,2	8
18	3,2	2,5		3,3	8	**41**	2	16,1	5
19	3	1,5		4	7	**47**	1		2
20	2,8	2,3		3,3	4,5	**37,5**		11,9	4
21	3	2		5	9	**59**			1
22	3,5	1,85		4,5	6	**51**		5,7	2
23	3,3	2		3,7	5,7	**42,7**		8,1	3
24									
25	2,9	1,9		3,5	7	**42**		8,9	6
26	3,1	2		1,8	4,5	**22,5**	1	12,2	5
27	3,3	1,9		2,3	4,8	**27,8**		5,3	4
28	2,9	2,1		3,8	6,6	**44,6**		10,4	5
29	3	2		3,5	6,5	**41,5**		7,8	2
30	2,8	2,3		2,8	3,5	**31,5**	1	11,2	5
31	2,5	1,8		3,5	6,5	**41,5**	2	6,4	4
	3,13	**1,98**		**3,7**	**5,9**	**42,7**	**19**	**8,7**	**114**

Monthly mean: **42,7** Covering: **28/31**
Observations: **114** Number of observers: **11**

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 ; 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*10+e
More info at : http://members.chello.be/j.janssens/

Different Relative Sunspotnumbers — Month : October 2009

Date	CV F.Dubois	O.Steen	L.Meeus	J.Carels	J.Janssens	P.J. Dekelver	G.Gubbels	H.De Backer	D.Van Hessche	R.Verboven	S.Dufoer	Mean	Pettisindex SN R.Verboven	G.Gubbels	F.Dubois	P.J. Dekelver	O.Steen	J.Carels	F.Feys	Mean	Intersol IS F.Dubois	J.Carels	G.Gubbels	P.J. Dekelver	Mean
1	1	1	0	0				1				0,6			1		1	0	4	1,5	1	0			0,5
2	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
4	1	0		0		1					0	0,4			1	1	0	0	7	0,5	1	0		1	0,7
5																			0	0,0					
6						0		0				0,0				0			0	0,0				0	0,0
7			0					0			0	0,0							0	0,0					
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	0,0
10	0	0	0				0	0		0		0,0		0	0		0		0	0,0	0		0		0,0
11																			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
13			0			0	0	0		0		0,0		0		0			0	0,0			0	0	0,0
14	0	0	0	0		0	0	0				0,0		0	0	0	0	0	0	0,0	0	0	0	0	0,0
15	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
17	1	1	0	0	0	1	0	0	0	0	0	0,3		0	1	1	1	0	0	0,5	1	0	0	1	0,5
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	0,0
19	0	0	0	0		0		0				0,0			0	0	0	0	0	0,0	0	0		0	0,0
20	0	1	0	1		0	1	0				0,4		1	0	0	2	1		0,8	0	1	1	0	0,5
21						1	1	0		0		0,5		2		1			0	1,5			3	2	2,5
22	0	0		0				0				0,0			0		0	0	0	0,0	0	0			0,0
23	4	4	7	3			2	3		2		3,6		7	11		8	8	4	7,6	12	9	8		9,7
24																									
25	31	16	16	6		22	16	22	12		23	18,2		48	39	41	43	27		39,6	23	19	16	21	19,8
26	22	22	22									22,0			33		39		43	38,3	22				22,0
27	31	46		16		22	22	22				26,5		65	42	42	40	51	60	50,0	19	20	24	25	22,0
28	31	55		43		22	22	22			47	34,6		73	51	40	19	53	56	48,7	29	9	14	22	18,5
29		46	22			22		22				28,0				37	23		39	33,0				15	15,0
30	43	43	25	13	22	22	28		49	28		30,3		41	30	20	22	21	31	27,5	5	4	9	6	6,0
31	0	0	0	0	0	0				0		0,0			0	0	0	0	0	0,0	0	0		0	0,0
##	7,2	9,8	4,4	3,9	5,5	5,7	5,8	4,0	12,2	3,0	11,7	5,9	#####	14,8	9,1	9,2	8,3	7,7	8,7	8,60	4,9	3,0	4,7	4,7	4,35

