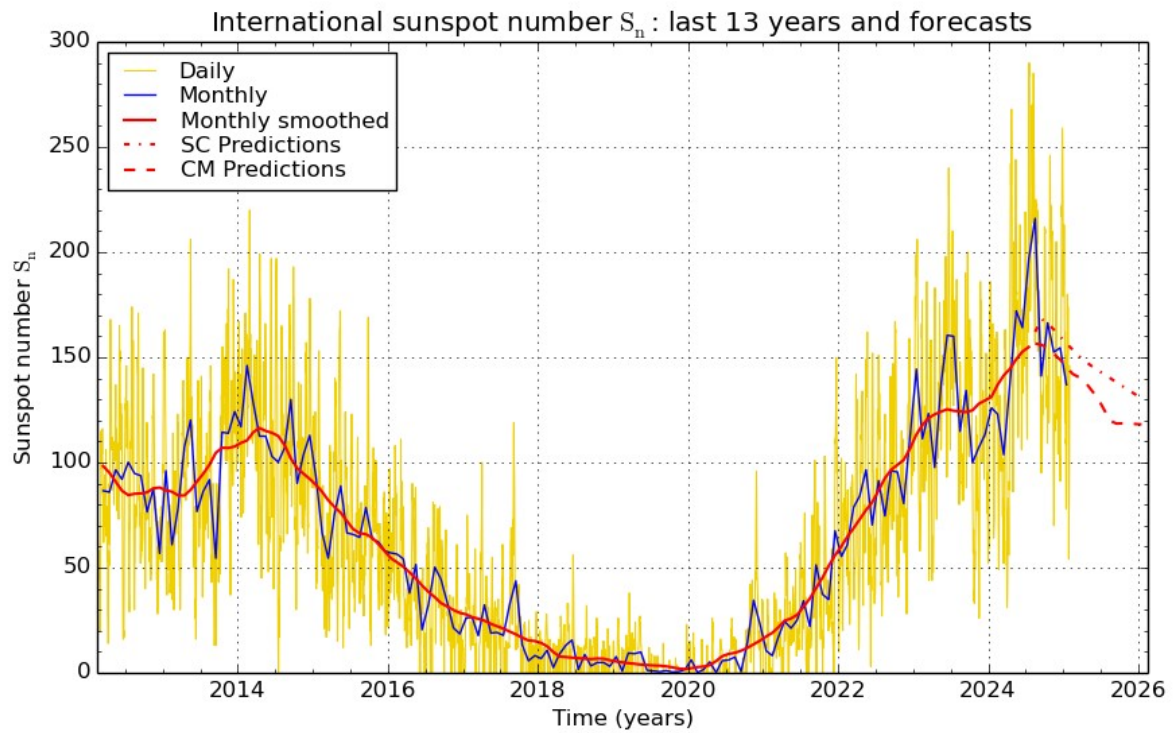


Das Jahr 2025

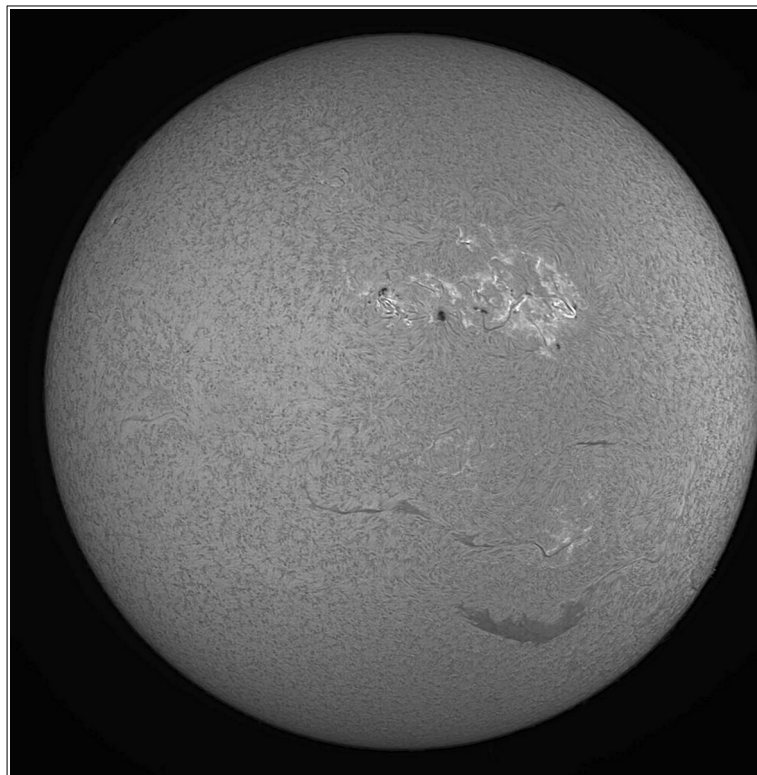
Ende 2024 wurde das Maximum des gegenwärtigen Fleckenzklus erreicht, was sich an der Grafik des SILSO andeutet:



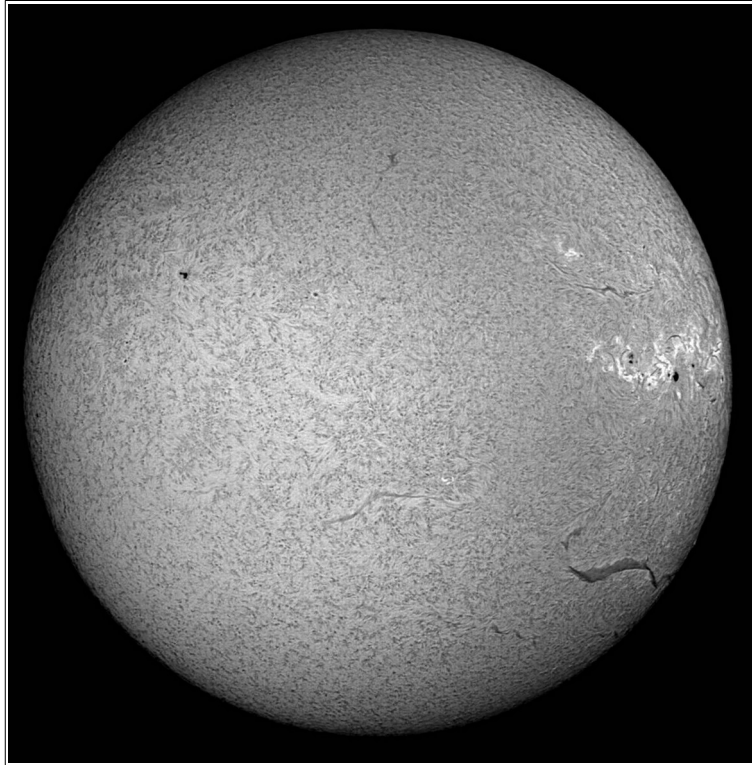
SILSO graphics (<http://sidc.be/silso>) Royal Observatory of Belgium 2025 February 1

Februar und März:

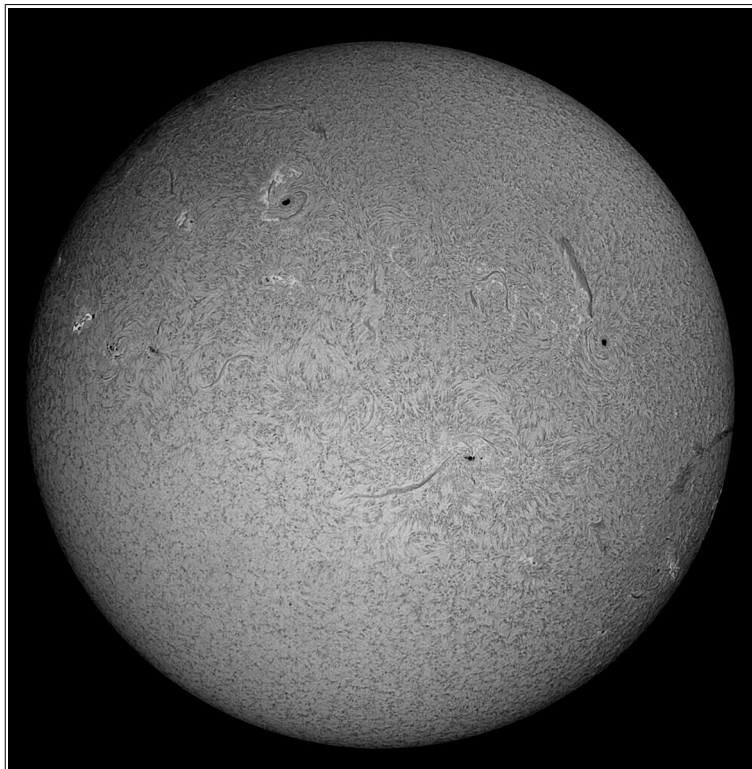
04. 02. 12:10 UT



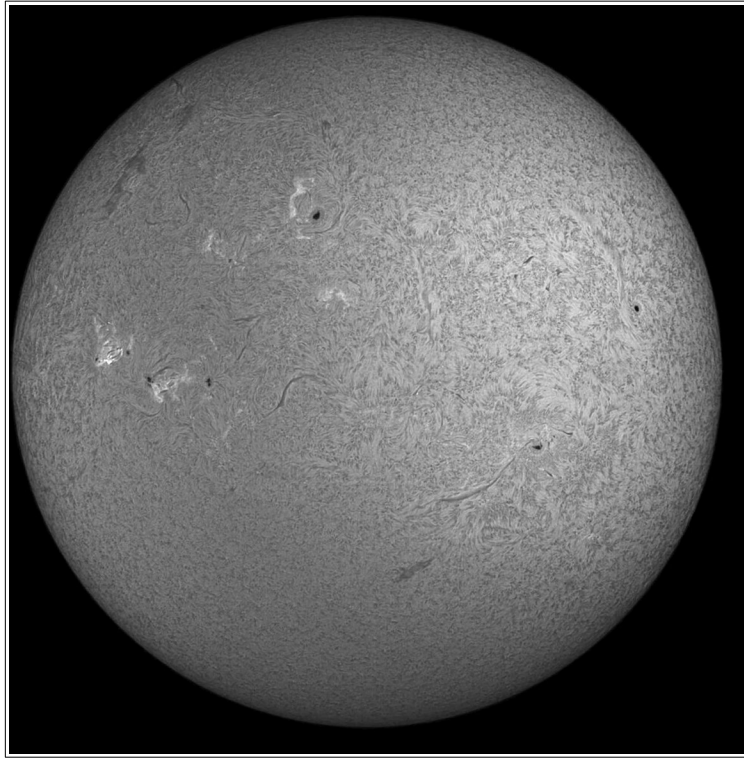
08. 02. 12:15 UT



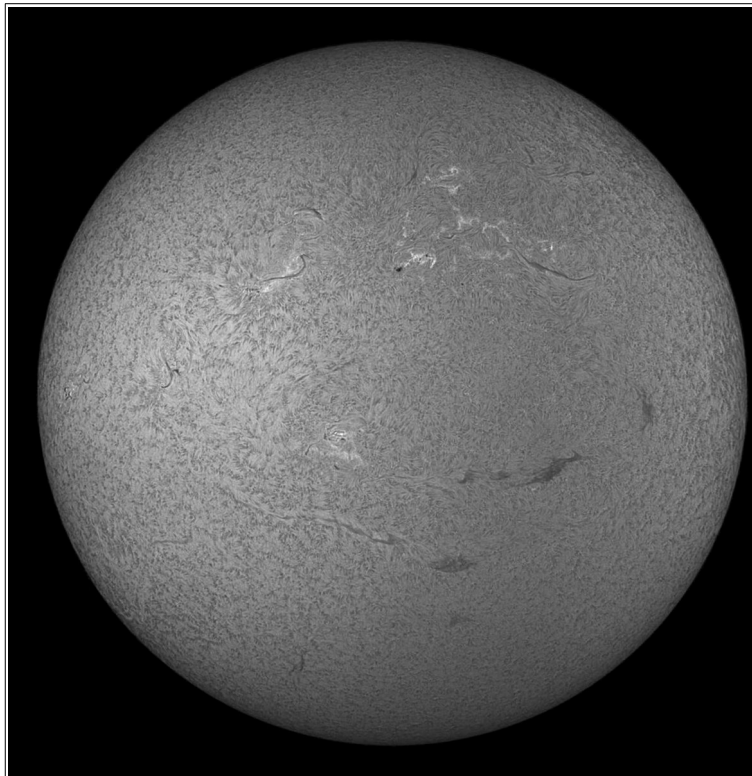
17. 2. 12:55 UT



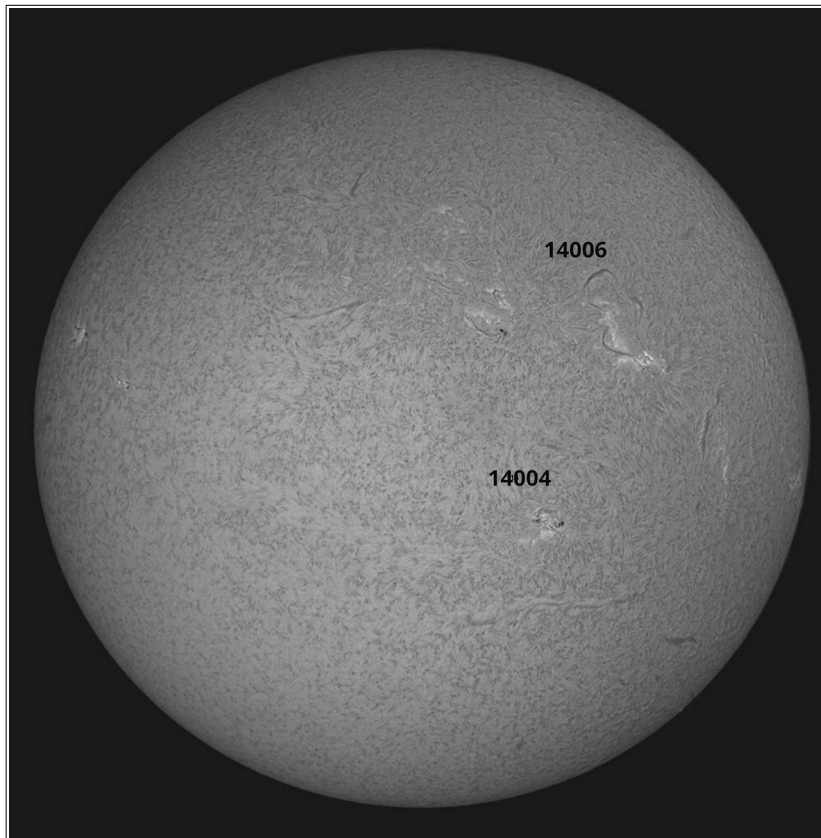
18. 2. 12:59 UT



01. 03. 14:14 UT



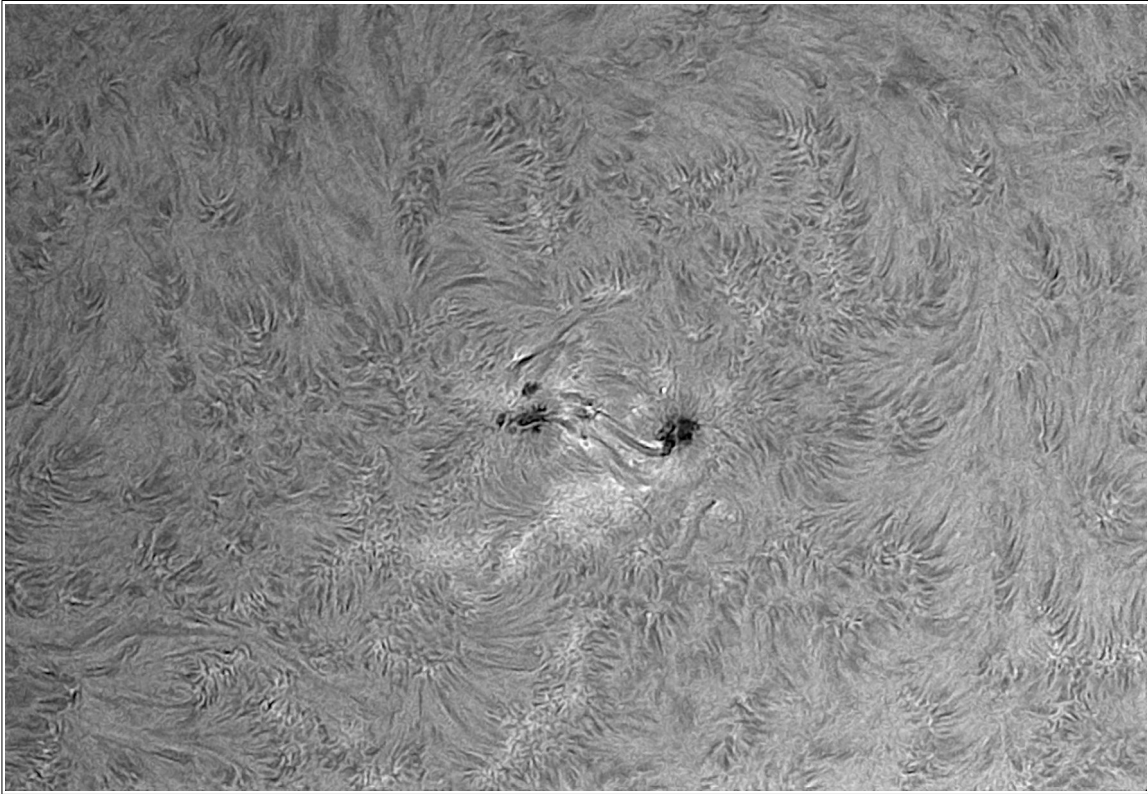
02. 03. 13:03 UT



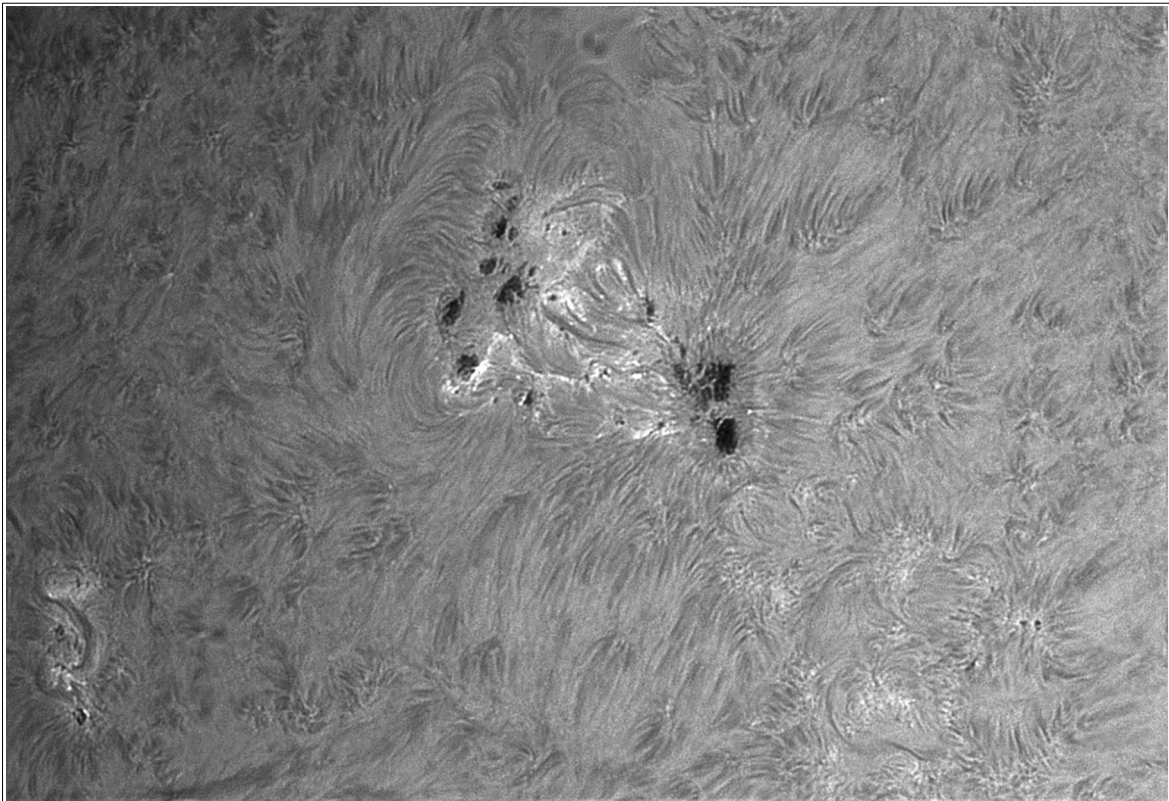
Die 14006 im Detail am 2.3. um 12:42:



