Sonnenflecken-Beobachtungen in der ersten Hälfte des Jahre 1849

Objekttyp: Chapter

Zeitschrift: Mitteilungen der Naturforschenden Gesellschaft Bern

Band (Jahr): - (1849)

Heft 160-161

18.09.2024

Nutzungsbedingungen

PDF erstellt am:

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern. Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

Ein Dienst der *ETH-Bibliothek* ETH Zürich, Rämistrasse 101, 8092 Zürich, Schweiz, www.library.ethz.ch

Nr. 160-161.

R. Wolf, Nachrichten von der Sternwarte in Bern.

X. Sonnenflecken-Beobachtungen in der ersten Hälfte des Jahres 1849.

(Vorgetragen den 21. Juli.)

Der Zustand der Sonnenoberfläche wurde fortwährend möglichst oft beobachtet, und zwar zählte ich im

Januar.	•	•	•	٠	•	16	Beobachtungstage,
Februar	•	•	•	•	•	24	=
März		٠	•	•	•	23	-
April		•	٠	•		25	<u>-</u>
Mai	•	•	٠	•	•	28	#
Juni	•	•	•	•	•	28	-

Im Ganzen 144 Beobachtungstage,

deren Ergebnisse hinsichtlich der Anzahl der Gruppen und Flecken und der mehr und weniger auffallenden Fackeln und Schuppen in der beiliegenden Tafel verzeichnet sind. Dieselbe zeigt für jeden Monat 5 Columnen:

- A. gibt die Bewölkung, insofern sie Einfluss auf die Beobachtung ausübte, und zwar bezeichnet 1 dass die Sonne frei gewesen, 2 dass sie durch Wolken beobachtet worden und 3 dass sie gar nicht gesehen werden konnte;
- B. bezeichnet das zur Beobachtung angewandte Instrument, und zwar 1 die so oft als möglich angewandte Vergrösserung 64 eines vierfüssigen Frauenhofers, 2 das an ungünstigen Tagen und bei Ausslügen gebrauchte Ocular 4 eines der grössern Plössl'schen Feldstecher;
 - C. gibt die Anzahl der beobachteten Gruppen;
 (Bern. Mitth. August 1849.)

Sonnenflecken-Beobachtungen A. 1849.