Becknumber

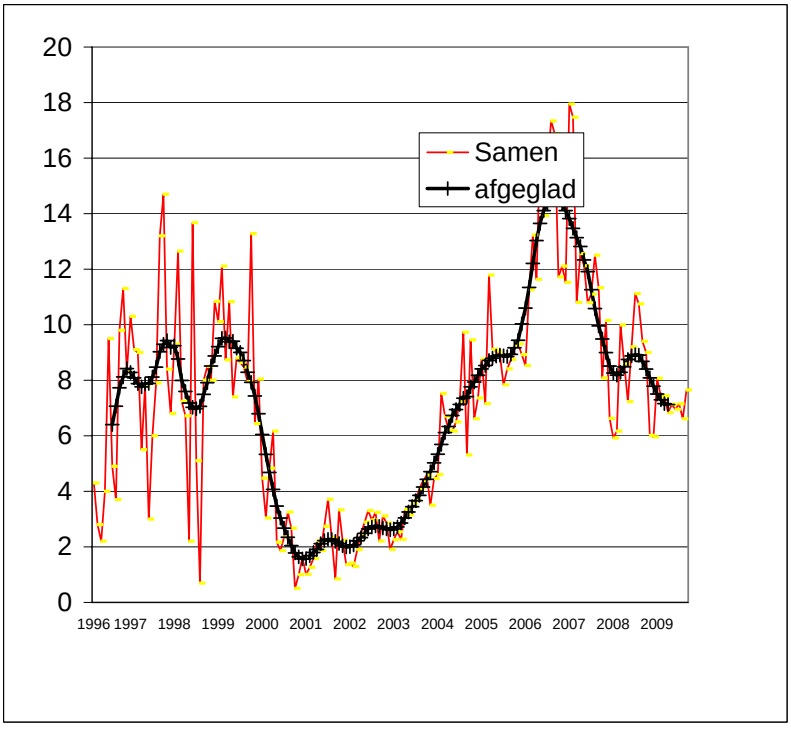
Date	F.Dubois	O.Steen	L.Meeus	P.J. Dekelver	J.Carels	G.Gubbels	S.Dufoer	D.Van Hessche	R.Verboven	F.Feys	A.T.Son	J.Bourgeois	H.Coeckelberghs	De Backer	Pbl Obs Mira	J.Claes	Mean	Date
1	4	4	0		0					16		0		4			4	1
2	0	0	0		0			0		0		0		0		0	0	2
3	0	0			0					0							0	3
4	4	0		4	0		0			28							6	4
5																		5
6				0						0				0			0	6
7			0				0			0				0		0	0	7
8	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	9
10	0	0	0			0			0	0		0		0		0	0	10
11										0							0	11
12	0	0	0	0	0	0				0	0	0		0		0	0	12
13			0	0		0			0	0	0	0		0		0	0	13
14	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	15
16	0	0	0	0	0					0		0		0		0	0	16
17	4	4	0	4	0	0	0	0	0		0			0		0	1	17
18	0	0	0	0	0	0	0		0	0	0			0			0	18
19	0	0	0	0	0					0	0	0		0			0	19
20	0	8	0	0	4	4				0	0	0		0		0	1	20
21				4		8			0	0	0	0		0			2	21
22	0	0			0					0				0			0	22
23	44	32	72		32	28			24	16	28			24		40	34	23
24																		24
25	396	360	342	360	144	270	900	176			92			342		324	337	25
26	378	396	324							336		450				342	371	26
27	324	324		432	324	414				360	240	684		288	168	342	355	27
28	504	342		378	126	234	800			392		576	180	288	160		362	28
29		180	252	252						208				216			222	29
30	72	90	90	90	54	144		54	108	144	48	144				72	93	30
31	0	0	0	0	0				0	0	0	0	0				0	31
	75,2	72,5	51,4	76,2	32,6	69	283	46	13	56	26	103	30	51	164	66	61,6	

Belgian Solar Observers

Polar Faculae

Month: October 2009

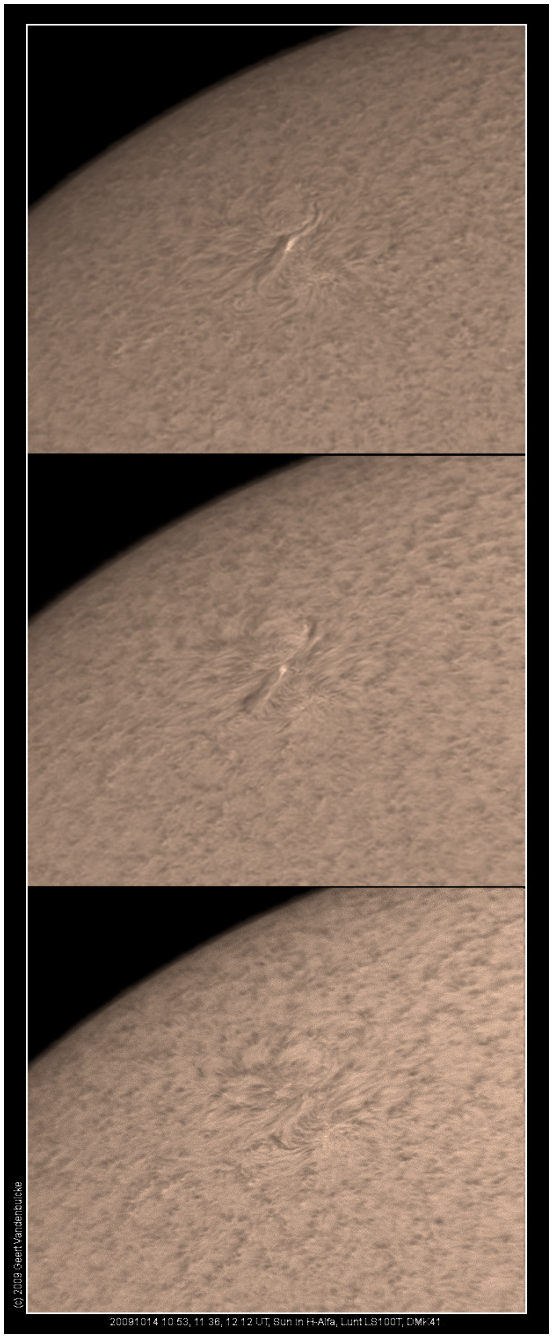
Date	Dubois 125mm F20			Steen 102mm F15			Deman 150mmF15			Gabriel 250 mm F20			Carels 150mm F8			Janssen 200mmF10			T.Spaninks 127mm F15			G.Gubbels		
	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q	North	South	Q
1				3	1	3,0																		
2	12	1	3				13	2	3															
3																								
4				2	2	3,0													0	0	4			
5																								
6																								
7																								
8	3	0	3	3	1	3,0													0	0	4	5	1	3
9																			0	0	4	7	5	3
10	2	0	3																0	0	4			
11																						7	4	4
12	6	3	3	4	3	3,5													2	0	4			
13																								
14	6	1	3	3	0	3,0																		
15																			0	0	4			
16				2	4	3,5																6	2	4
17				5	1	3,0										3	0	3,5	1	0	4	7	2	4
18																			0	0	4			
19				4	2	0,5																8	2	4
20				4	3	3,5																8	3	4
21																								
22																						8	2	4
23	5	2	4	5	0	3,5																		
24																								
25				4	1	3,0																		
26	5	0	3	5	3	3,5																		
27				6	3	4																6	2	4
28	10	8	4	2	2	4																		
29																						6	2	4
30				4	3	3,0													0	0	4			
31																1	2	3,0						
	6,13	1,88		3,73	1,93		13,0	2,0		#####	#####		#####	#####		2,00	1,00		0,33	0,00		6,80	2,50	