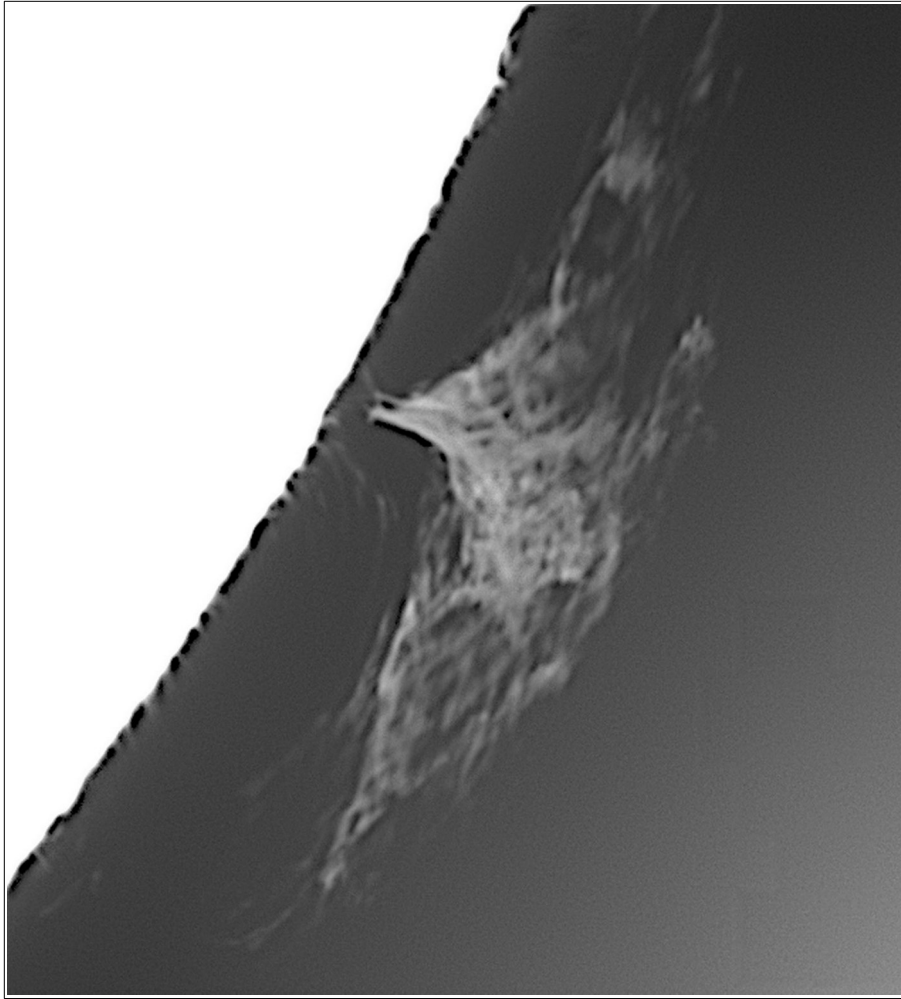
... und die 14004 um 12:44 UT



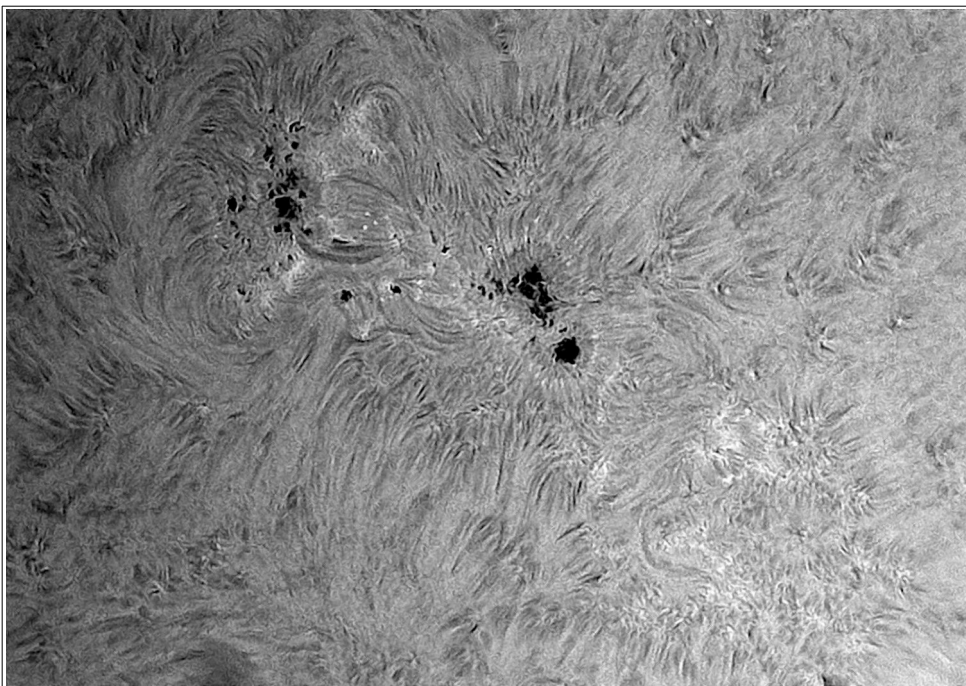
Am 4.3. erscheint am östlichen Sonnenrand die AR 14012 (13:09 UT):



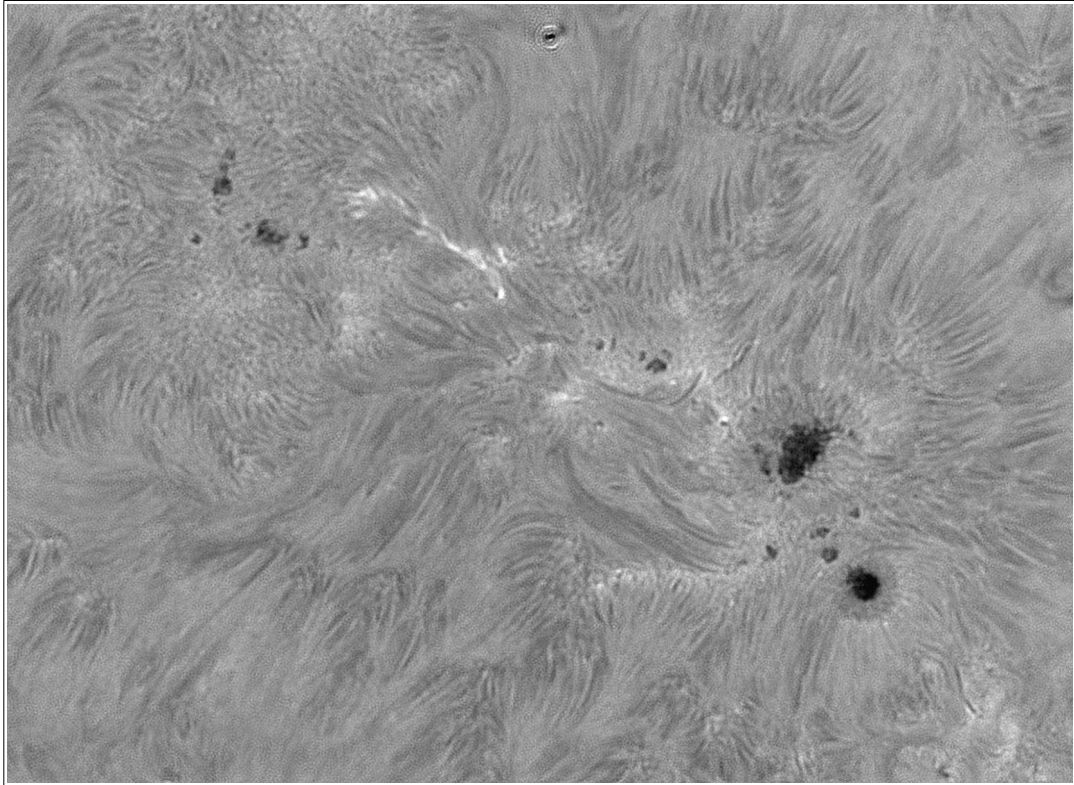
Vom 5.3. 13:13 eine Protuberanz am westlichen Sonnenrand:



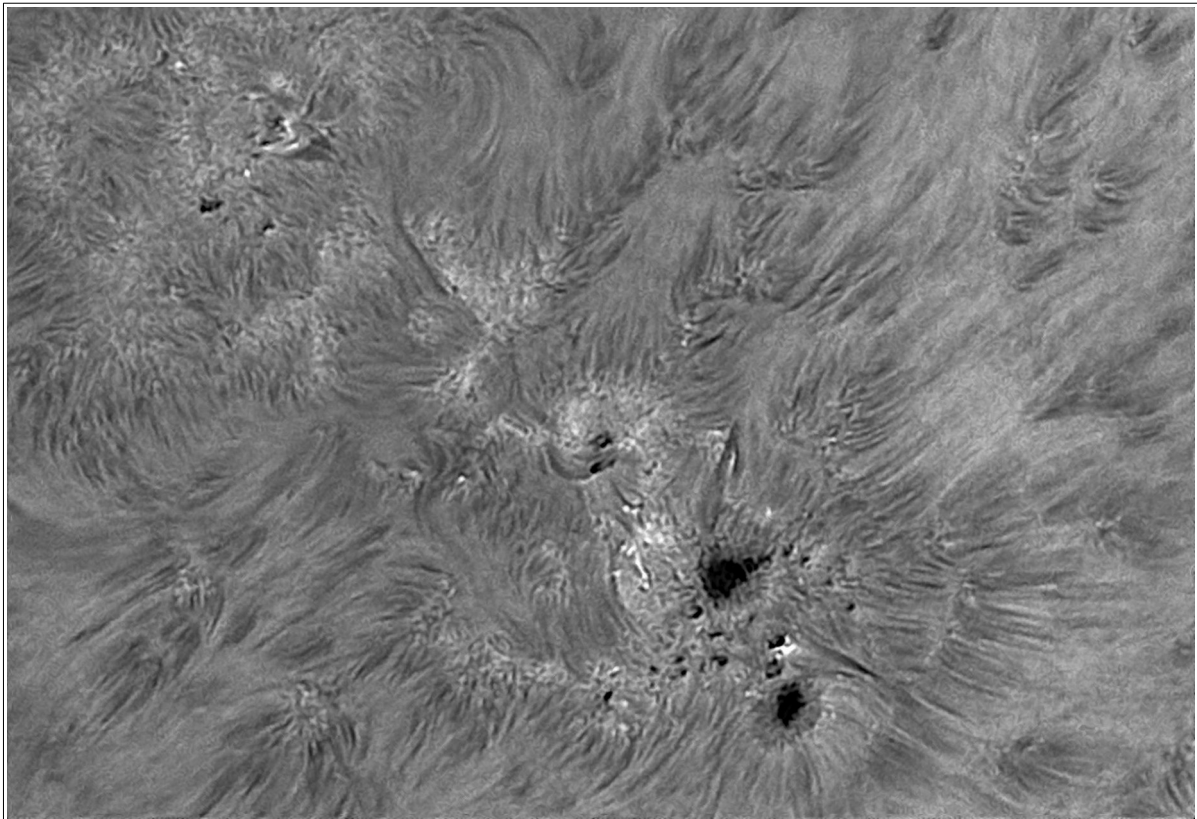
Die weitere Entwicklung der Gruppe 14012 am 5.3. um 13:17 UT:



... und am 8.3.um 13:48 UT (die Fleckengruppe dehnt sich aus):



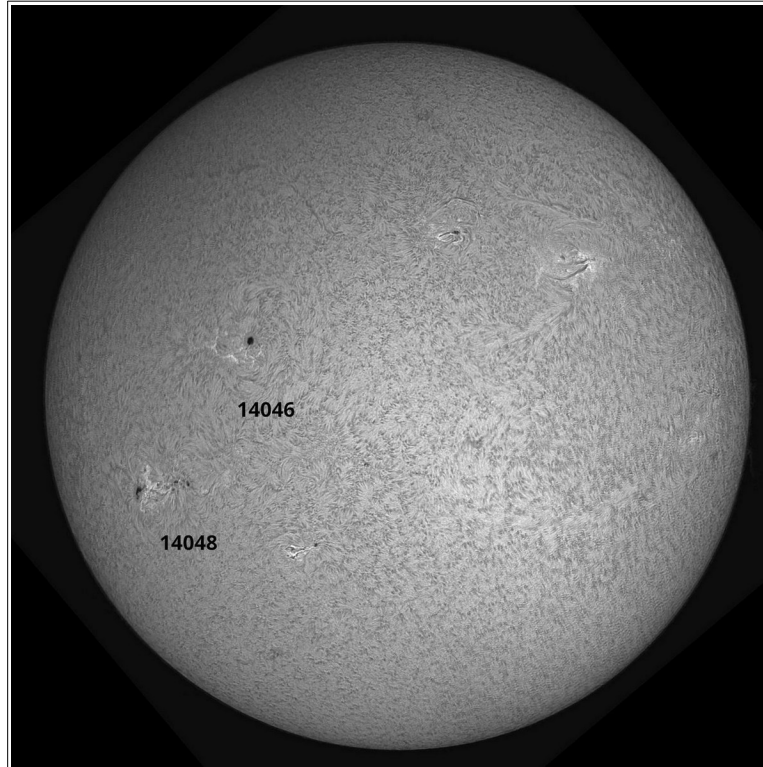
... weiter am 9. 3. 13:49:



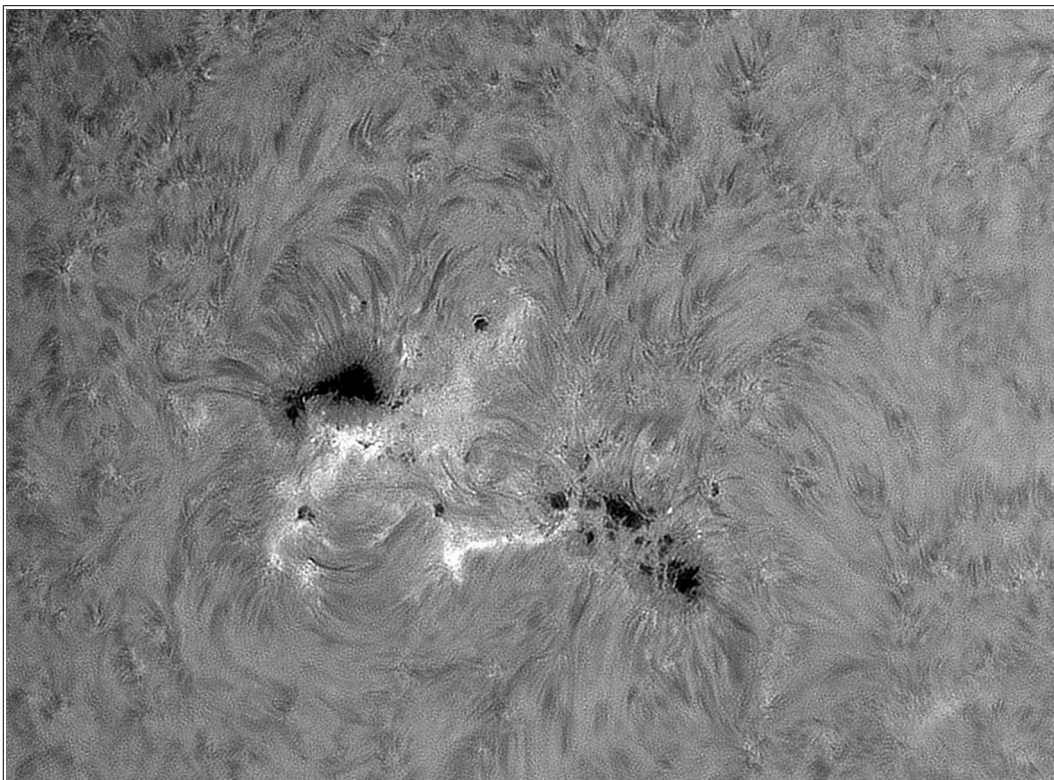
Im weiteren Verlauf des März wurde wegen schlechter Witterungsbedingungen nicht beobachtet.

April

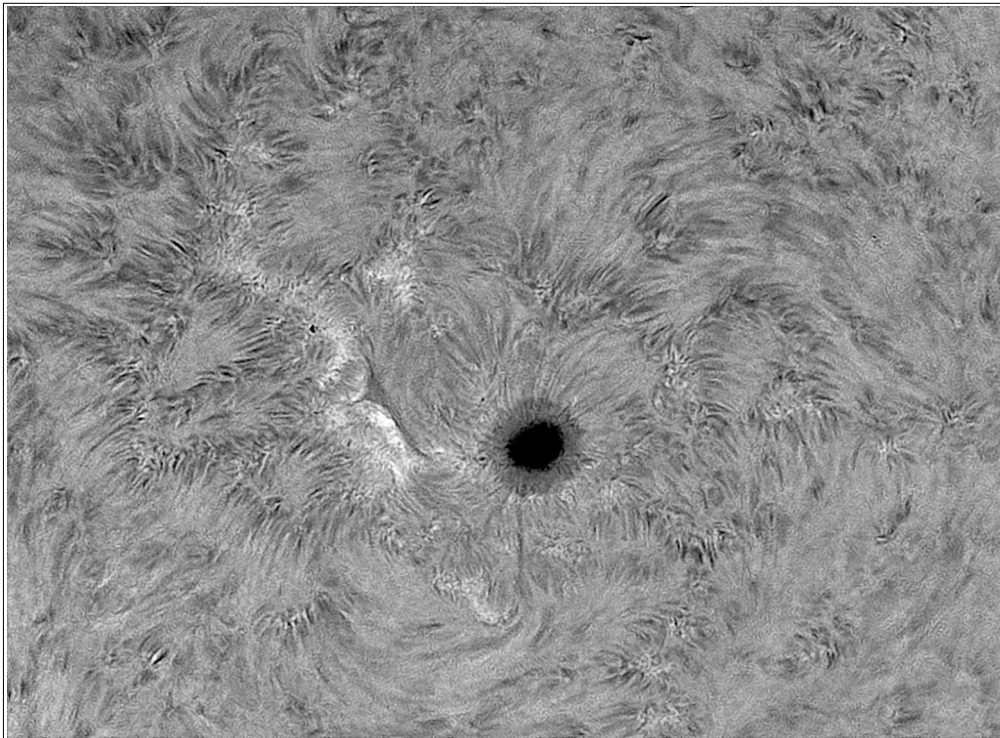
Eine Übersicht vom **1. 4.** in H-alpha:



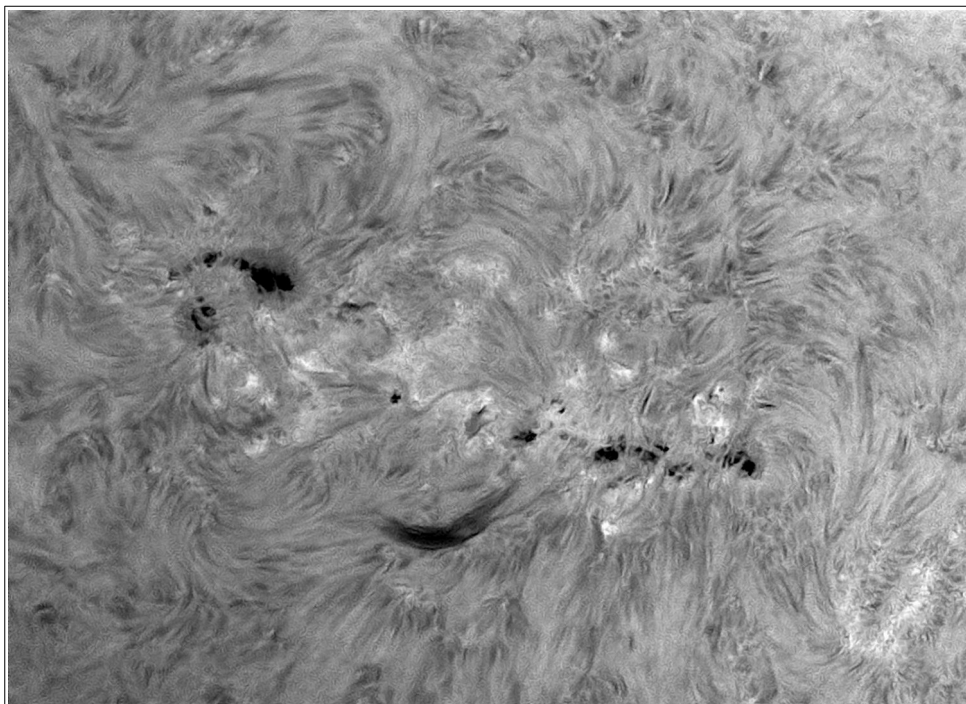
Die Gruppe **14046** am 1.4. um 12:17 UT:



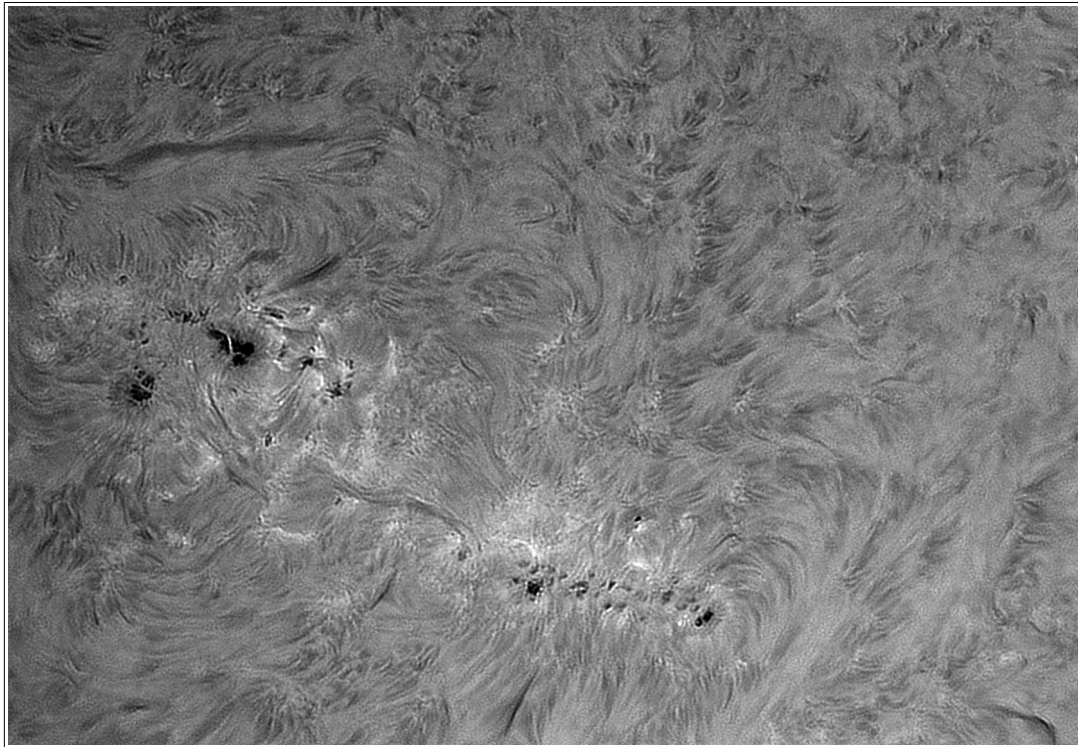
... und die Gruppe **14048** am gleichen Tag um 11:56 UT:



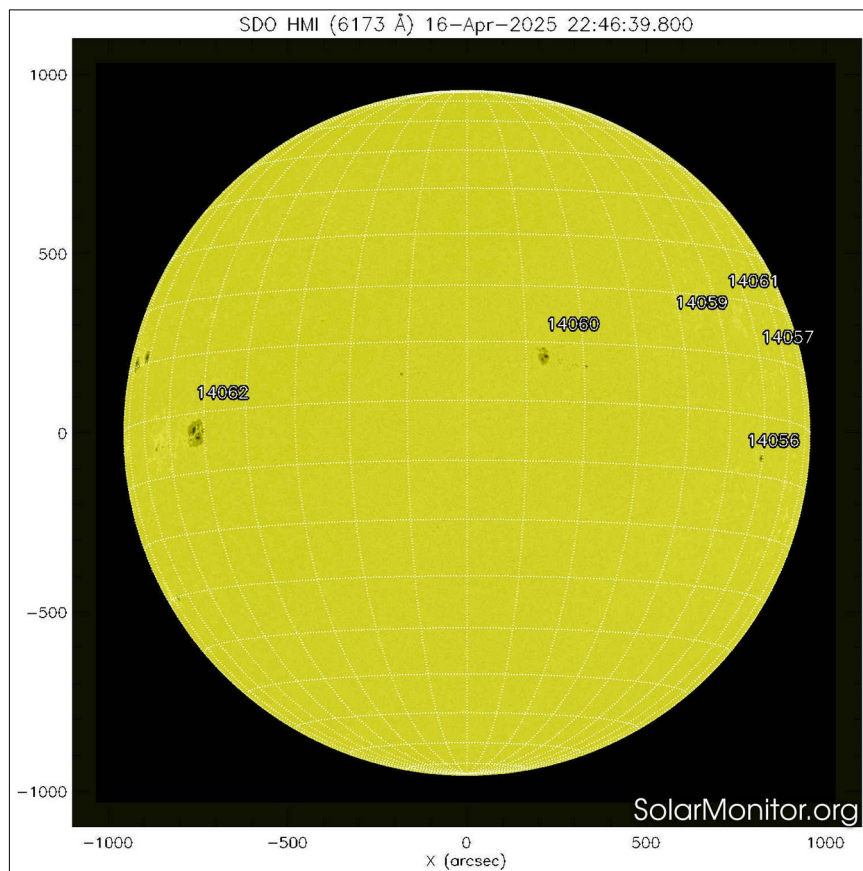
Noch ein Bild vom 6.4. dieser Gruppe um 12:05. Zu sehen ist ein Plasmaschwall, der von einem kleinen Fare ausgeworfen wurde:



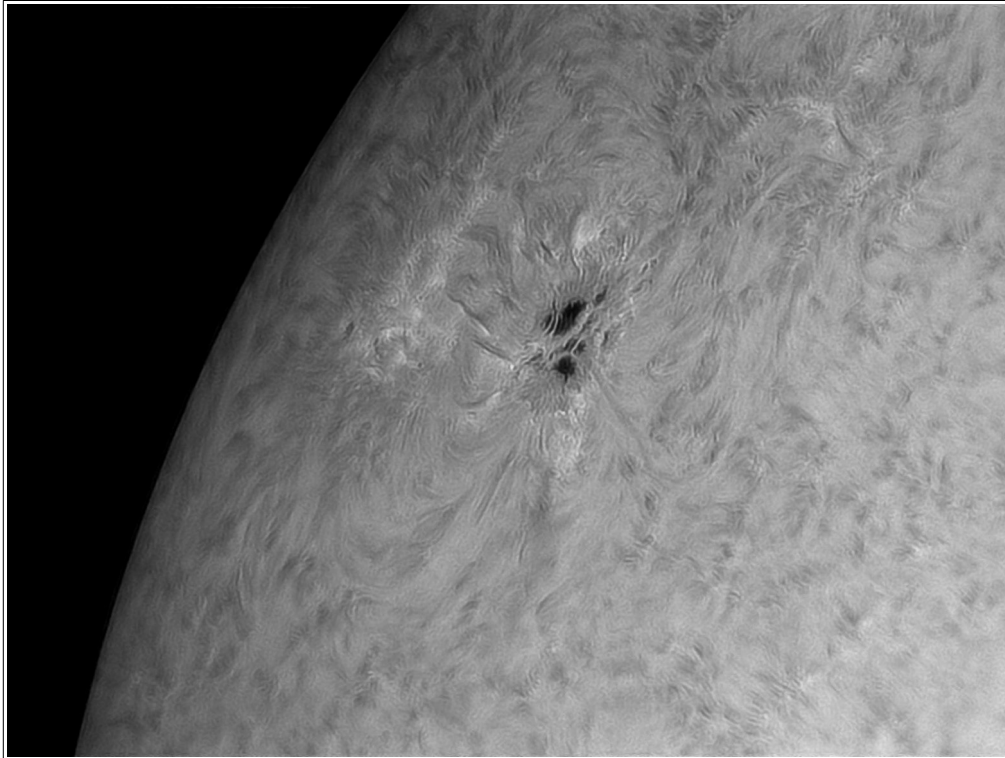
... und die **14048** am 7.4. 12:26:



Wegen schlechter Beobachtungsbedingungen erst wieder Fotos vom 16. April. Hier die Übersicht von SDO:



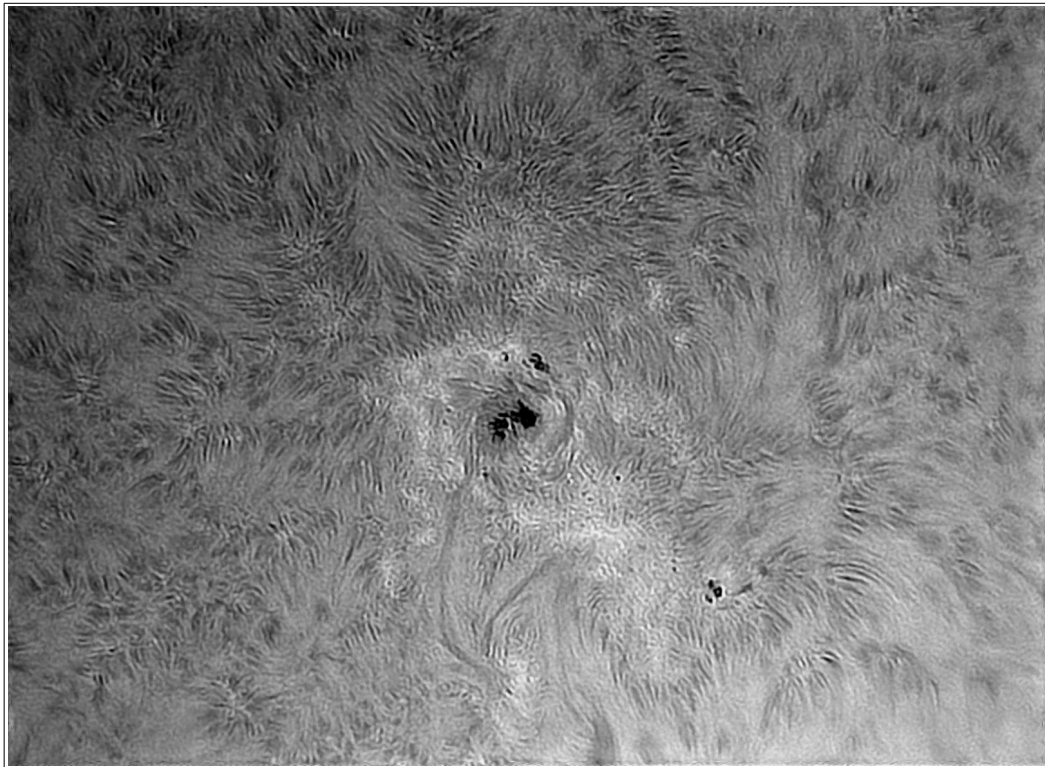
Ein Bild der 14062 am 16.4. um 11:43 UTC:



. und die 14063 am 16.4.um 11:49. (Diese Fleckengruppe ist im Kontinuum kaum erkennbar und wird erst am nächsten Tag als 14063 bezeichnet) Links ein stabiles Filament :

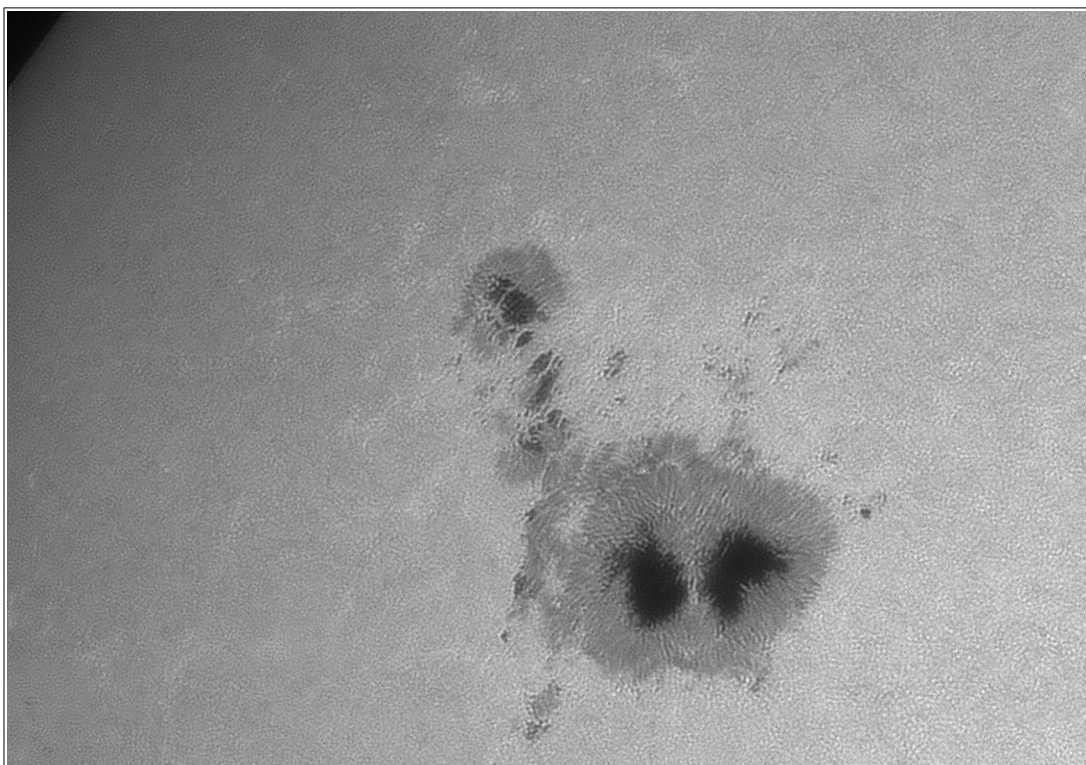


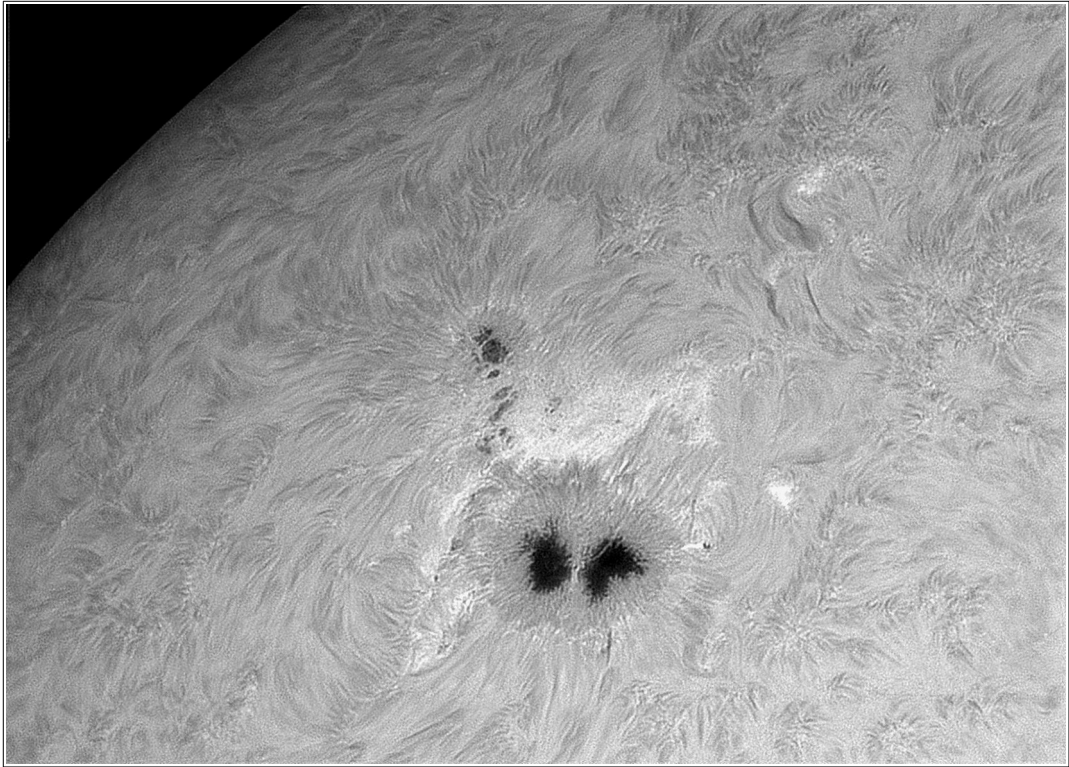
Dann die 14060 am 16.4.um 11:44 UTC:



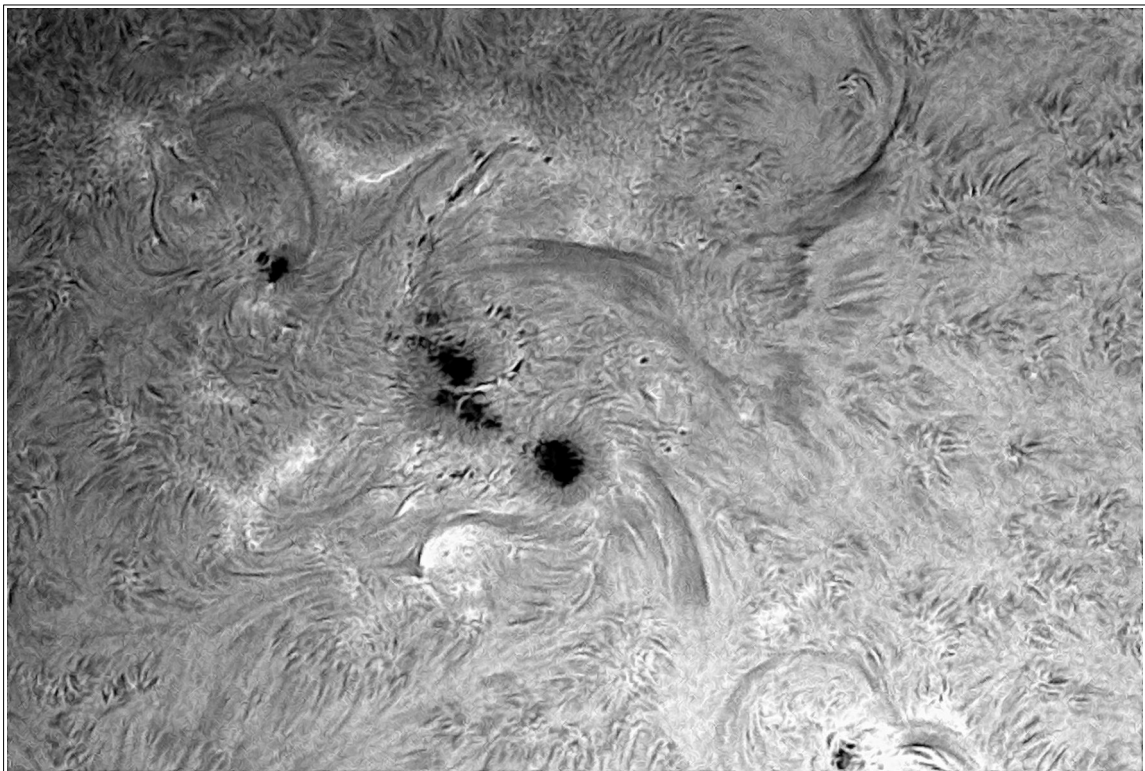
Mai

Im Mai waren nur wenige auffällige Fleckengruppen zu beobachten. Eine Gruppe war aus dem Grund ihrer Lanlebigkeit über eine Sonnenroation interessant. Es war die AR 14079 am 1. Mai. Ein Bild im Kontinuum und in H-Alpha um 11:14 und 12:13 UT:

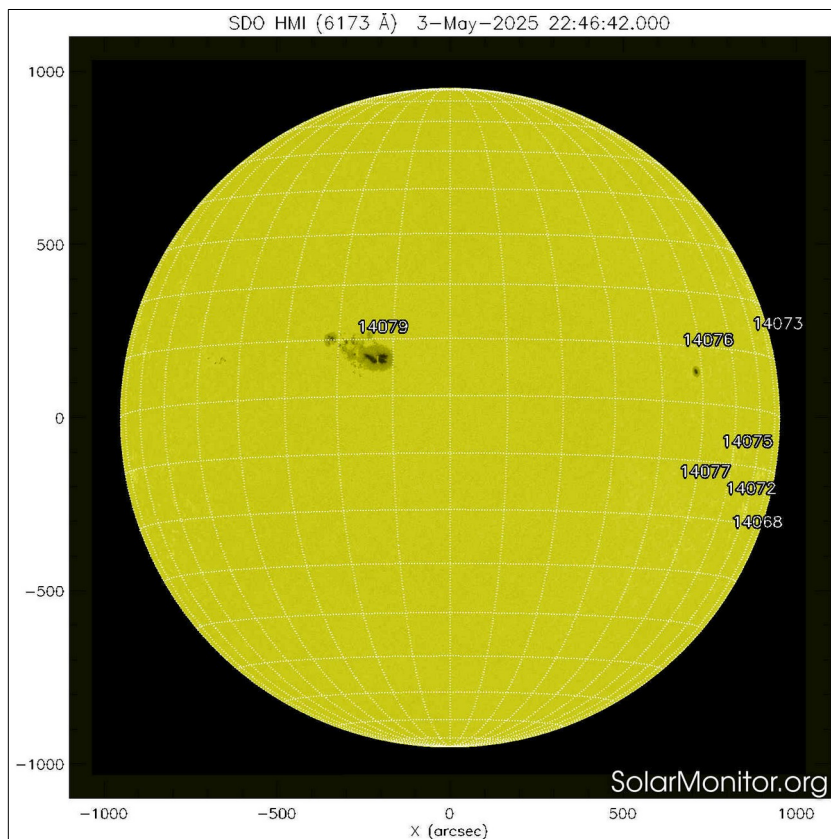




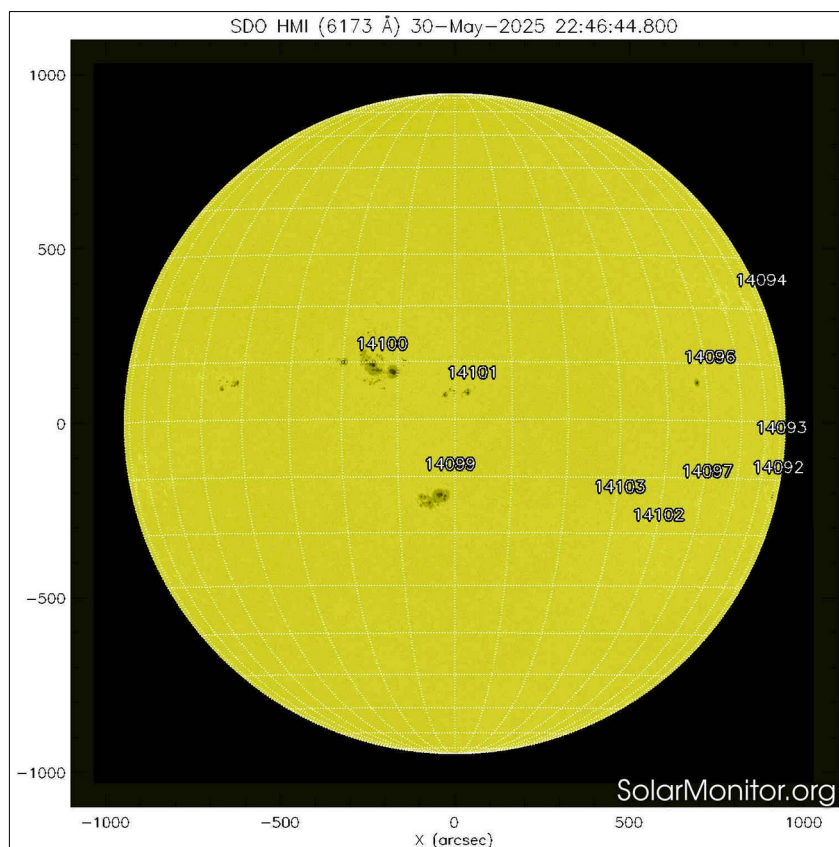
Am 30. Mai um 13:39 war diese Fleckengruppe nach über einer Rotation wieder zu beobachten, nun in der neuen Bezeichnung 14100:



Zum Vergleich eine Übersicht vom 3. Mai (eine Rotation zurück):

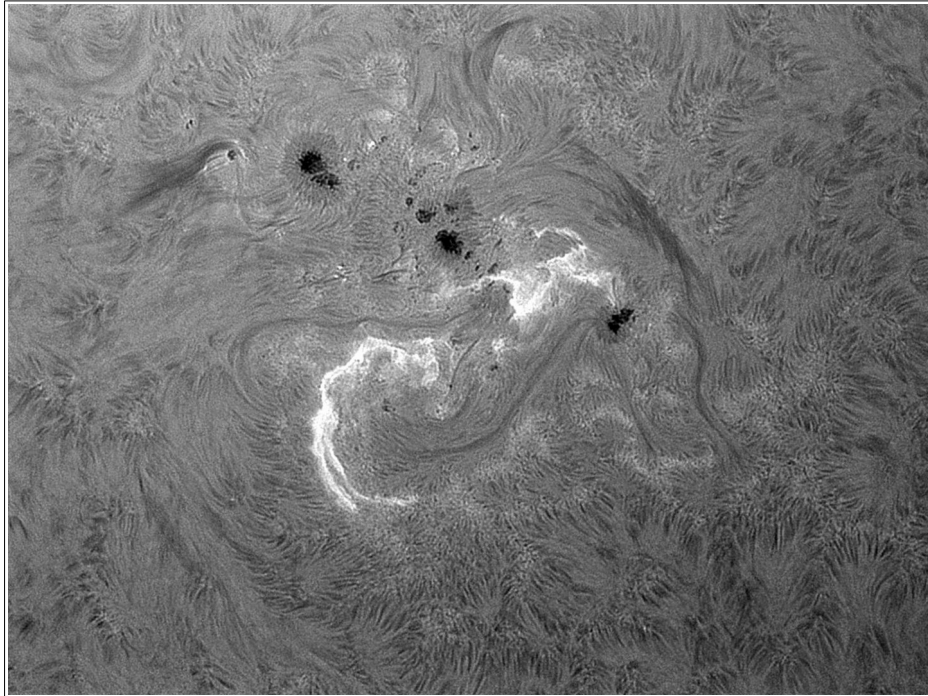


.. und die Übersicht am 30. Mai:

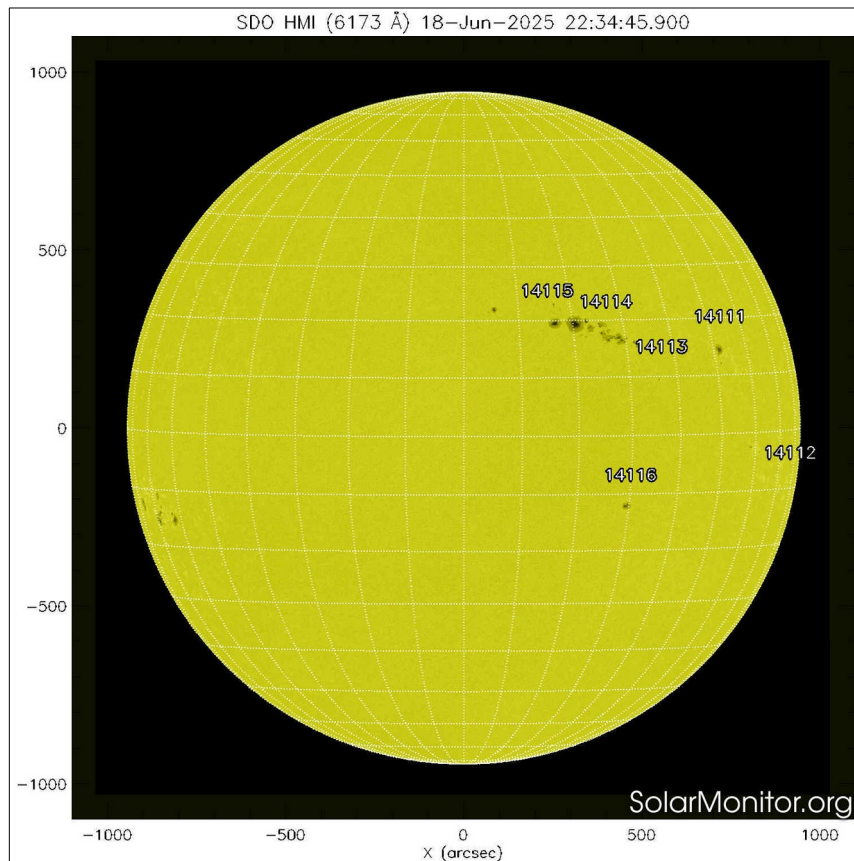


Juni

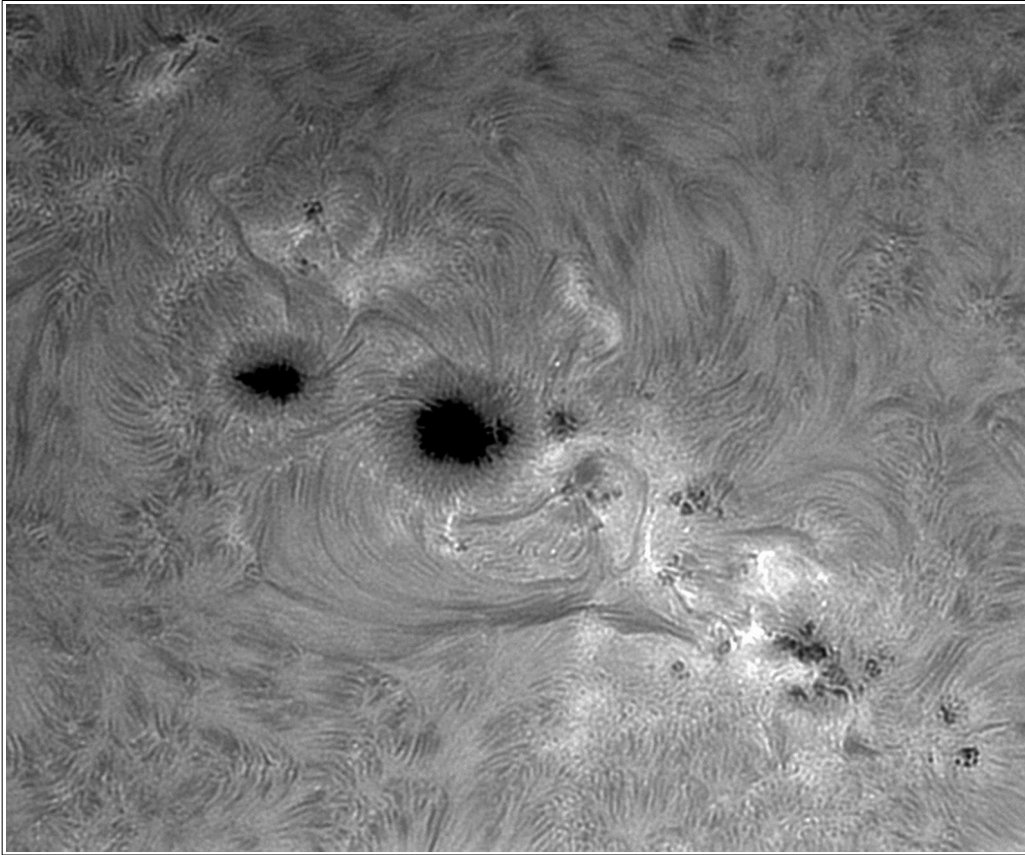
Die **14100** am **2. 6. um 11:46** in der ein Flare der Klasse M3.3 aufgetreten war. Das Ende des Flares lag um 11:36.



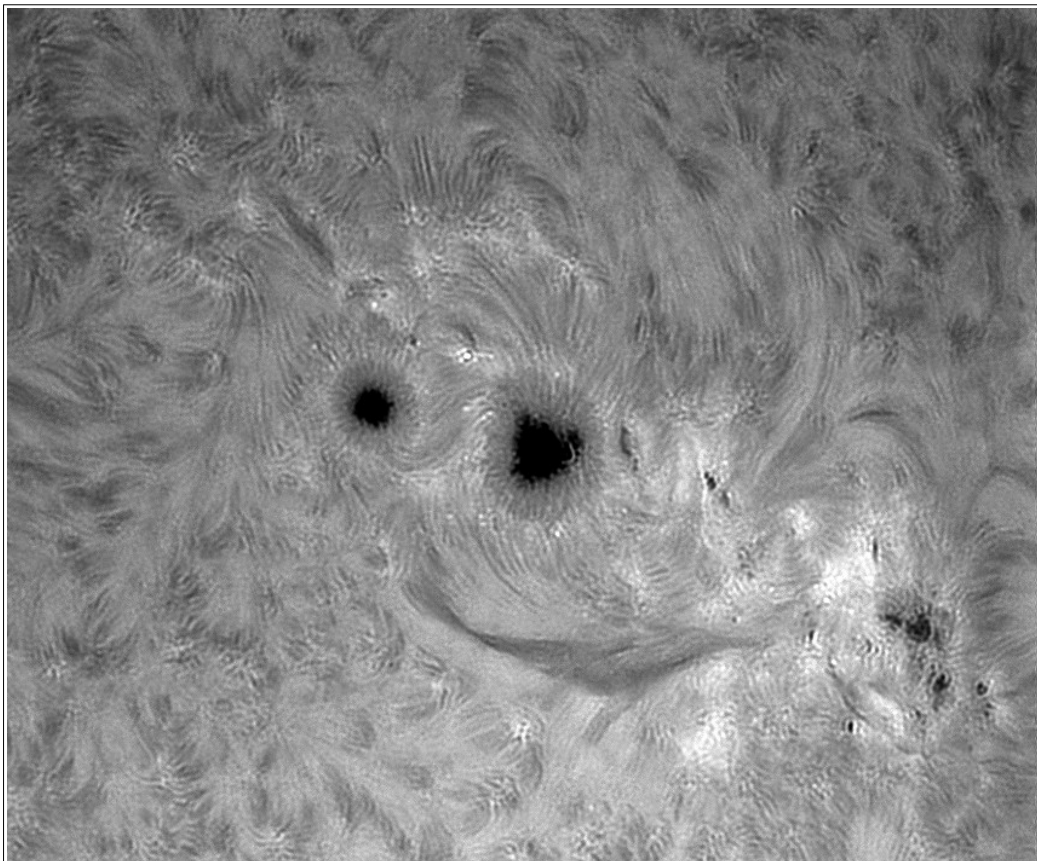
Eine Übersicht vom 18. 6. :



Die Fleckengruppe **14114** am 18. 6. um 12:17 UTC:



... und am 20. 6. um 12:05 UTC:



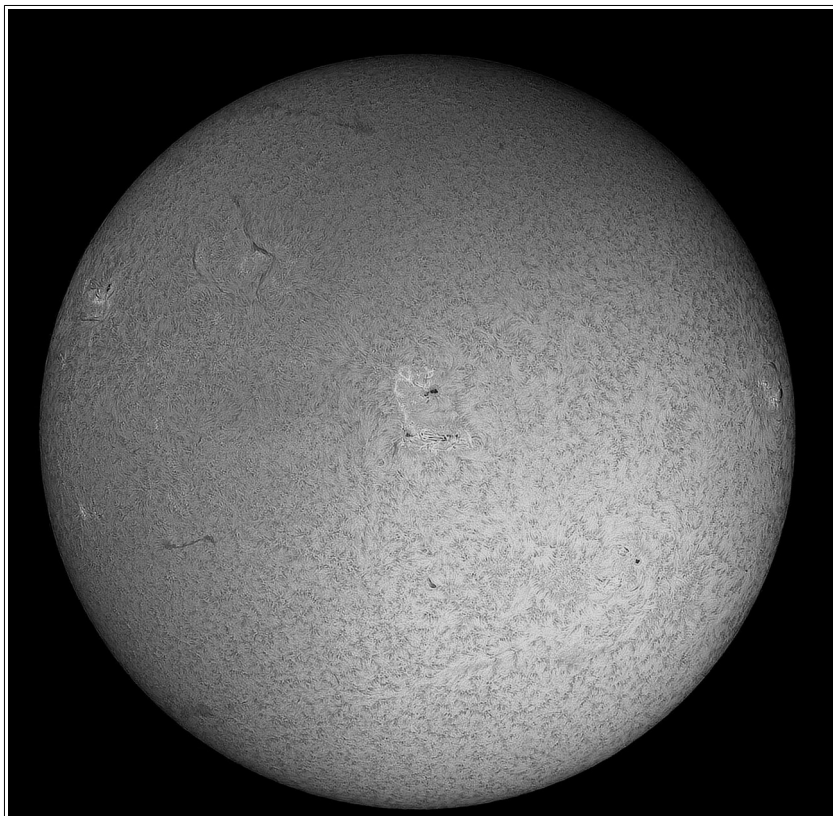
... und am 21.6. nahe dem Sonnenrand am 21. 6. um 11:33:



Im Juli 2025 wurde wegen schlechter Sichtbedingungen nur wenig beobachtet. Erst im **August** waren einige interessante Fleckengruppen zu fotografieren.

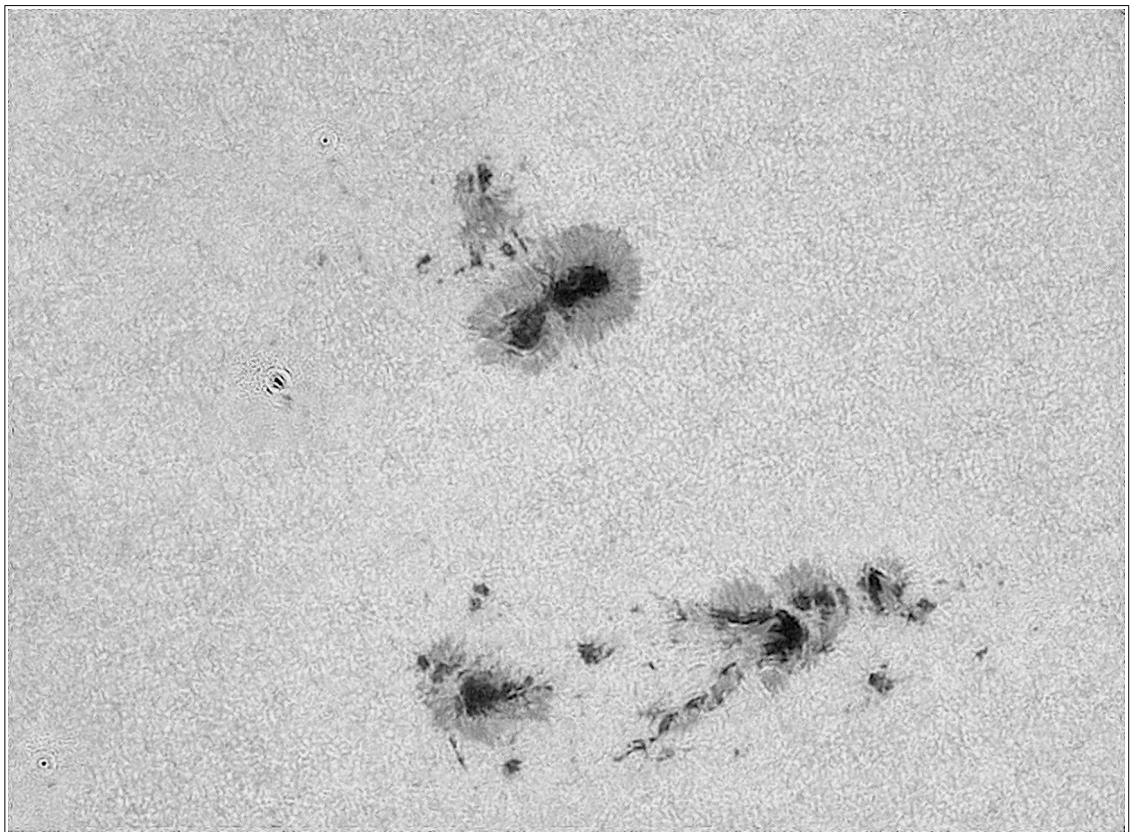
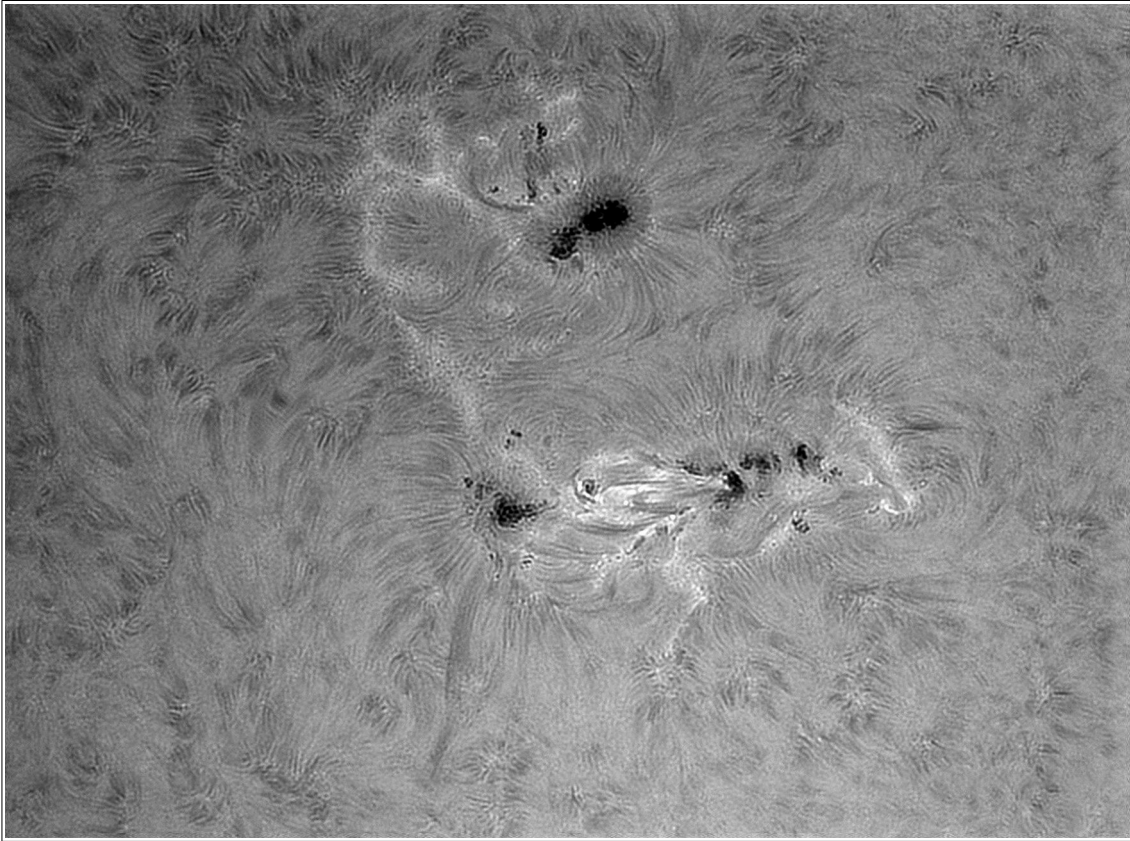
August