Januar. Februar.	März.		
ABCDEABCDE	ABCDE		
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$egin{bmatrix} 2 & 2 & 4 & - & - \ 2 & 2 & 5 & - & - \end{bmatrix}$		
2 3 - - - 1 1 7 40 1 3 1 15 - 1 1 2 2 - - 4 3 - - - 1 1 7 27 2	$\begin{bmatrix} 2 & 2 & 3 & -2 & 2 \\ 1 & 1 & 6 & 12 & 2 \end{bmatrix}$		
4 3 1 1 7 27 2	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$		
$\begin{bmatrix} 3 & - & - & - & 1 & 1 & 9 & 22 & 2 \\ 5 & 3 & - & - & - & 1 & 1 & 9 & 22 & 2 \end{bmatrix}$	1 2 2		
$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{vmatrix} 1 & \tilde{1} & \tilde{7} & 24 & 2 \end{vmatrix}$		
7 3 2 2 3	1 2 3		
8 3 - - - 1 1 10 21 2	1 2 4		
8 3 1 1 1 10 21 2 9 3 1 1 1 10 35 2 10 3 3 1 11 3 1 2 8 20 -	1 1 7 15 2 1 2 2 - - 1 1 7 24 2 1 2 3 - - 1 2 4 - - 1 2 3 - - 2 2 2 - - 1 1 5 20 2		
10 3 - - - 3 - - - -	2 2 2		
11 3 - - - 1 2 8 20 -	1 1 5 20 2		
12 3 - - - - 1 1 9 56 1 13 3 - - - - 1 1 11 64 1 14 3 - - - - 1 2 7 - - 15 2 2 4 - - 3 - - - - 16 1 2 5 - - 2 2 6 - - 17 1 2 9 25 - 1 1 15 40 1 18 1 1 11 60 1 1 2 8 - - 19 1 2 10 25 - 1 1 11 36 2	1 1 5 20 2 1 1 7 30 2		
12 3 - - - 1 1 9 56 1 13 3 - - - - 1 1 11 64 1 14 3 - - - - 1 2 7 - -	3		
14 3 - - - 1 2 7 - -	3 3		
15 2 2 4 3	3		
15 2 2 4 3 17 1 2 9 25 - 1 1 1 15 40 1 18 1 1 11 60 1 1 2 8	3		
17 1 2 9 25 - 1 1 1 15 40 1 18 1 1 11 60 1 1 2 8	1 2 4 14 2		
18 1 1 11 60 1 1 2 8	1 1 7 30 2		
19 1 2 10 25 - 1 1 1 136 2 20 1 2 11 1 1 1 13 60 1	11 2 4		
20 1 2 11 1 1 1 13 60 1	1 1 5 30 2		
21 1 1 1 2 75 1 2 1 12 - 1 22 1 1 9 46 1 3	1 1 5 30 2		
22 1 1 9 46 1 3	1 1 6 35 2		
23 2 2 10 - 2 1 1 1 158 1 24 1 2 10 1 1 1 14 40 1			
24 1 2 10 1 1 1 1 40 1			
25 1 1 10 65 1 1 1 10 68 2 26 1 1 10 76 1 2 1 10 - 2	1 2 3		
26 1 1 1 10 76 1 2 1 10 - 2	3		
27 1 1 10 95 2 2 2 2 28 2 1 9 63 1 1 1 7 36 1	1 2 4		
28 2 1 9 63 1 1 7 36 1	$ \begin{vmatrix} 1 & 2 & 4 & - & - \\ 1 & 1 & 12 & 50 & 1 \\ 2 & 2 & 2 & - & - \end{vmatrix} $		
29 3 30 2 1 9	2 2 2		
20 1 2 11 - - 1 1 13 60 1 21 1 1 12 75 1 2 1 12 - 1 22 1 1 9 46 1 3 - - - - - 23 2 2 10 - 2 1 1 11 58 1 24 1 2 10 - - 1 1 11 58 1 24 1 2 10 - - 1 1 11 40 1 25 1 1 10 65 1 1 1 10 68 2 26 1 1 10 95 2 2 2 2 2 - - 28 2 1 9 63 1 1 1 7 36 1 29 3 - - - - - - - - - 30 2 1 9 - - - - - - - <td< td=""><td>13</td></td<>	13		
31 3 - - - -	1 1 11 58 1		

Sonnenflecken-Beobachtungen A. 1849.

- D. gibt die Anzahl der in sämmtlichen Gruppen gezählten Einzelslecken;
- E bezieht sich auf die Fackeln und Schuppen, und zwar bezeichnet 1 ihre gewöhnliche, 2 ihre ausserordentliche Häufigkeit und Intensität.

Die bei den zwei frühern Mittheilungen über Sonnenflecken ausgesprochenen Bemerkungen sind im Ganzen auch durch die Beobachtungen dieses Halbjahrs bestätigt worden, und die letztern veranlassen nur zu folgenden wenigen Einzelnheiten:

- 1) Die Beobachtungen vom Januar bis Juni 1849 zeigen durchschnittlich 7 Gruppen mit eirea 37 Einzelnsleckenso zwar, dass in den ersten Monaten des Jahres sich ein viel grösserer Reichthum zeigte, als in den spätern Monaten. Wenn übrigens die Tafel für den 13. Mai bei ganz hellem Himmel keinen Flecken zeigt, so deutet diess, da an diesem Tage wegen Abwesenheit von Bern nur ein schwaches optisches Mittel angewendet werden konnte, jedenfalls nur auf ärmliche Ausstattung der Sonne, und es soll damit nicht behauptet werden, dass sie wirklich an jenem Tage sleckenfrei gewesen.
- 2) Betreffend die Grösse und Ausdehnung einzelner Flecken und Gruppen kann bemerkt werden, dass die Sonne am 3. Januar eine Gruppe von circa 220" Länge und 105" Breite zeigte, dass die Summe der Flecken (mit Auschluss der Halbschatten) am 13. Februar auf 40 Millionen Quadratmeilen geschätzt wurde, eine dichte Gruppe am 5. Mai auf circa $3\frac{1}{2}$ Quadratminuten, dass am 8. und 19. Juni ein Flecken von freiem Auge gesehen wurde etc.
- 3) Abgesehen von dem häufig durch Dünste veranlassten Vibriren des Sonnenrandes, erscheint derselbe nicht immer gleich scharf. Besonders auffallend war mir in

dieser Beziehung eine förmlich bergartige Erhöhung, welche sich am 27. Januar an einer Stelle des Sonnen-randes zeigte, an der eben eine ungewöhnlich starke Fackelgruppe stand.