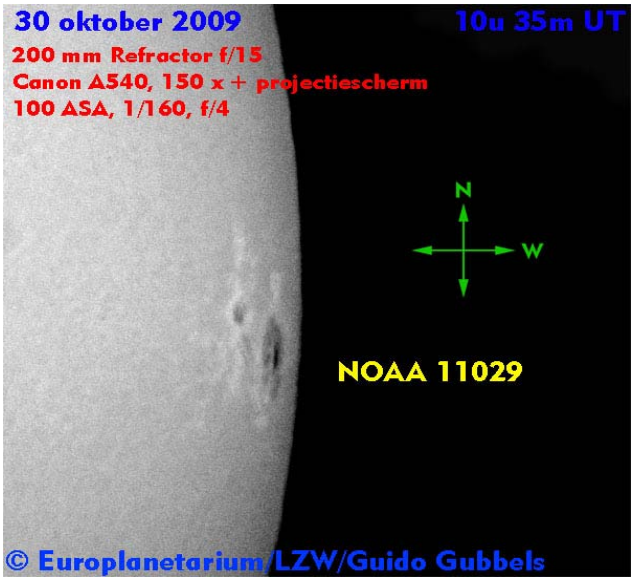
Sunspot activity from organisations all over de world

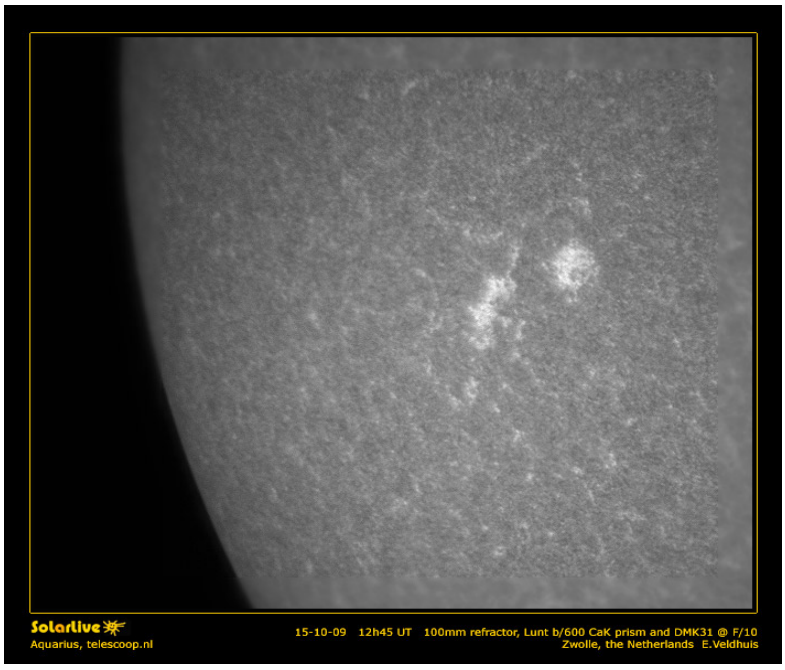
Month : **September 2009**

Organisation	Wolf Total	Wolf North	Wolf South	Groups	Faculae number	CV	Beck	Pettis index	Intersol	Area	prom MDF	prom Rp	Filam & plages	Radio flux	Naked eye	Polar Faculae
NOAA SWO	**6,6**													**70,4**		
SIDC	**4,2**	**4,2**	**1,3**													
Kanzelhöhe	**5,80**															
G.F.O.E.S France	**5,1**														**0**	
BSO Belgium	**7,1**	**4,9**	**2,2**	**0,6**		**4,30**	**31**	**5,86**	**2,74**			**41,4**				**4,81**
S.O.G.S.A.S. Switserland	**4,5**			**0,3**												
BAA	**5,88**			**0,43**							**1,88**					
GsRSI Italy	**6,95**											**40,1**				
CV Helios Network						**4,09**										
AAVSO	**4,6**															
Sonne Germany Preliminary	**5,3**	**3,8**	**1,5**	**0,40**												
O.A.A. Japan	**5,2**	**3,6**	**1,6**													
Solar Observer Society TOS Poland	**7,53**				**0,63**	**4,63**				**38,65**						
Astronomical League of the Philippines	**3,1**			**0,2**												



14 october Geert Vandenbulcke





De meesten zullen het artikel wel opgemerkt hebben op SpaceWeather i.v.m. het diepste minimum van de zonneactiviteit in bijna een eeuw. Toch hier nog even de URL vermelden van de interessante discussie waarin de onderzoekers Bill Livingston en Matt Penn zelf aan het woord komen. http://science.nasa.gov/headlines/y2009/03sep_sunspots.htm
Rik

Het grootste gevaar in de interpretatie (en dat erkennen ze zelf ook) is dat hun metingen nog maar 17 jaar lang gebeuren, te kort om voorspellingen te gaan maken op voorgaande ervaring. Langs de andere kant is een relatie tussen de aantallen en afmetingen van de zonnevlekken en de intensiteit van hun magnetische velden niet onlogisch, voornaamste risico is dat men de relatie verkeerd interpreteert.
Er zijn immers drie mogelijke hoofdscenario's:
1) de magnetische veldsterkte die gemeten wordt bepaalt de grootte van de zonnevlekken
2) de grootte van de zonnevlekken bepaalt de magnetische veldsterkte
3) de grootte van de zonnevlekken en de magnetische veldsterkte ervan worden allebei door dezelfde andere eigenschap bepaald.
En 17 jaar (minder dan één volledige magnetische zonnecyclus - die in feite~22 jaar bedraagt) is vrijwel zeker te kort om observationeel uitsluitsel te krijgen tussen 1, 2 en 3
Ik ken er echter onvoldoende van om te weten of deze waarnemingen kunnen gecombineerd worden met andere elementen om toch uitsluitsel te geven.
Bart