Eine Aufnahme der Sonne in H-alpha am 5. 8. um 12:08 mit den Gruppen **14165** und **14168** im

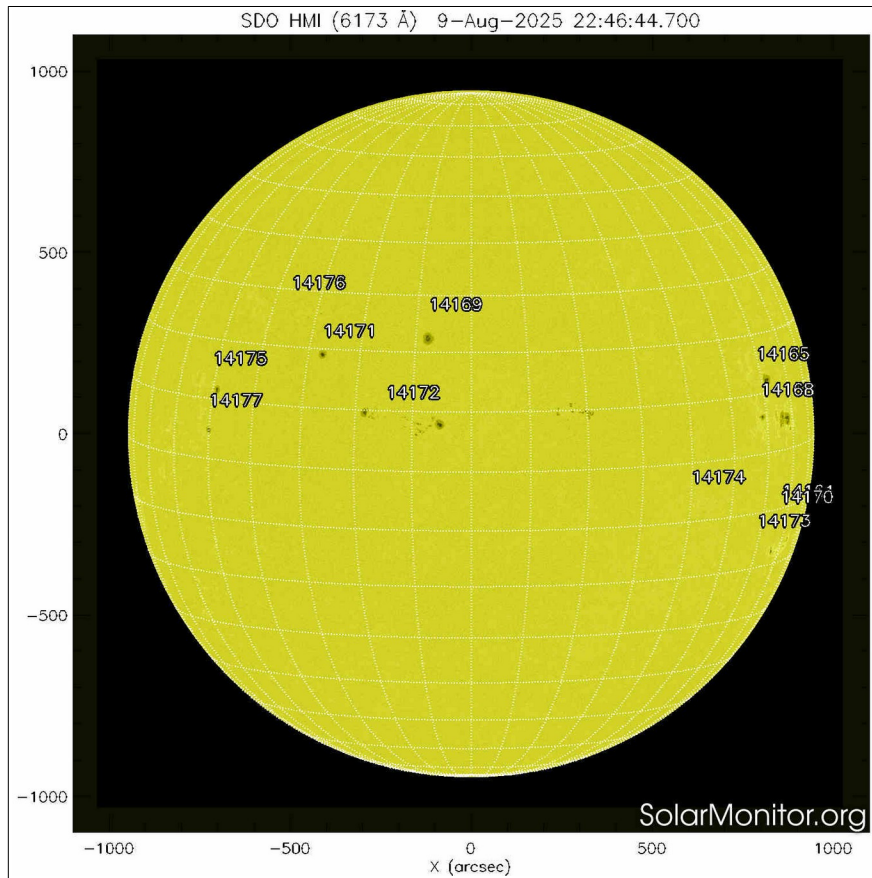


Zentrum:

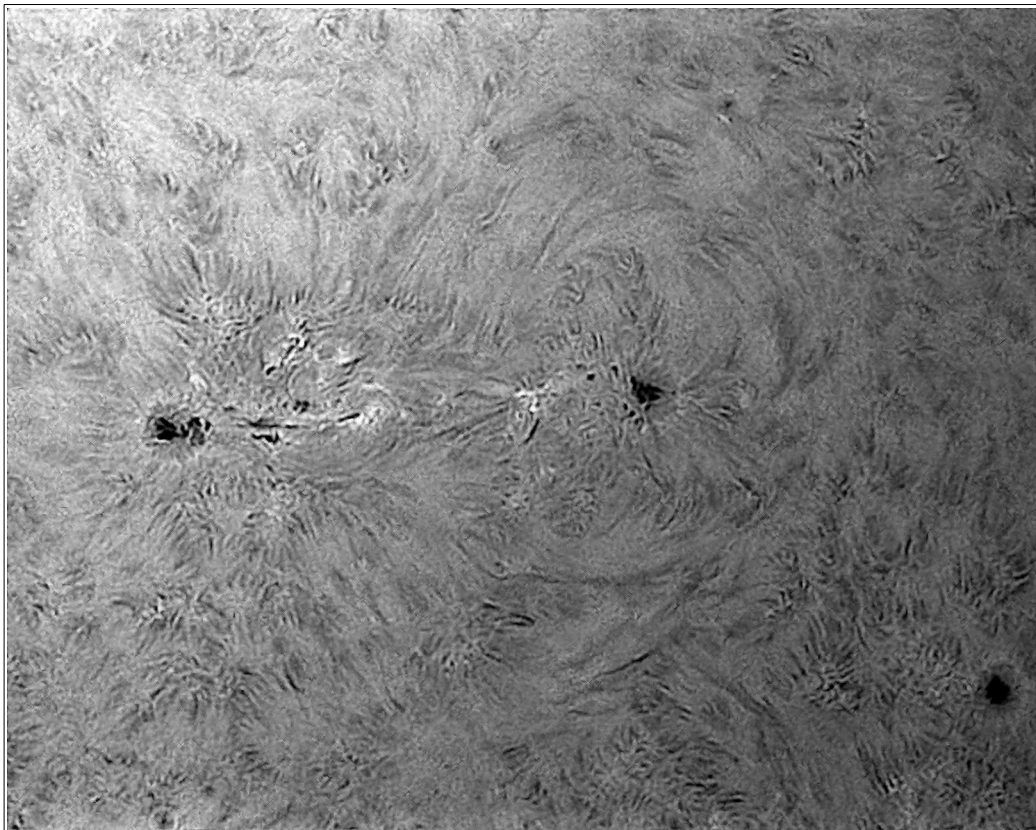
Beide Gruppen in H-alpha (12:32) und im Kontinuum (13:37):

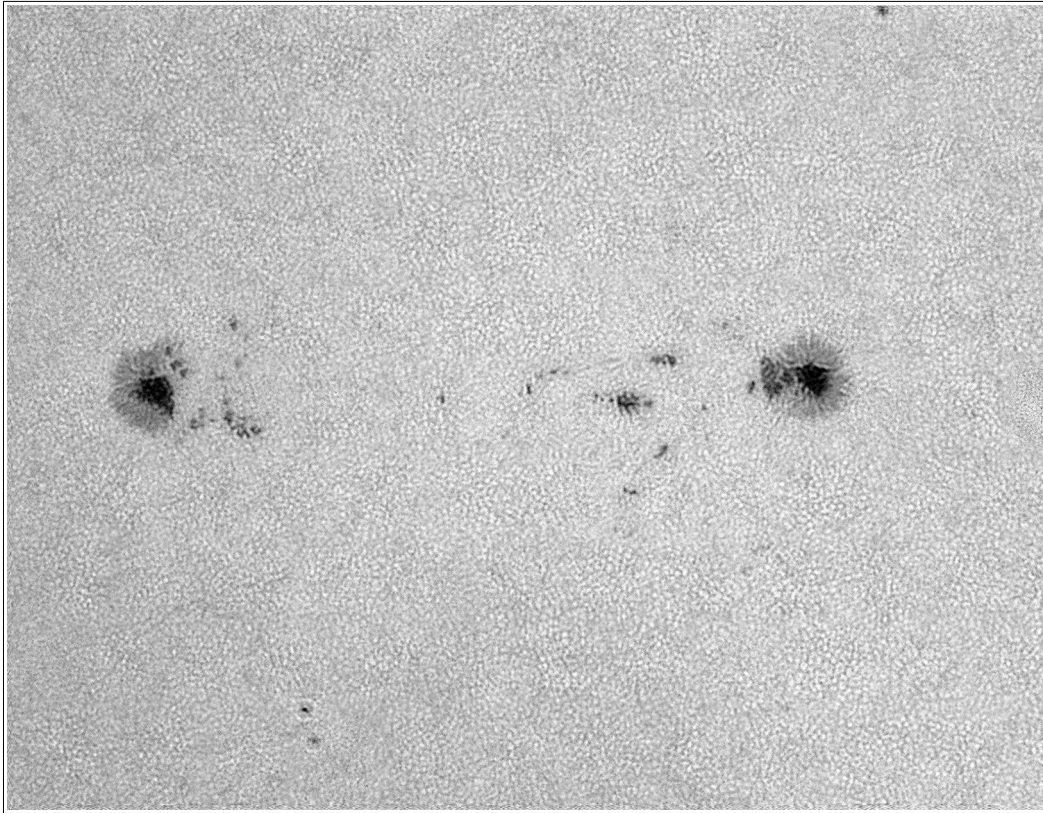


Eine Übersicht vom 9. 8. :

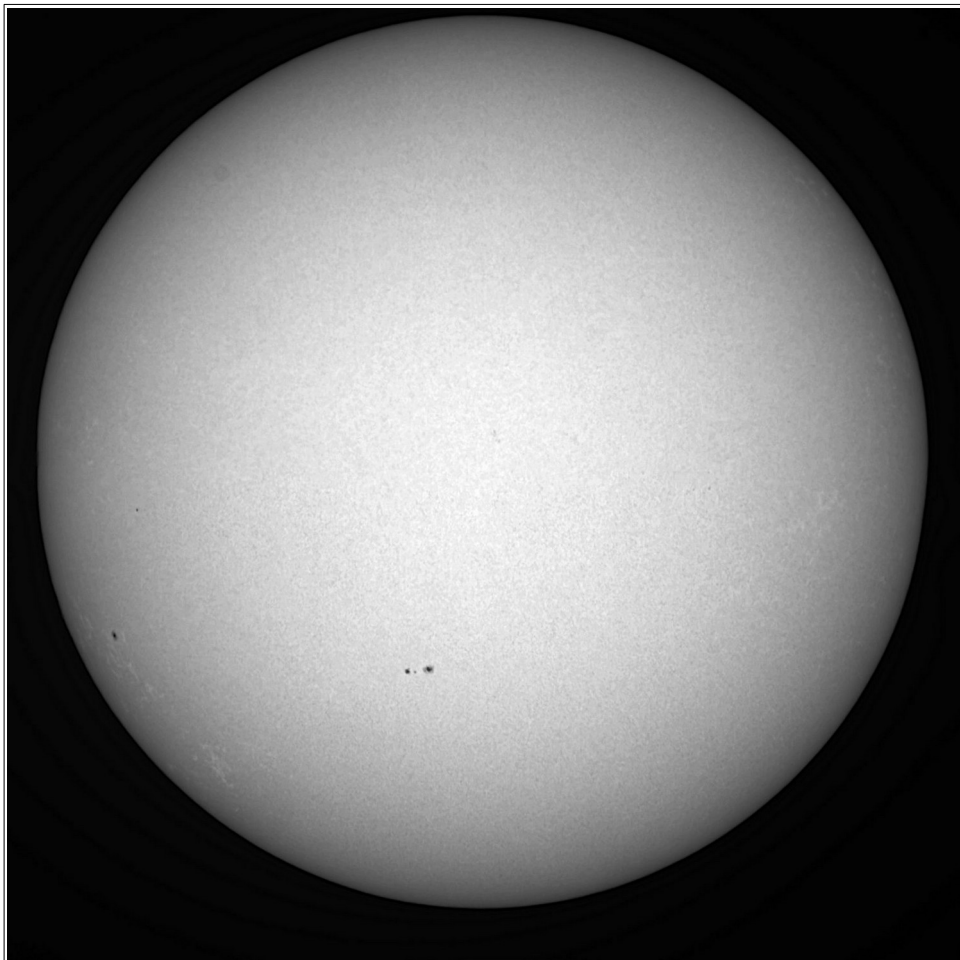


Die Gruppe **14172** in H-alpha (13:43, schlechtes Seeing) und im Kontinuum (12:11) am 9.8.:

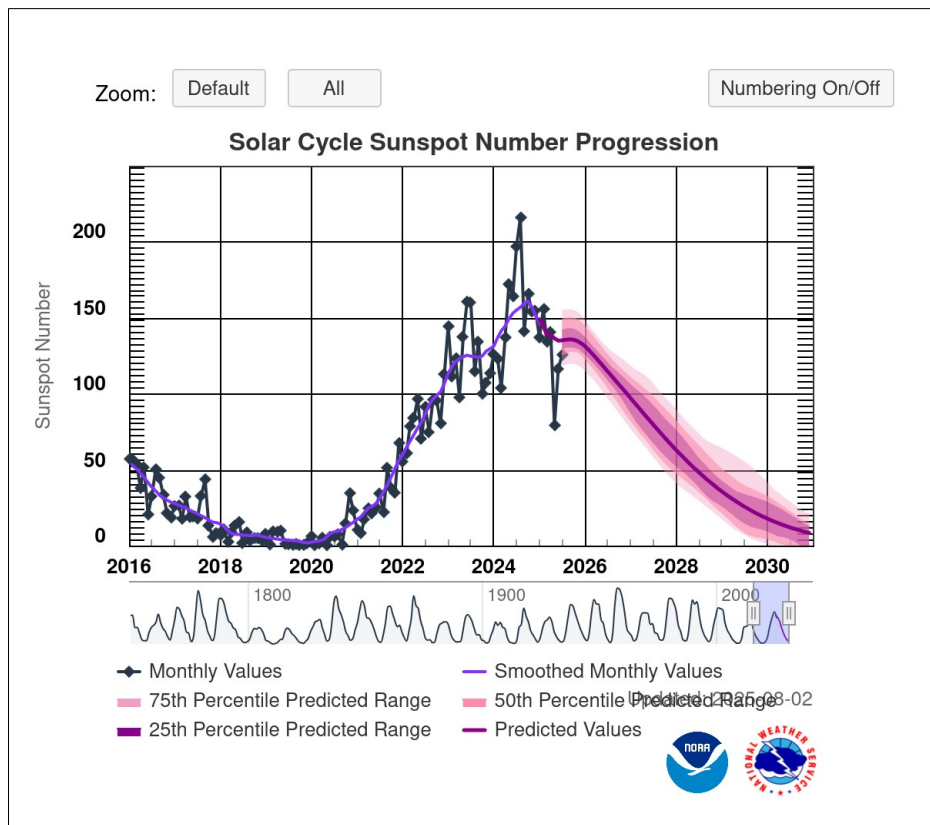




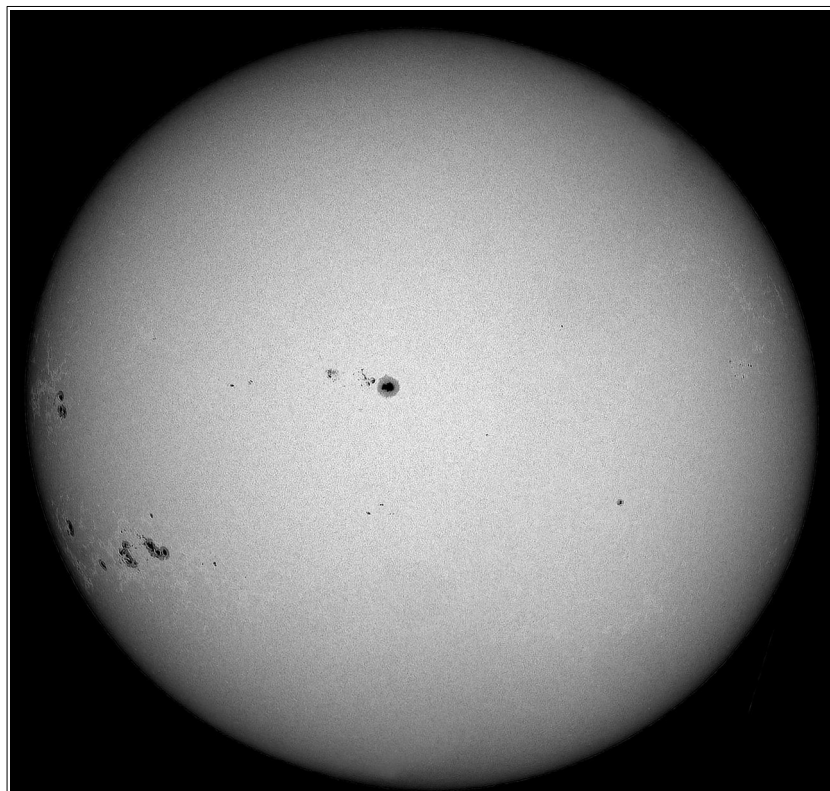
Im weiteren Verlauf des Augusts nahm die Fleckenhäufigkeit ab, es waren nur wenige kleine Gruppen zu beobachten. Ein typisches Bild vom **19. 8.** der Sonne im Kontinuum:



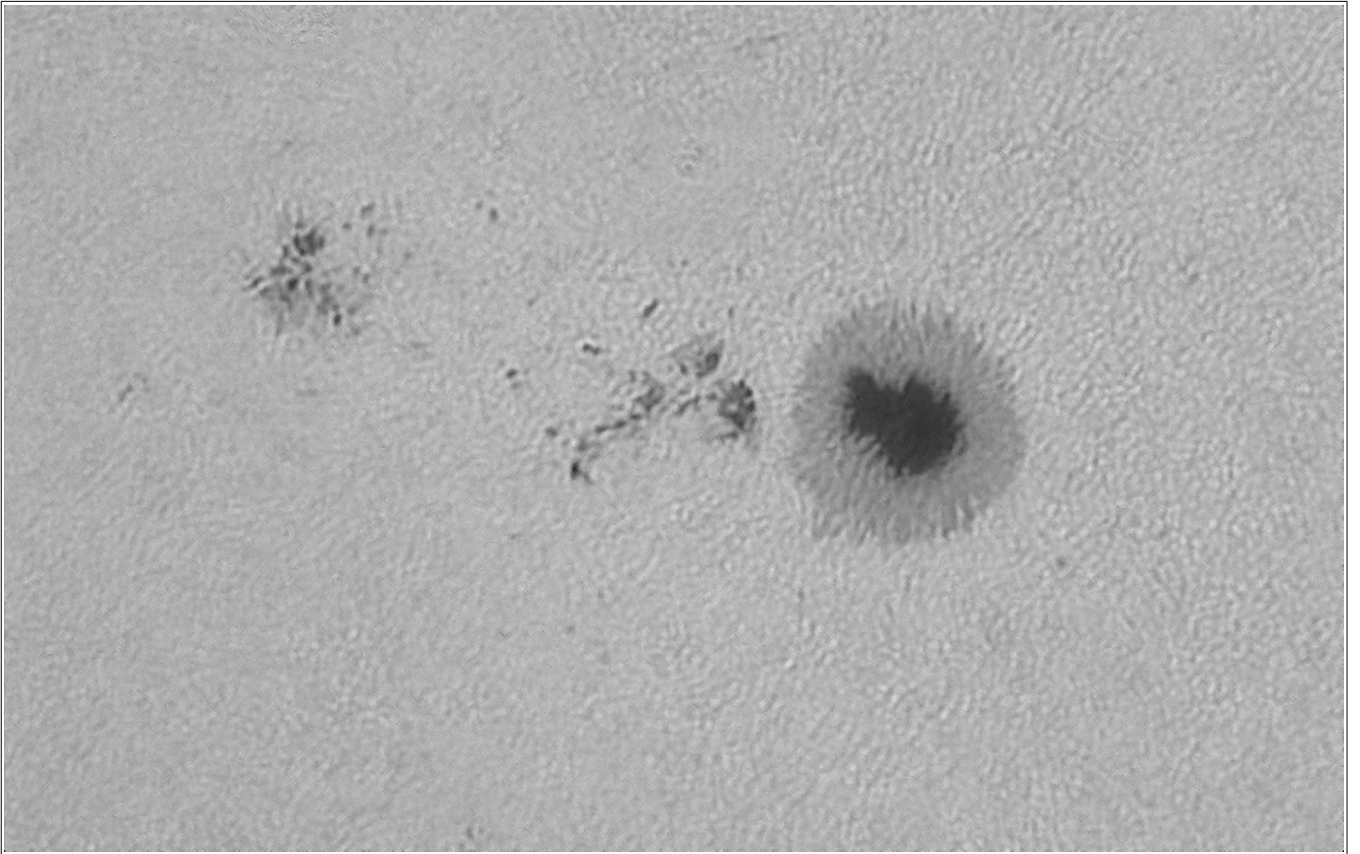
Die weitere Entwicklung des gegenwärtigen Fleckenzklus wurde von der NOAA in einer Vorausschätzung veröffentlicht:



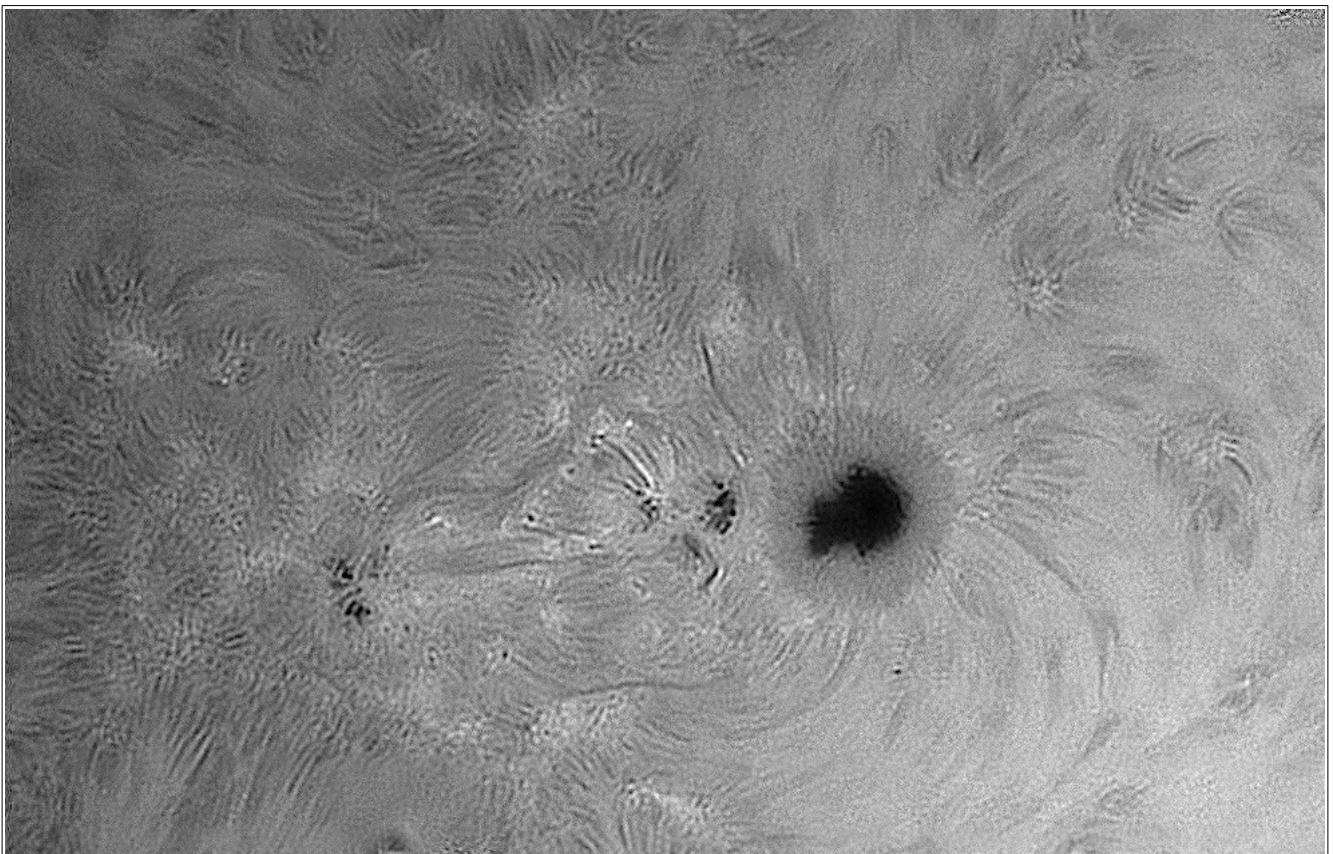
Ende August war wieder eine verstärkte Fleckenaktivität zu beobachten. Hier ein Gesamtbild im Kontinuum vom 26. 8.:



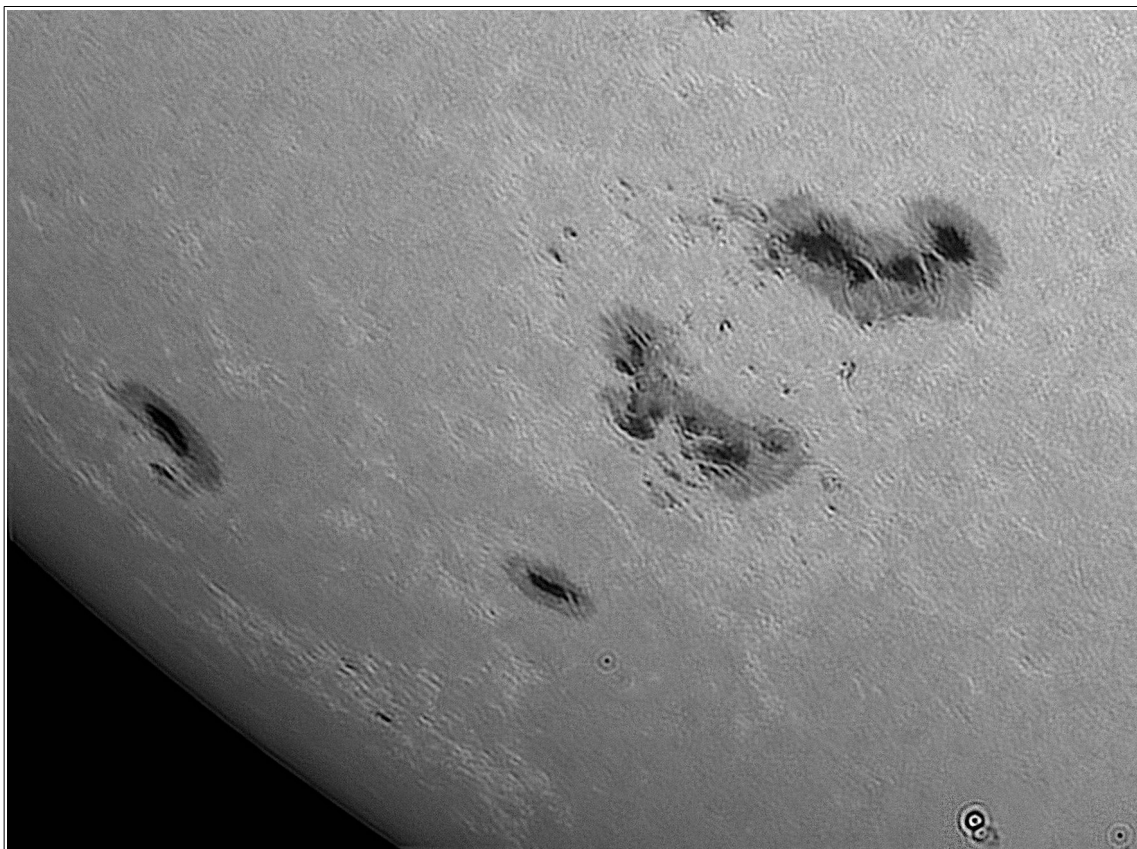
Die Gruppe in der Mitte **14191** um 13:08 UTC im Kontinuum:



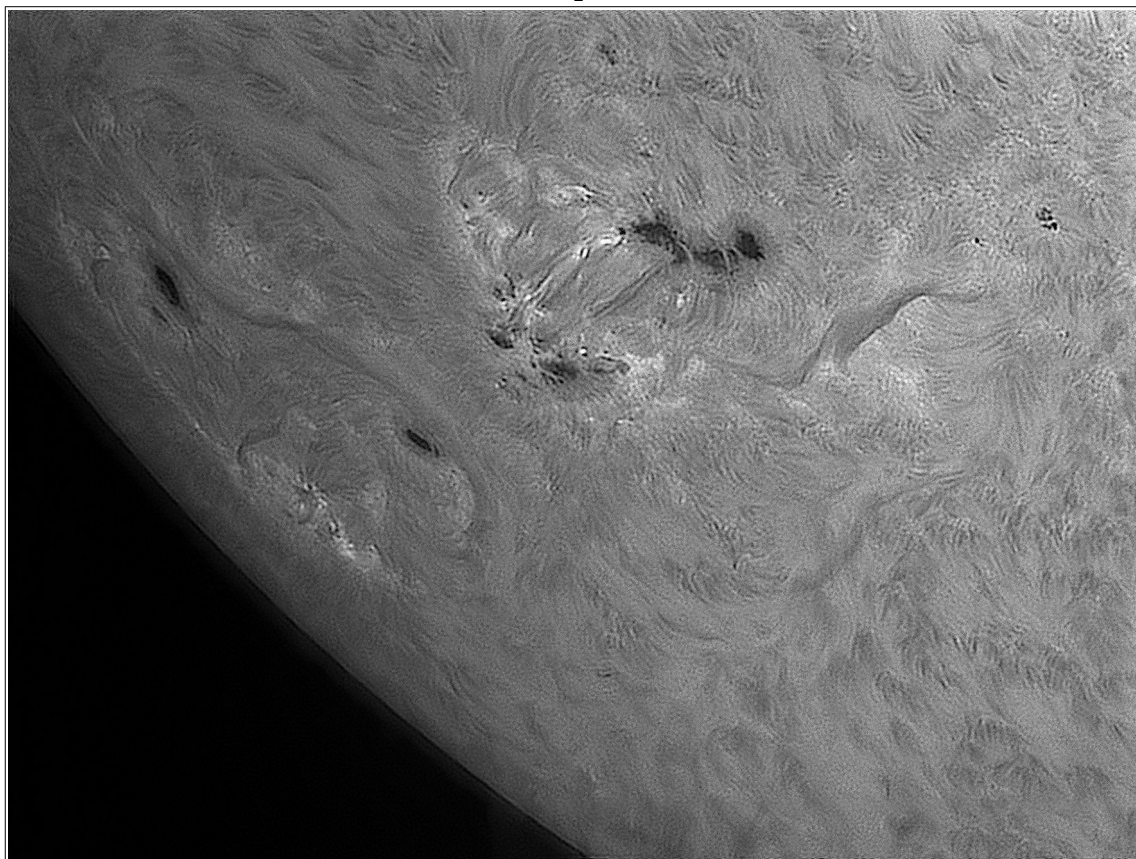
... und in H-alpha um 13:24:



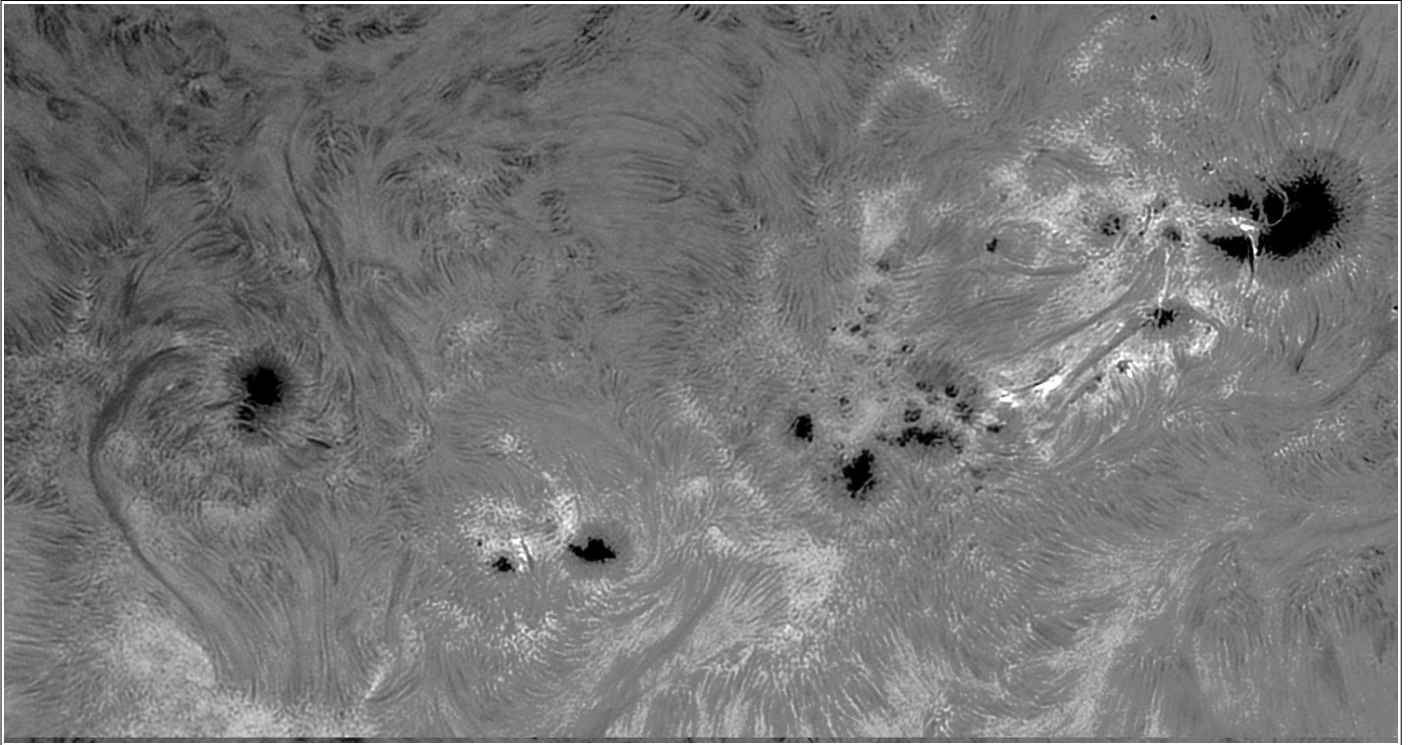
Vom 26.8. die Gruppen links unten in der Übersicht, die 14195-14997 um 13:09 im Kontinuum:



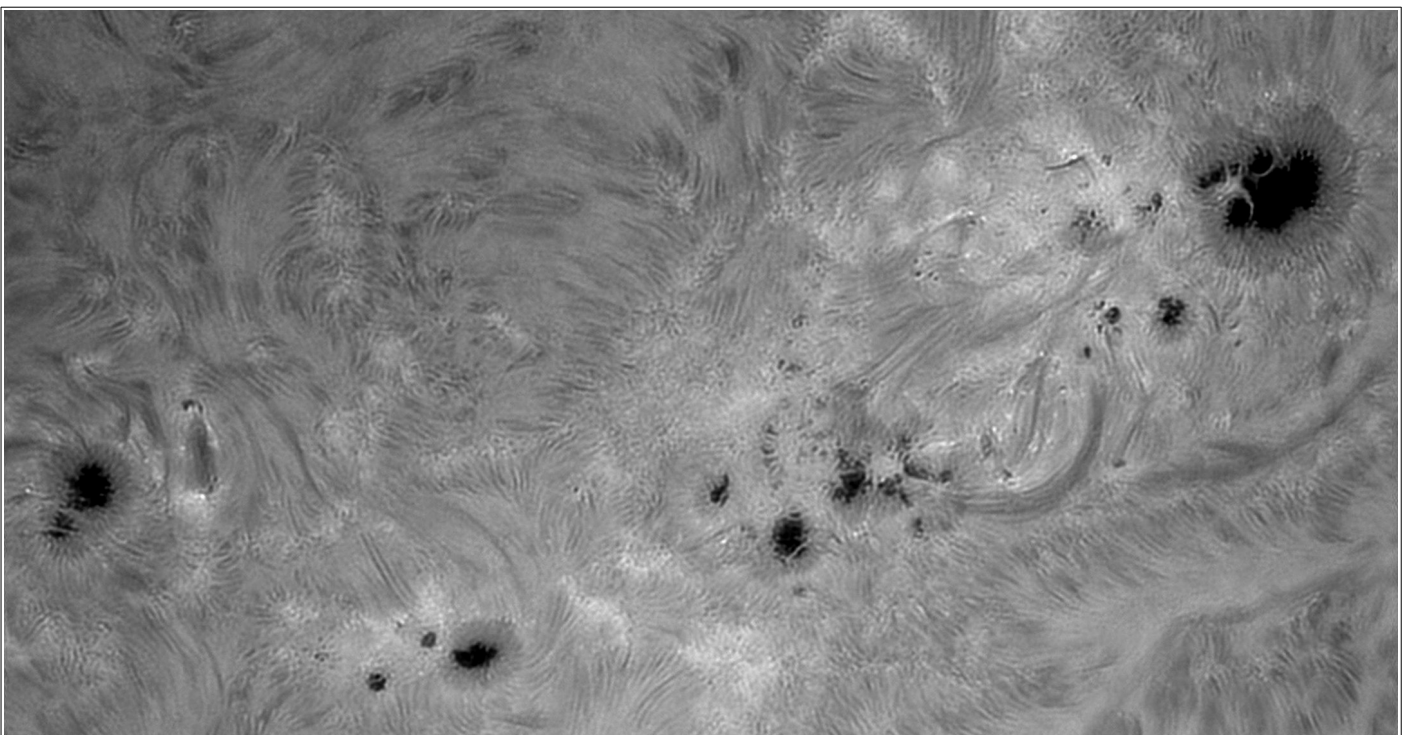
.. und in H-alpha um 13:28:



Diese Gruppen am **30. 8. um 12:05:**



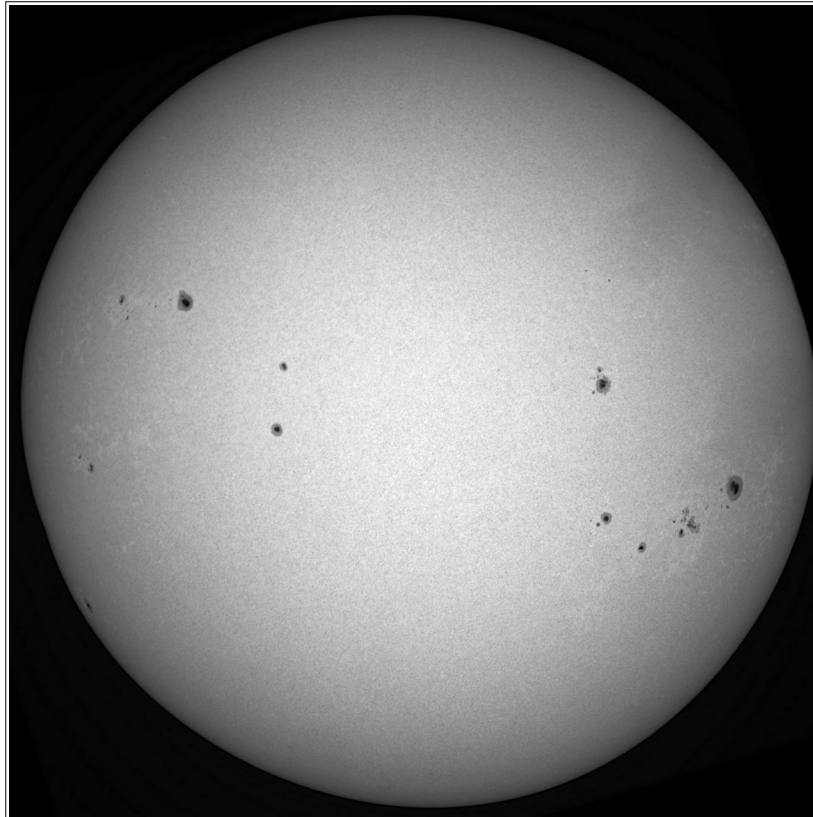
... und am **31.8. um 11:46:**



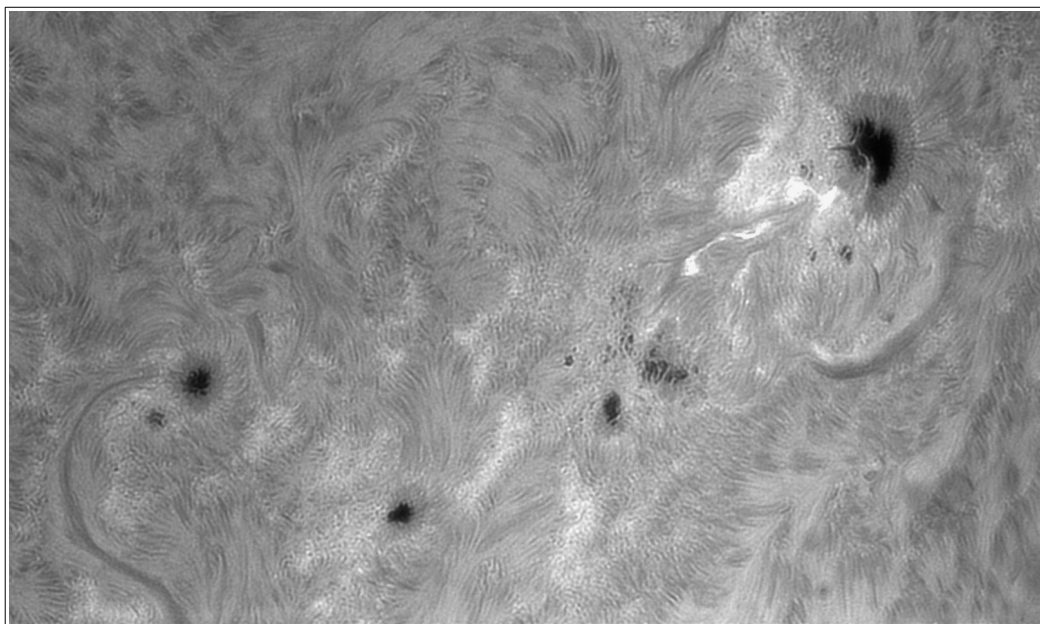
In diesen Gruppen traten in diesen Tagen zahlreiche Flares auf, was die Strukturen hinter dem grossen Fleck andeuten.