- 4) Der Fleckenstand am 1. April war mir besonders merkwürdig, weil die Gruppen ungewöhnlich schön die beiden Hauptsleckenzonen zu beiden Seiten des Sonnenäquators repräsentirten. Die (im astronomischen Fernrohre) obere Fleckenzone scheint meist reicher zu sein, als die untere.
- 5) Die Mittheilung von Busolt über die Färbung der Flecken und Schuppen im 76. Bande von Poggendorfs Annalen rief mich neuerdings zu betreffenden Beobachtungen: Wenn ich durch Nebel oder streifende Wolken die Möglichkeit erhielt die Sonne ohne Dämpfglas zu betrachten, so stellten sich mir beständig die Flecken und Halbschatten ohne die mindeste Färbung dar, - genau so, wie ich es in Nr. 144 der Mittheilungen weitläufiger beschrieb. Legte ich dagegen bei reinem Himmel das Dämpfglas weg, und fing das Bild auf Papier auf, dann zeigte sich mir Aehnliches wie es Busolt beschrieben hat, - die Halbschatten zeigten sich bräunlich, die Flecken (einzelne Male auch die Schuppen, nur in schwächerm Grade) blau-violet. Dabei aber machte ich gleichzeitig die Bemerkung, dass sich auch am Sonnenrande nach Innen eine bräunliche, nach Aussen eine violette Farbe zeigte, - dass sämmtliche Färbungen um so auffallender wurden, je stärker die angewandte Vergrösserung, d. h. je weniger scharf das Bild war. Stelle ich das Letztere mit dem Ergebniss der directen Beobachtungen zusammen, so sehe ich mich genöthigt, bis auf Weiteres die Flecken etc. für farblos zu halten, und die von Busolt bemerkten Farben einer optischen Täuschung zuzuschreiben.

6) An den berüchtigten kalten Tagen im Mai sah ich, so viel es mir meine damaligen Umstände erlaubten, nach der Sonne; aber ich konnte nie etwas von vorbeistreifenden Körpern bemerken, wie Erman's Erklärung jener Tage muthmassen liess. Ueberhaupt sah ich, ausser Mercur, noch nie einen fremden Körper über die Sonne gehen, so oft und lange ich sie auch schon betrachtete.

Die aufmerksamste Betrachtung einzelner Flecken mit allen mir zu Gebote stehenden optischen Hülfsmitteln, und häufiges Nachdenken über das Gesehene, konnten mich leider bis jetzt noch nicht auf eine mir stichhaltig scheinende Ansicht über das Wesen der Flecken führen, — nur allenfalls zu dem negativen Resultate, dass die verschiedenen bis jetzt aufgestellten Theorien kaum richtig sein werden.

XI. Sternschnuppenbeobachtungen vom 8. bis 11. August 1849.

Obschon ich dies Jahr keine bestimmte Verabredung für Beobachtung der Auguststernschnuppen getroffen hatte, nahm ich dieselben doch nach Kräften zur Hand, und fand in meinen Schülern: Ott, Risold und Lamarche, so bereitwillige Hülfe, dass, abgesehen von einigen momentanen Ausnahmen, je Dreie auf das Erscheinen der Sternschnuppen aufmerken konnten, während der Vierte notirte. So wurde vom 8. bis 11. August, obschon die Witterung nur theilweise begünstigte, die schöne Anzahl von 609 Sternschnuppen gesehen, über deren Erscheinen Folgendes mitgetheilt werden mag.

Schon am 7. August erregten einige grössere Sternschnuppen in der Cassiopeia und im Ophiuchus meine