Zoals Rik Gheysens schrijft, zitten we thans in een diep (en lang) zonnevlekkenminimum.
Ziehier de AFGEGLADDE maandgemiddelden van het Wolfgetal, berekend met de formule die ik in 1958 publiceerde :

jul	2008	2.6
aug	2008	2.3
sep	2008	2.0
okt	2008	1.9
nov	2008	1.8
dec	2008	1.7
jan	2009	1.8
feb	2009	1.8

De waarden vanaf oktober 2008 zijn nog niet definitief. De afgegladde gemiddelden zijn immers gebaseerd op de gemiddelden van 13 opeenvolgende maanden (met groter gewicht op de centrale maanden). Om dezelfde reden kan ik nog geen afgegladde gemiddelden geven na februari 2009.
Bij de vorige twee vlekkenminima bereikten de afgegladde maandgemiddelden de volgende minima :

7.9	in	mei	1996
12.8	in	september	1986

Jean Meeus

En ik ben natuurlijk optie 4 vergeten, die weliswaar onwaarschijnlijk is, maar niet 100% uitgesloten:
4) Er is geen harde relatie tussen magnetische veldsterkte en grootte/frekwentie van de zonnevlekken, wat we zie is een toevallige samenloop.
Bart

De Livingston en Penn hypothese (nl. dat het contrast tussen de zonnevlekken en de omgeving aan het verzwakken is en dat *bij extrapolatie door de lezer* de zonnevlekken binnenkort niet meer zouden gezien kunnen worden) is wel een interessant discussieonderwerp. "Se non è vero, è ben trovato", zouden de Italianen zeggen.
Het duo voert hierbij drie metingen uit:
- de temperatuur van de umbra (aan de hand van temperatuurgevoelige moleculaire lijnen in het spectrum: vb. van OH of van CN),
- de Zeemansplitsing van de infrarode spectraallijn van Fe I van 1564,8 nm, waaruit men de schommelingen in het magnetisch veld van de zonnevlek kan afleiden (zie meer over het Zeemaneffect in "Heelal", september 1998),
- de helderheid (continu spectrum) van de umbrae.
Er is een duidelijke correlatie tussen deze drie parameters.
Kwaliteit van de metingen:
- de metingen dateren toch al van 1992, dus over een periode die groter is dan een volledige zonnecyclus,
- de metingen gebeuren in het infrarode gebied (en niet in het zichtbaar licht), wat tal van voordelen heeft.
- het aantal metingen is representatief: tussen 1998 en 2005 werden 900 zonnevlekken op die manier onderzocht. Een ander beeld van het aantal metingen is te vinden in http://www.leif.org/research/Livingston%20and%20Penn.png De roze punten (x-jes) geven het contrast weer (met 1 = onzichtbaar) en de zwarte punten het magnetisch veld. De grotere punten (bolletjes) geven de waarde aan van het jaarlijks gemiddelde. De stijgende curve wijst op een verminderd contrast t.o.v. de omgeving, dus op het onzichtbaar worden van de zonnevlek.
Uiteraard zijn er extrapolaties aangebracht die helemaal niet bewezen zijn.
Een mogelijk nadeel is het feit dat het leeuwenaandeel van de metingen plaats vond vanaf 2002-2003, dus vanaf het maximum van de zonneactiviteit tot het huidig minimum. Dit is duidelijk te merken op de laatstvermelde grafiek en ook op de grafiek van http://science.nasa.gov/headlines/y2009/03sep_sunspots.htm. Voordien zijn er inderdaad heel weinig schommelingen als gevolg van de schaarsheid van de metingen. Dit is storend voor de hypothese indien een dalende zonneactiviteit op zich een verminderd magnetisch veld van de zonnevlekken zou teweegbrengen. Is die relatie aanwezig? Daalt het magnetisch veld van zonnevlekken bij een dalende zonneactiviteit? Volgens Leif Svalgaard kan men dat niet in het algemeen stellen, maar het is zeker iets dat men, meer dan tot nu toe het geval was, in het oog zal moeten houden. (Ik heb hierover enkele vragen gesteld in het discussieforum van WUWT, ter gelegenheid van het onderwerp de "Ap Solar Magnetic Index".) Wel is er volgens hem een duidelijke relatie tussen de grootte van de zonnevlekken en de grootte van het magnetisch veld: "Grotere vlekken hebben een sterker magnetisch veld."
Hiermee is het duidelijk dat de waarschuwing van Bart de nodige aandacht verdient. Een trend afleiden tijdens een periode van dalende zonneactiviteit waarbij de vlekken kleiner worden doorstaat de wetenschappelijke kritiek totaal niet. Maar zoals gezegd, er zijn ook waarnemingen vóór 2002.
Verder is er het feit dat het huidig minimum enkele ongewone kenmerken vertoont:
- de ongewoon lange duur
- het groot aantal vlekkeloze dagen (reeds meer dan 700)
- het opmerkelijk groot aantal vlekken zonder penumbra.
De volledige lijst van de zonnevlekken van de cyclus 24 is te vinden op:
http://solarcycle24com.proboards.com/index.cgi?board=general&action=display&thread=704&page=12
In het minimum van 1996 bijv. hadden we wel enkele grotere zonnevlekken:
ftp://howard.astro.ucla.edu/pub/obs/drawings/1996/dr961124.gif
Interessant vond ik het idee van "rbatman" op SolarCycle 24, p. 30 van de huidige discussie.
Wanneer we kijken naar de grafiek (zie vermeld NASA-artikel), bemerken we rond het jaar 1997 een grote negatieve afwijking van de trend. Even later, in de jaren 2003-2007 zien we opnieuw een negatieve afwijking. Die afwijking bedraagt ong. 400 gauss. Nu, in september 2009, komt de trendlijn uit op ~ 2170 gauss. Indien er binnenkort opnieuw een negatieve

afwijking van 400 gauss zou optreden, bereiken we de waarden van ongeveer 1770 gauss, een waarde ligt in het gebied waarbij zonnevlekken niet meer zichtbaar zijn. Immers, volgens een recent artikel van L&P (Sunspots Today: A Cheshire Cat), is ongeveer 1500-1800 gauss de laagste limiet voor het magnetisch veld om nog de donkere markering van zonnevlekken te bewerkstelligen. Dit betekent dat mogelijk nu reeds de periode is gestart waarin alle zonnevlekken niet meer zichtbaar zouden zijn!
Op de magnetrons (die een beeld geven van het magnetisch veld van de zon) zouden de "vlekken" wel nog kunnen gezien worden. Het enige verschil met nu zou zijn dat de vlekken wat meer uitgerekt en wat zwakker zouden voorkomen.
N.B.: Indien men de veronderstelling van L&P lineair doortrekt, zou men, beneden een magnetisch veld van 1500-1800 G, in plaats van zonnevlekken, heldere gebieden zien. Dan spreken we volgens Leif over "faculae". Volgens hem zijn er veel voorbeelden van heldere gebieden met een matig magnetisch veld, maar zonder zonnevlekken.
Ik denk dan Bart enkele maanden geleden "bij gebrek aan zonnevlekken" enkele gebieden met plages via deze lijst heeft getoond.
Mogelijk zijn filters hierbij nuttig. Leif verwees onlangs naar een opkomende "plage" met een magnetisch veld van onder de 1500 gauss. Een beeld van die plage in groen licht (5250) toonde een verheldering maar een beeld in geel licht (5896) toonde een verdonkering. Wanneer je de twee beelden mengt, zie je niets, maar de activiteit blijft uiteraard aanwezig.
De toekomst zal meer klaarheid moeten scheppen over dit heel interessant onderwerp.
Rik

Hier moeten we toch een beetje mee opletten, een "volledige zonnecyclus" is eigenlijk twee zonnevlekkencycli, 22 jaar ipv. 11, het magnetisch veld keert immers om van de ene zonnevlekkencyclus naar de andere, het lijkt me onwaarschijnlijk dat dit hier een groot verschil maakt, maar helemaal uitsluiten kan je 't niet natuurlijk.
Ik vind het een beetje bizar, je zou namelijk verwachten dat als je minder metingen hebt, de schommelingen sterker of even sterk zouden zijn, terwijl hier net het omgekeerde blijft - dat suggereert toch problemen met de methodologie, ofwel voor of na 2002.
Het is inderdaad voorlopig nog wat afwachten, maar het is zeker een nuttige extra parameter om te volgen.
Bart

Hallo iedereen,
De Limburgse ZonWaarnemers hebben nu ook een eigen website!
Je kan hem vinden op: limburgsezon.rvonline.be !
Ruben

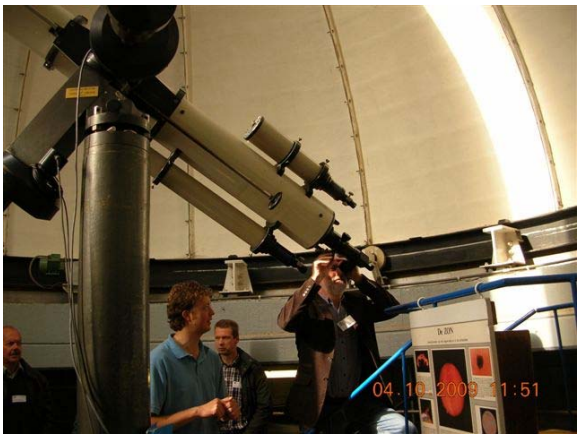
Gisteren hebben zowel franky dubois als ik een zonnevlek gezien dicht bij de rand op de zon tijdens het jvs vvs weekend in het europlanetarium.
Na verder opzoek werk ben ik tot enige conclusie gekomen. Gezien de ligging de hoogte en de rotatie tijd van zonnevlekken, was de vlek hoogst waarschijnlijk nog het NOAA 11026 gedeelte.
Deze zit nu echt achter de rand vandaag. Maar gisteren was hij dus nog te zien. Nu deze vlek is wel al opgelost geweest op dag 26 septebmer 2009: hier had ik hem niet meer op de zon kunnen opmerken.
Dus bij deze mijn bedenking.
P.J.Dekelver

Het gaat inderdaad om de actieve regio waar 11026 zichtbaar was. Het vlekje was op 3 oktober ook zichtbaar (zie de solar-observers mailinglist), ik heb zelf geen waarneming van die dag. Gisteren heb ik het dan ook opgemerkt maar de waarneem omstandigheden waren niet zo goed en ik heb het niet meegeteld (soms zichtbaar, dan weer niet). Kanzelhöhe had een C2 type, wat dachten jullie?
Jeffrey

We waren met enkele zonnewaarnemers samen in het Europlanetarium gisteren.
Dat waren : Hendrik De Backer , Edwin De Ceuninck , J.P.Dekelver , Jef Claes ,F.V. Loo , ikzelf en sorry als ik nog iemand vergeten ben.We hebben onze waarneming gedaan met de 20cm refractor van de sterrenwacht. Iedereen zag rond 12.00h mezt een vlek aan de rand in een helder fakkelveldje.
Overigens een heel geslaagde zondag daar in de Kempen , de voordracht van Jan Janssens over de 24ste zonnecyclus was zeer verhelderend !!Met dank aan Jef en Pieter-Jan voor de rondleiding in de sterrenwacht.
Franky

Bedankt voor het compliment!
De sterrenwacht heeft inderdaad een metamorfose ondergaan en het ziet er allemaal picobello uit.
Wat NOAA 1026 betreft: het bewuste vlekje was duidelijk zichtbaar in SOHO-opnamen van 00:43 en 06:26 UT, maar was niet meer te zien op beelden van 18:59UT. Ukkel heeft het niet gezien, en ook NOAA heeft 0 voor het dagelijkse zonnevlekkengetal.
Jan

Twee astrolab leden Franky en ik zijn zondag 03/10/2009 vanaf 09.30 Hr.naar het VVS WE te Genk Europlanetarium geweest .
Het was was een echte meevaller !
De opkomst was echter niet te talrijk maar daarom niet minder interessant .De Zondag was meer amateur gericht met enkele interessante spreekbeurten en voorstellingen . Ook de zon was even van de partij en er was zelfs een vlekje te zien .
Natuurlijk de verrijkende gesprekken tussen de leden en tussen pot en pint zijn eveneens de hoogtepunten op zo'n evenementen .We hebben er ook een lekkere middagmaaltijd (Friet met stovers en groenten a volonté)genomen in het Bloso restuarant.
Om 18.30 Hr. keerden we huiswaarts .
Edwin .







IK heb getracht mijn hershell prisma wat veiliger te maken door het spiegeltje er uit te halen , en er een langer stuk aan te zetten, met daar aan een cooling fan.
Achter de cooling fan hangt een stuk mat plastiek, dat tegen hoge temperatuur kan.
De bedoeling is dus geen gevaarlijk beam straal meer te hebben. Het gat waar normaal het licht uit komt, komt nu warme lucht uit, omdat de cooling inwaarts blaast.
Enfin het is nog een prototype, ben niet zeker of het vergenoeg is.
Zie bijlage voor een eerste resultaat
P.J.Dekelver



Tijdens een opklaring zag ik een nieuw groepje. Ik telde 6 vlekjes.
Naar schatting op 15°N en 20°O (of 210°)
Kijken.
Hendrik De Backer

Vandaag richten de VDAB samen met Astrolab en een tweetal scholen een bijzonder evenement in waarbij een twintigtal kinderen een vraag konden stellen aan Frank Dewinne in het ISS , de Ieperse radio club zorgde voor de verbinding !
Daardoor kon ik vandaag slechts laat mijn waarneming doen (14.27U.T.)
Tot mijn verbazing waren twee groepjes te zien , een B10 en wat hoger een A1 beide op het noordelijk halfrond.
Bij nader toezien was de A1 vlek Noaa groep 11028 terwijl de grotere groep nog geen nummer kreeg.
Nu voor het eerst een fotografische dubbelopname gemaakt met de nieuwe kijker , een 15cm F8 refractor.
de beelden werden gemaakt met een Canon 500D.
De twee opnames die ik gebruikte om de positie te bepalen werden uitvergroot tot 50cm diameter.
Hierbij de posities :
Noaa 11028 +27.1 / 208.3
De B10 groep , leider : +14 / 213.2
de volger +13.1 / 209.8.
Zijn er mensen die vandaag positie bepalingen hebben gedaan ? Enkel om mij waarden te toetsen.
Franky

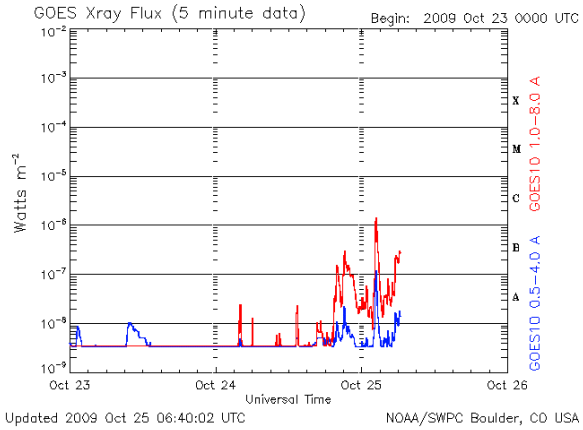
Ja Franky, ik was eveneens verbaasd toen ik om 14u25 UT mijn waarneming deed en twee groepjes zag. Ik dacht ook eerst dat het een A1 vlekje was maar neen ik zag er twee: een dikker vlekje en wat verder een kleiner, voor mij dus een B2 groepje. Wat mij wel opviel is dat de grotere groep (nummer?) zich redelijk zuidelijk bevindt, iets ten noorden van de evenaar, wat uw positiebepaling bevestigt. (graden kan ik niet geven)
Lieve

Ik heb gisteren (23.10.09) mijn waarneming gedaan om 10.45 UT. Ik heb alleen de nieuwe groep gezien en telde 6 vlekjes. Omdat ze zo klein waren kon ik ze niet projecteren, maar ik heb ze dan wel zo goed mogelijk ingetekend op de plaats waar ze stonden. (Er zit immers een draad in mijn oculair en zo kan ik ongeveer de juiste positie intekenen ten opzichte van de O-W lijn.)
Voor de positie berekende ik +16° en 20°O ofte 209,5°.
De positie die jij berekende zal dus wel correct zijn.
Hendrik De Backer

Ondanks de lage breedte van NOAA 1029 gaat het hier wel degelijk over een groepje van de nieuwe cyclus.
Het heeft dezelfde magnetische polariteit als de hoger gelegen NOAA 1028. Zie
http://sohowww.nascom.nasa.gov/data/realtime/mdi_mag/512/
Jan

Zet de telescopen buiten. NOAA 11029 is uitgegroeid tot een zeer mooie vlekkengroep. Ik telde net tussen de wolken door 13 vlekken en op het eerste zicht is het een Eac groepje (of een grote Dac).
Tekening volgt later.
Gubbels Guido

En er zit al wat activiteit in , zie bijlage !! Kan je volgen op : http://www.swpc.noaa.gov/rt_plots/xray_1m.html
Franky



27 okt 2009 Ik heb vandaag de zon waargenomen in zichtbaar en H-alpha en opnamen gemaakt. Bij de verwerking bepaal ik dan de positie van de zonnevlekken met "Helioviewer" Met de datum en uur en de juiste assen in te geven kan dan de positie bepaald worden dan controleer ik deze positie met beelden van de waarneming in Ukkel en soms anderen
Ik begin nu wel te werken met andere software voor een DMK31, maar de opnamen van de volledige zon in wit licht gebeurt nog steeds met de LPI op dezelfde kijker als voorheen.
Echter valt het mij op dat er verschillende posities zijn volgens de observatoria Hieronder de positiebepalingen aan de hand van "Helioviewer" van de groep 1029

Soho	Catania	ROB(Ukkel)	Eigen
+29°	+30°	+42°	+41° Breedte
150°	144°	158°	156° Lengte

Het verschil is wel groot. De marge moet zeker onder de 5 graden liggen Kan het zijn dat ergens de N-Z en O-W niet exact zijn weergegeven op de opnames ?
En weet iemand waar de juiste coordinaten te vinden zijn (om te vergelijken) of wat de juiste positie is? Of welke jullie waarnemingen zijn?
Rik Blondeel

Op www.swpc.noaa.gov/ftpdir/forecasts/SRS/1027SRS.txt vind je de juiste coördinaten.
Elke dag kijk ik daar de coördinaten van zonnevlekken na. Voor 11029 geeft men voor 27 oktober breedte 16°N , lengte 212 L°
Hendrik De Backer

Zoals Hendrik reeds aangaf zijn je posities compleet verkeerd. In de 4 gevallen.
Heb je rekening gehouden met de correcte oriëntatie van het zonnebeeld? Met de P-hoek?
Hier alvast een Excel-file die ik gebruik voor de berekening van de coördinaten van zonnevlekken. Je hebt enkel de straal van de zonneschijf, de afstand van het middelpunt tot de vlek, en de hoek vanuit het noorden langs het oosten tot de vlek nodig. Zie http://books.google.be/books?id=tMdC9ocK-40C&pg=PA18&lpg=PA18&dq=zon+en+aarde&source=bl&ots=hx418WwBm5&sig=7HaIgjv871Uq7NjdIjTA0MFT8R0&hl=nl&ei=mCnnStKAPcHEQbPiZGGBw&sa=X&oi=book_result&ct=result&resnum=10&ved=0CCAQ6AwCQ#v=onepage&q=&f=false (pag. 190 van mijn boek). Opgelet: de SOHO-beelden zijn al automatisch gecorrigeerd voor de P-hoek.
Jan

Vandaag de ganse namiddag in Astrolab geweest , wel de zon kunnen waarnemen maar geen positiewaarnemingen kunnen doen. Mijn methode is nog steeds in testfase maar ik wil u de resultaten niet onthouden.
Gisteren (26/10) kon ik dubbelopnames maken om 08.29 U.T. met volgende resultaten :
Leidende vlek van de groep : +16.5 / 213.9
Middelpunt van de groep : +14.6 / 206.7
Dat is een dikke graad hoger dan de posities die ik op 25/10 bepaalde. De opnames zijn gemaakt met een 150mm F8 refractor en fotografische Baader folie 1/3200sec belicht , er zit ongeveer anderhalve minuut tussen de eerste en de tweede opname.
De uit te meten beelden worden tot 50cm geprojecteerd.
Franky

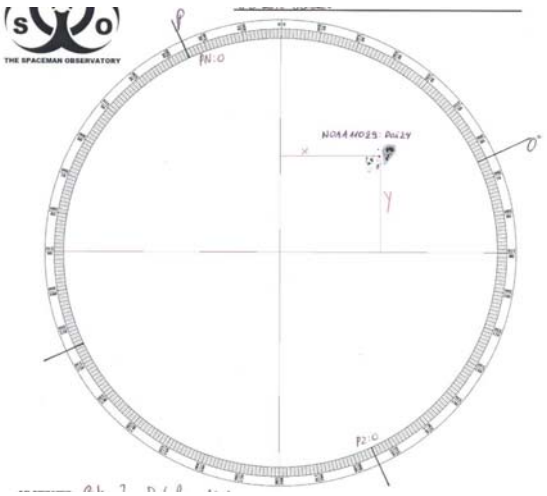
Jan en Hendrik,
Inderdaad zijn alle posities fout.
Bij het ingeven van de oost-west bepaling is er iets fout. Gebaseerd op de initiële instelling van "Helioviewer" op de nieuwe laptop. De orientatie (P-hoek), datum en uur werden correct ingevoerd, enkel oost-west werd omgewisseld. Bij correctie heb ik als posities :

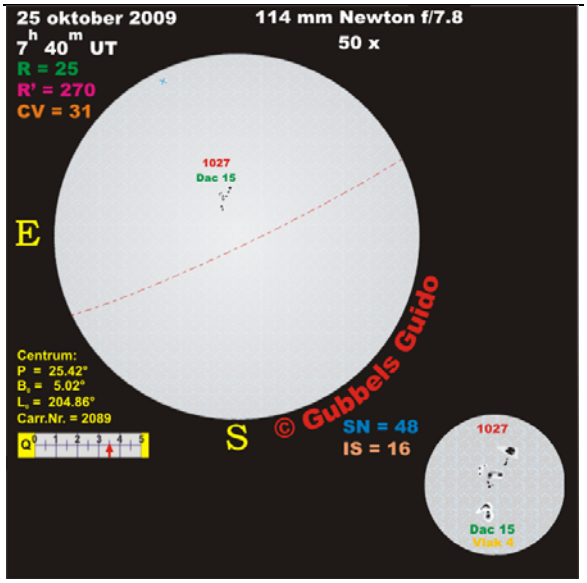
ROB-Ukkel		Eigen
16°	16°	breedte
215°	216°	lengte

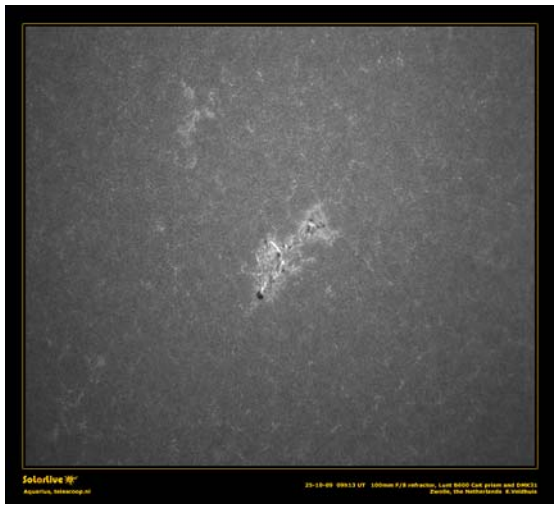
Maar het verwonderlijke is dat zowel Soho als Catania een slecht georiënteerd beeld weergeven. Andere sites geven soms enkel maar een tekening zonder vermelding van richting, en kunnen niet ingevoerd worden in "Helioviewer"
Bedankt en ik zal mijn beeldjes zo aanpassen
Rik

Het SIDC (Ukkel) heeft de voorlopige zonnevlekkengetallen van oktober 2009 meegedeeld. Het maandgemiddelde is 4.6. Dit is niet veel hoger dan het gemiddelde van september (4.2), ondanks de flinke vlekkengroep die van 23 tot 30 oktober te zien was.
Er waren 21 vlekkenloze dagen. Onder andere was er op 31 oktober geen vlek te zien op de zonneschijf.
Jean

Ik deed tot nu toe ook geen positie bepaling, misschien ook eens leuk om te proberen dacht ik zo.
Dus ik pakte gauw mijn tekening en begon te rekenen. En idd vrij gemakkelijk, via helioviewer verwerk ik de gegevens. Zie bijlage.
Ik pak het midden van de vlekken groep. Is dit zo goed?
Resultaten 16° Breedte, 215° lengte
P.J.Dekelver







SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 460 from 2009 Oct 19

SOLAR ACTIVITY
Just before the start of the period (Oct 16 and Oct 17), a weak active region near central meridian in the Southern solar hemisphere produced eruptions/EIT waves.
During the period itself, solar activity was quiet until Oct 24/25, when NOAA active region 11029 increased considerably in size and complexity and started to flare at the C-class level.

GEOMAGNETIC ACTIVITY
A shock was observed in the ACE solar wind around midnight 21/22 october. The solar wind speed jumped up from 280 to 340 km/s and the z-component of the interplanetary magnetic field turned southward for about 10hours. The consequence of that was geomagnetic activity of Kp=4 magnitude. This shock can be traced back to the eruption/EIT wave observed near central meridian on Oct 17, 19h00.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 461 from 2009 Oct 26

SOLAR ACTIVITY
The solar activity during the past week was dominated by the active region with NOAA number 1019. This active region grew rapidly to a beta-gamma region and produced several C-flares during the course of the week.
CACTUS detected two CME\\\'s originating from this AR: one on october 29th and another one on october 31st.

GEOMAGNETIC ACTIVITY
Geomagnetic conditions were mostly quiet during the past week. On october 30th, the Kp index reached level 4. These unsettled geomagnetic conditions were caused by a sector crossing.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 462 from 2009 Nov 02

SOLAR ACTIVITY
The only sunspot group observed during the week (on November 5 - 8) was a weak and small NOAA AR 1030, Catania number 23. It did not produce any flaring activity. A small low-latitude coronal hole in the northern hemisphere reached the solar central meridian on November 4. The fast solar wind stream emanating from this coronal hole arrived to the Earth in the evening of November 8 (see below).

GEOMAGNETIC ACTIVITY
During the most of the week, the Earth was inside a very slow solar wind flow (250 - 400 km/s). The interplanetary magnetic field magnitude was at a weak to average level, so the geomagnetic conditions were quiet. On November 8 the solar wind speed started to increase and reached 470 km/s. This faster solar wind stream was emanating from a small low-latitude coronal hole (see above). The interplanetary magnetic field magnitude rose up to around 11 nT. However, due to a relatively low solar wind speed, only a weak geomagnetic disturbance resulted. The reported peak values of the K index were 2 (Dourbes), 3 (NOAA) and 4 (IZMIRAN).

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 463 from 2009 Nov 09

SOLAR ACTIVITY
Solar activity was very low during the week with no significant flaring activity.

GEOMAGNETIC ACTIVITY
Geomagnetic activity remained at quiet levels during the whole week.

SIDC Weekly bulletin on Solar and Geomagnetic activity WEEK 464 from 2009 Nov 16

SOLAR ACTIVITY
Solar activity was very low during the whole week. Up to three active regions with sunspots were observed in the northern solar hemisphere. Two of them received a NOAA numbering, NOAA AR 1032 and NOAA AR 1033. One was labeled as an Halpha plage, NOAA HaP 1031. Sunspots were observed in all three regions by the Catania observatory.
No significant flaring activity was noticed.

GEOMAGNETIC ACTIVITY
Geomagnetic activity was very low during the whole week.