September

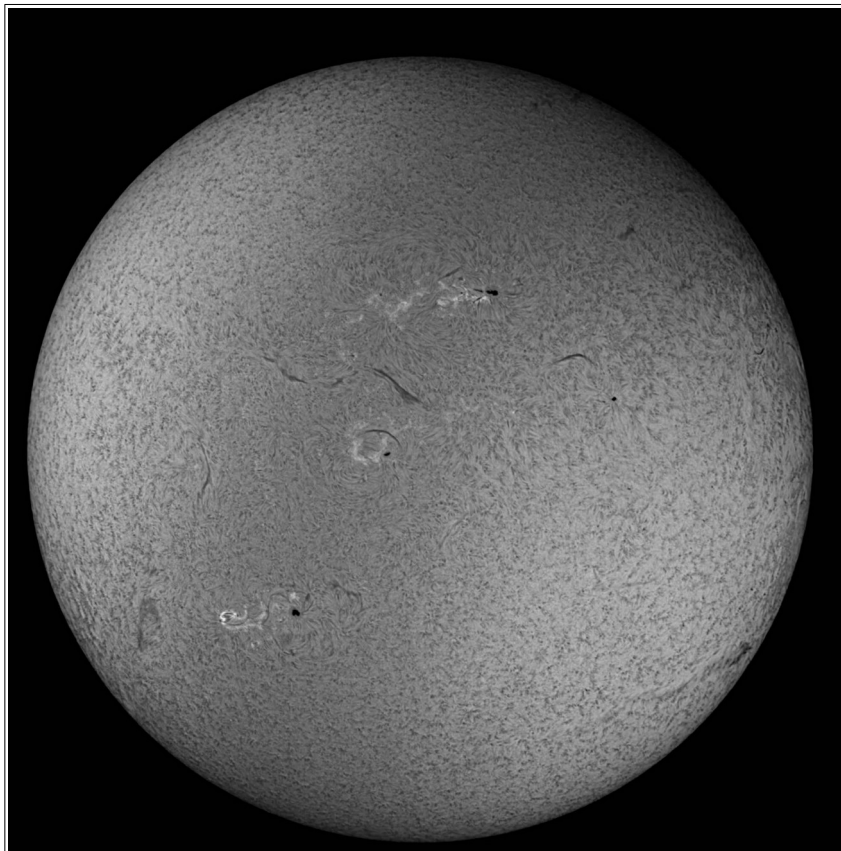
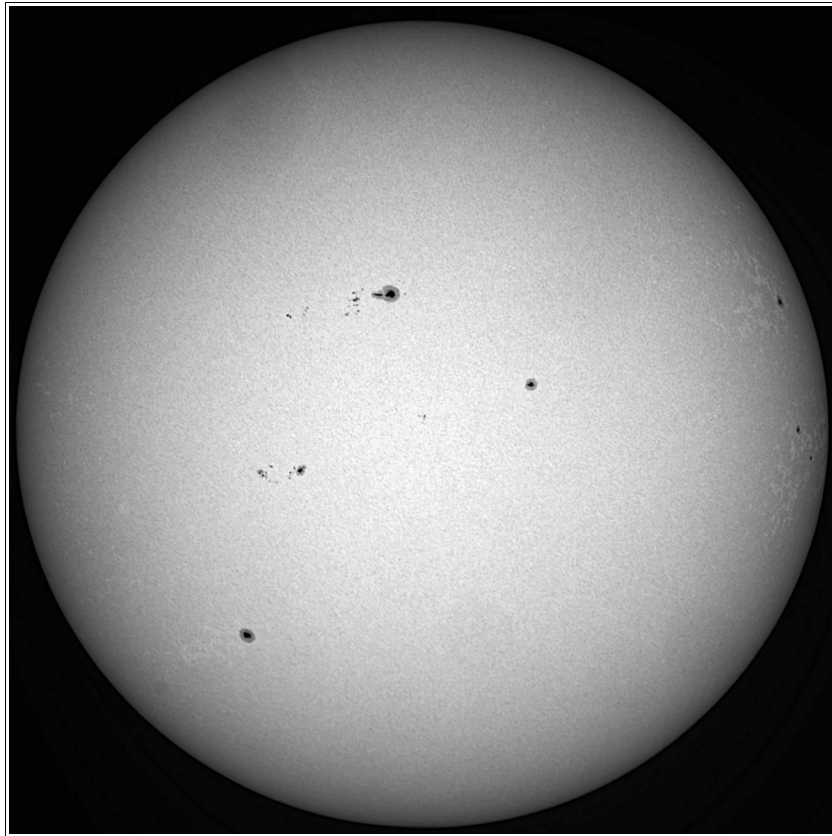
Ein Überblick vom **2. September** mit der ausgedehnten Fleckengruppe am westlichen Sonnenrand:



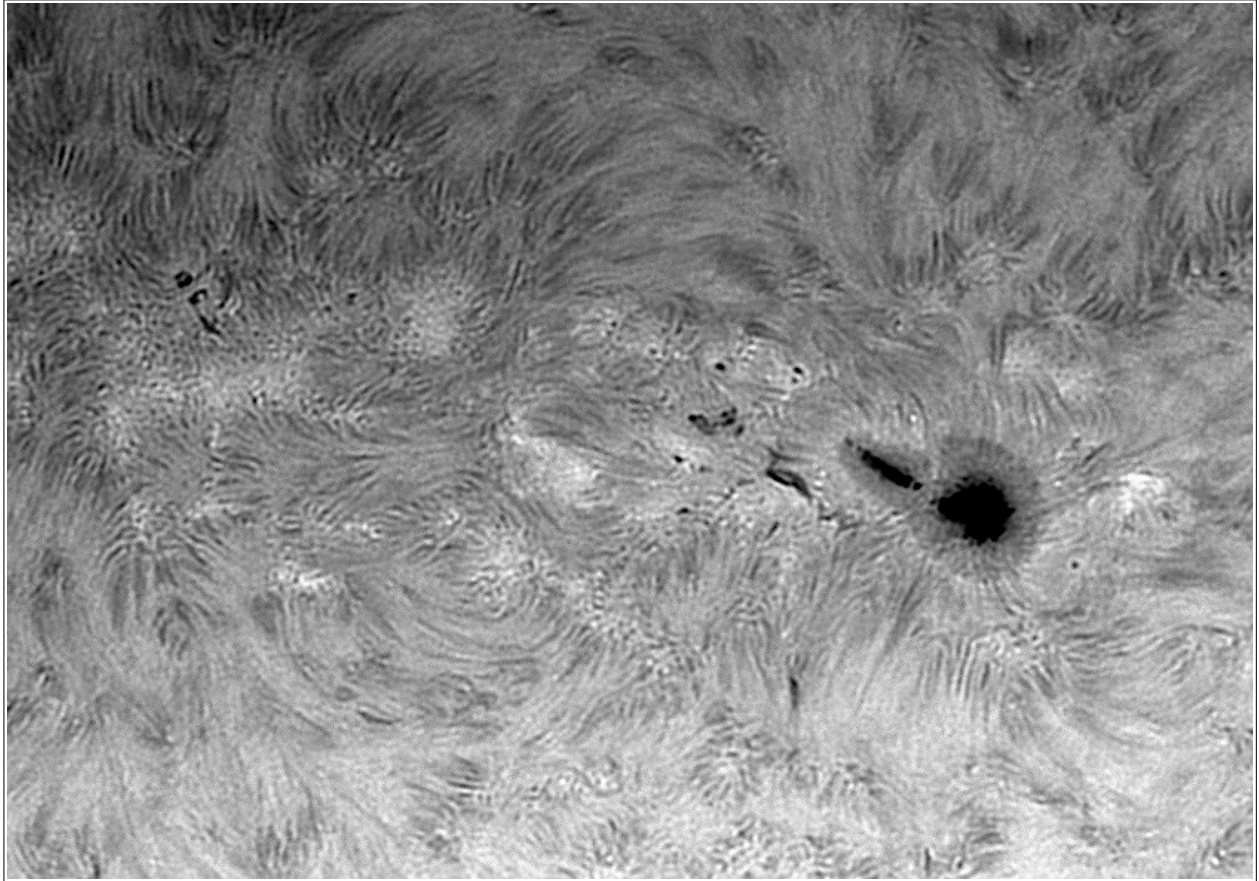
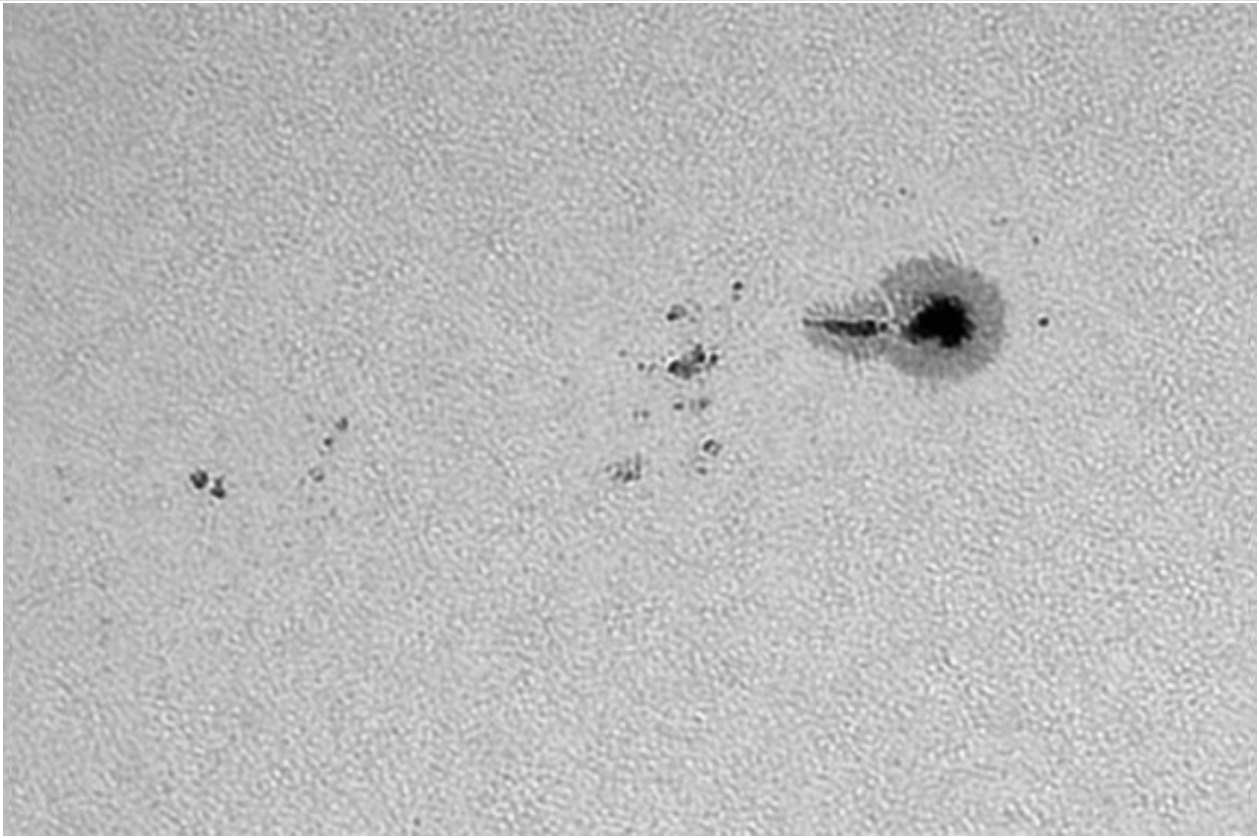
Diese Gruppe noch einmal in H-alpha **um 12:18:**



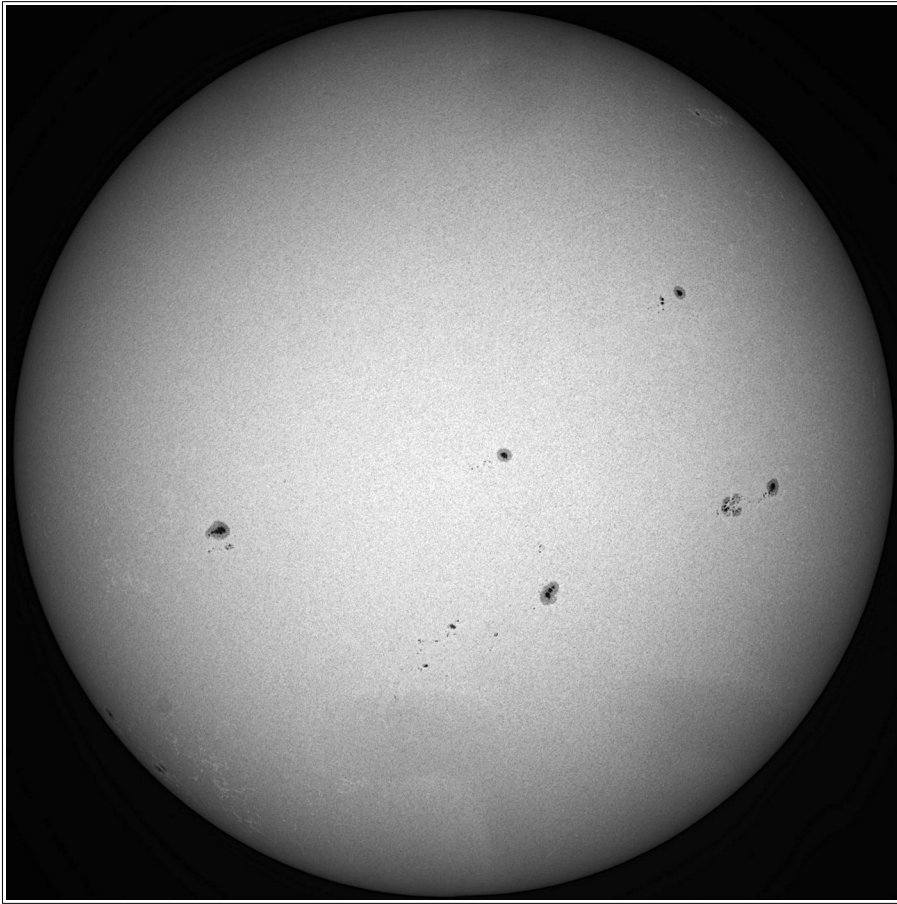
Übersichten vom **5. und 6. September** im Kontinuum und in H-alpha:



Oben in der Mitte der Sonnenscheibe die AR 14207. Ein Detail im Kontinuum um 12:31, und um 13:38 in H-alpha:



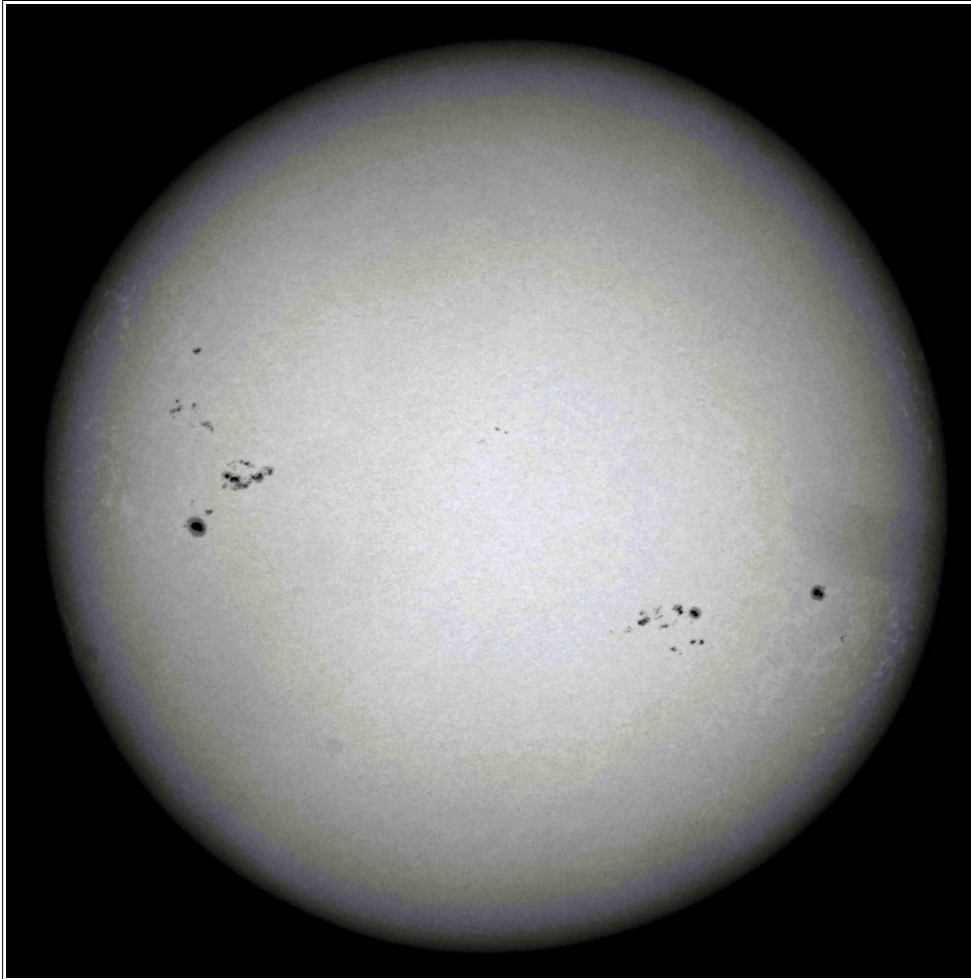
Nach einigen Tagen sehr geringer Fleckenhäufigkeit zeigen sich am **20. September** wieder einige aktive Gruppen. Hier eine Übersicht vom 20. :



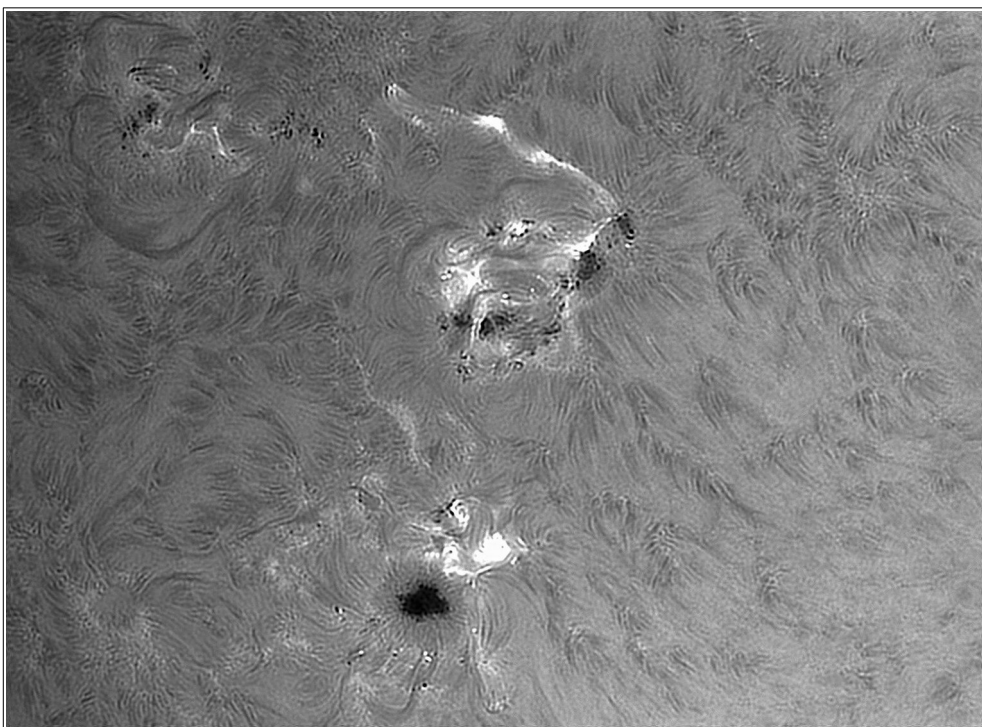
Die Fleckengruppe am westlichen Sonnenrand (AR 14220) am **20.9. um 12:18:**



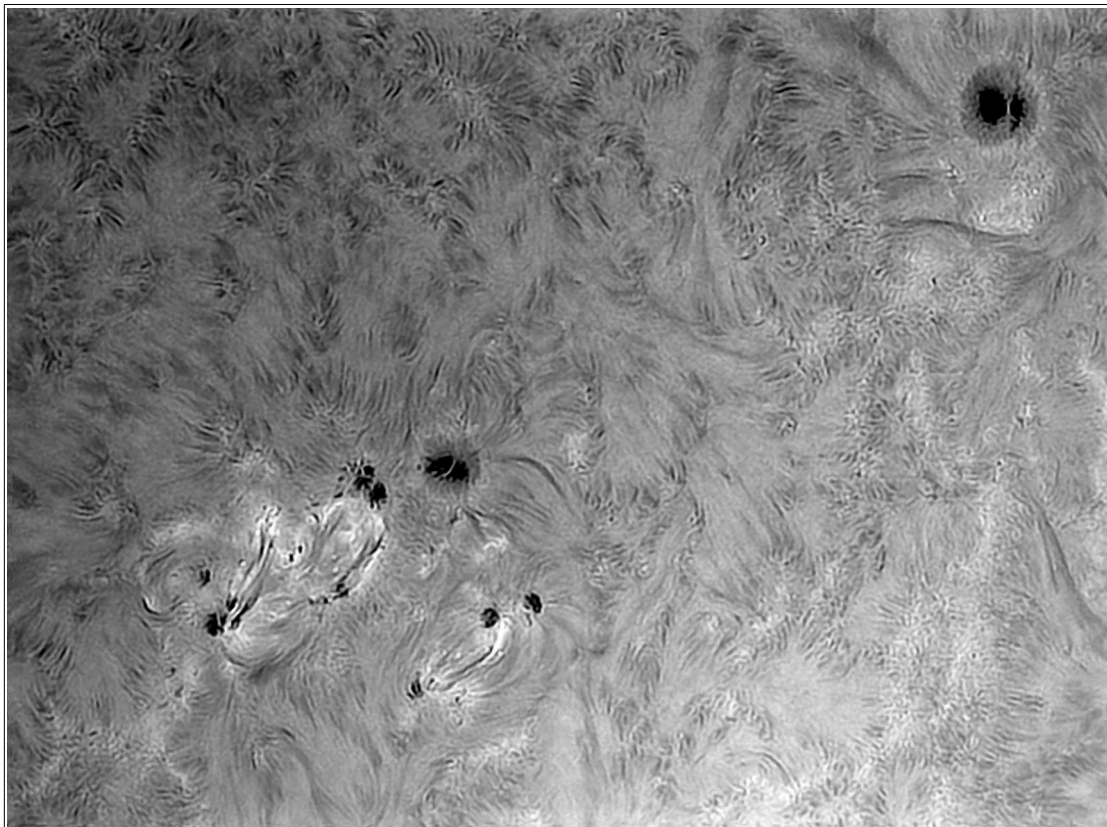
Die erhöhte Aktivität geht am 29. September weiter. Eine Übersicht im Kontinuum:



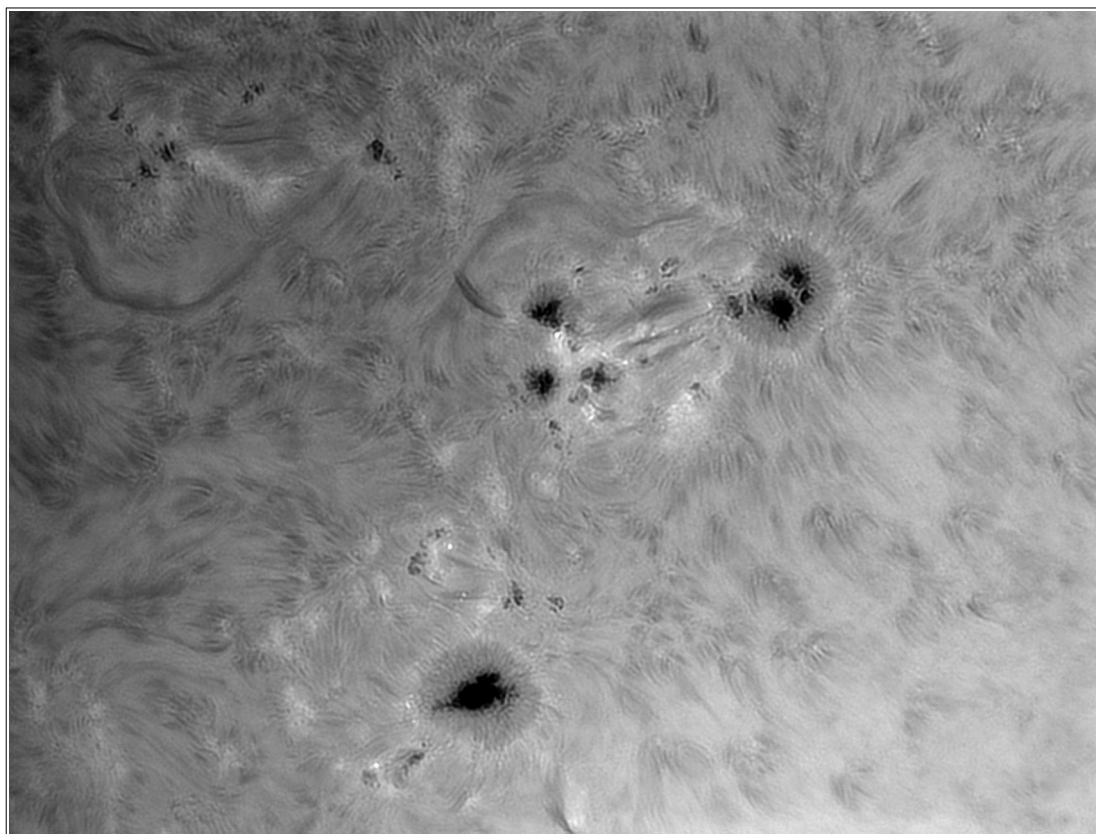
Die Fleckengruppen **14232** und **14236** am östlichen Rand in H-alpha um 11:42 UTC. (Sichtbar ist eine Flaretätigkeit in beiden Gruppen)



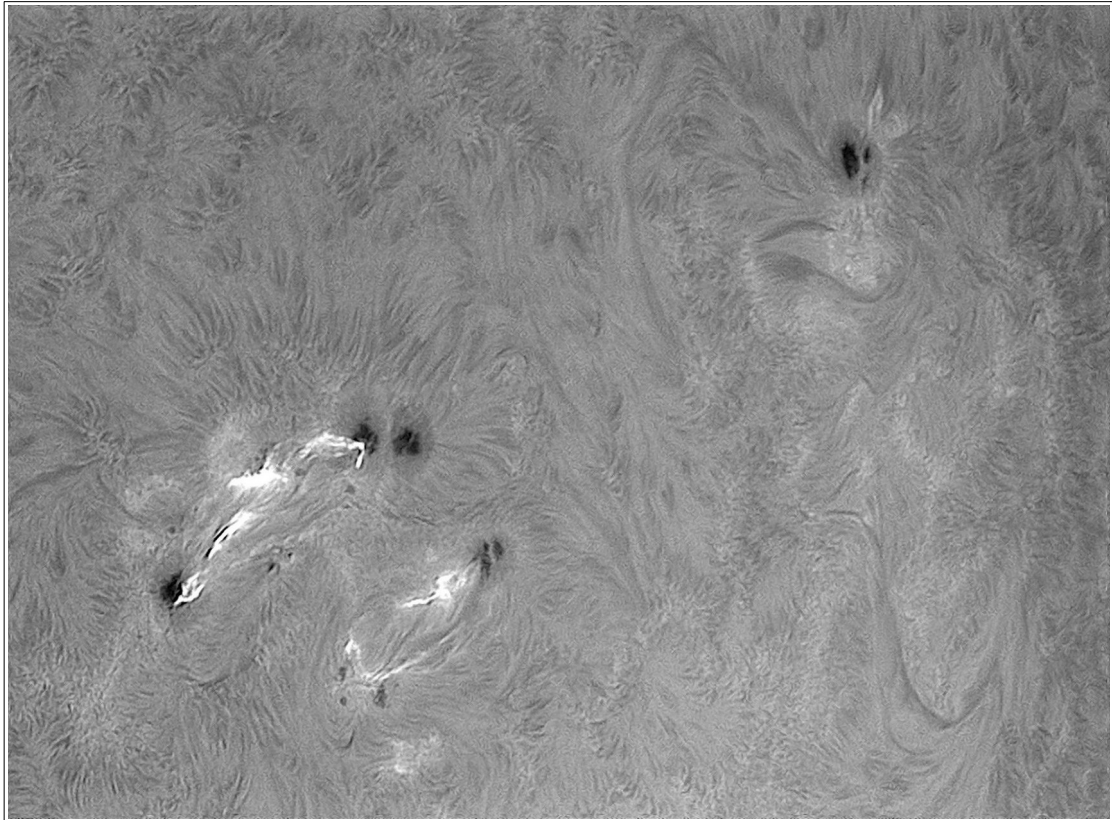
Am westlichen Rand die Gruppen **14230** (links) und **14227** (rechts) um 11:42:



14232 und **14236** am 30. 9. um 12:05:

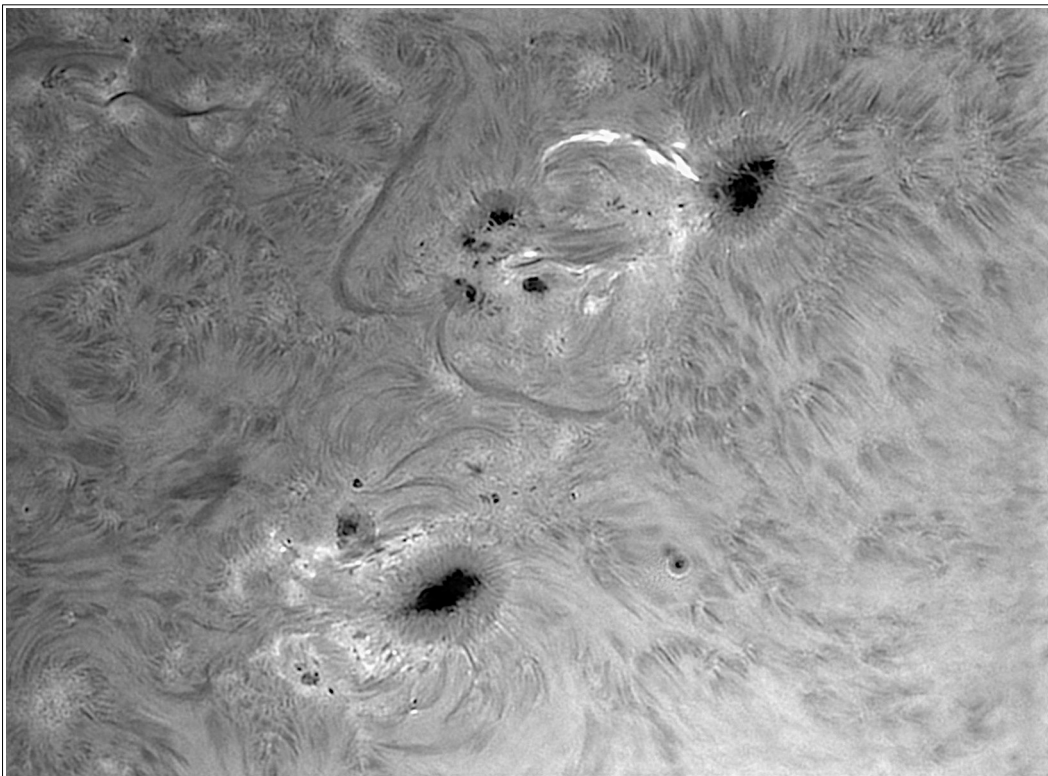


... und die **14230** und **14227** um 12:19. (in der 227 erreichte ein Flare der Klasse M1.8 das Maximum, das bereits um 12:19 eine grosse Stärke hatte):



Oktober

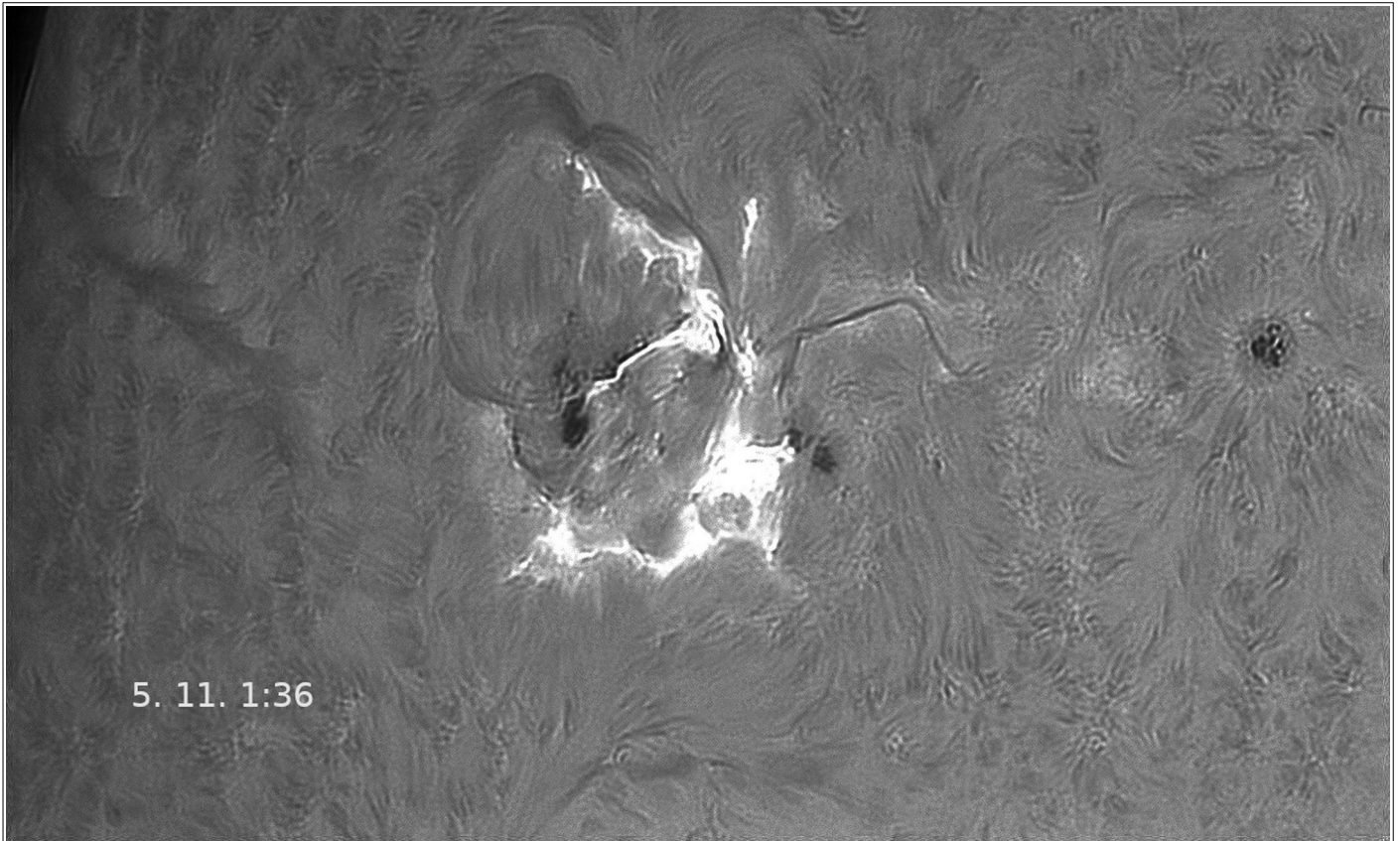
Die Weiterentwicklung von **14232** und **14236** am 2.10. um 13:31. (in der 14236 ist eine Flareentwicklung im Bogenfilament zu sehen):

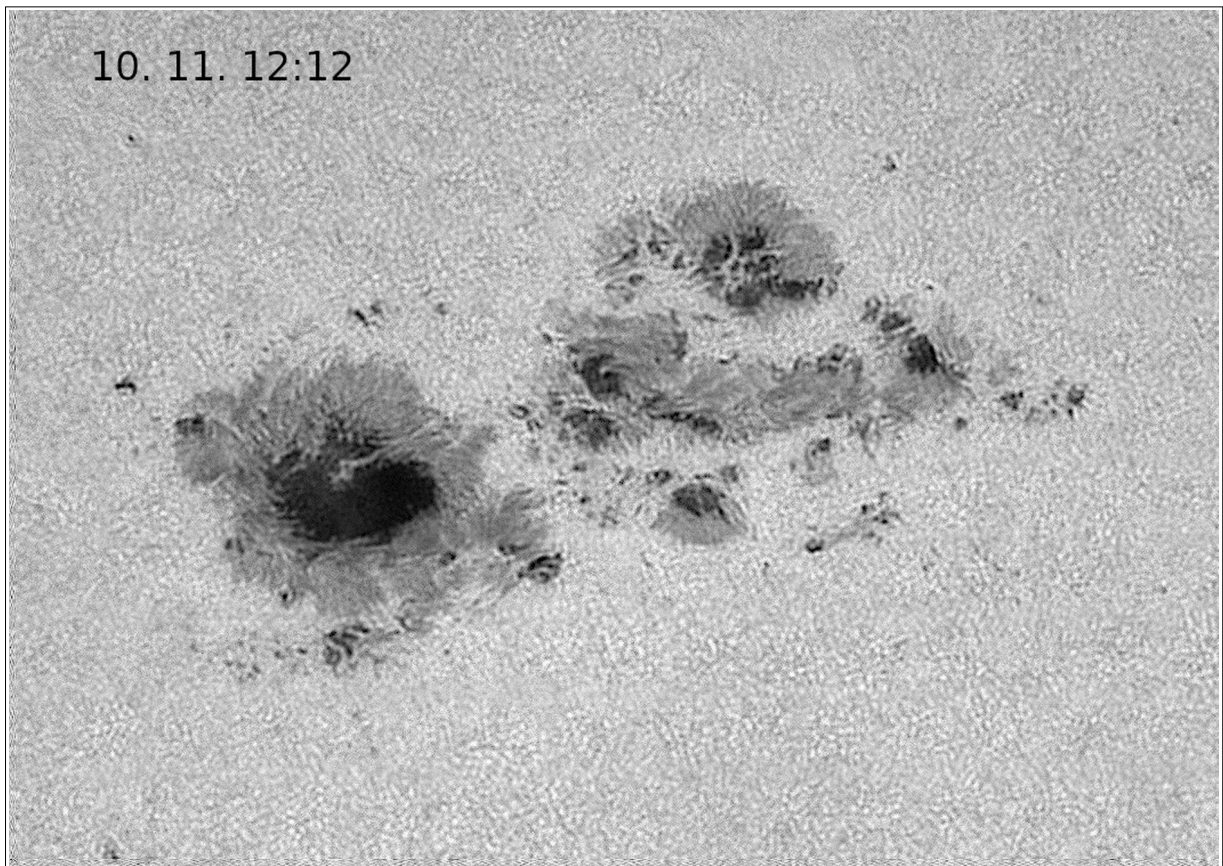
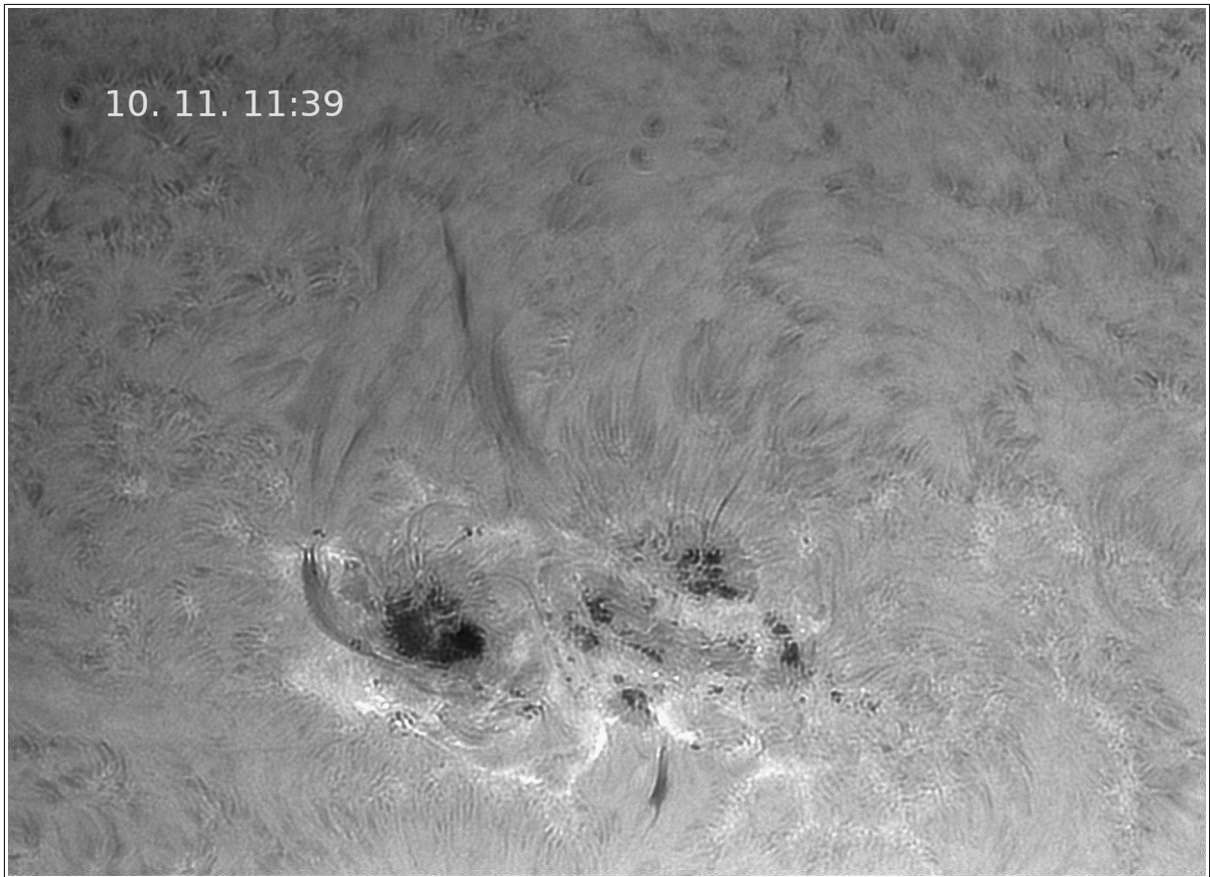


November

Seit dem 3.11. war die grosse Fleckengruppe **14274** zu beobachten, die unglaublich aktiv mit zahlreichen Flares war: Am 5. 11. gab es das größte Flare des gegenwärtigen Zyklus mit der Stärke X7.5, am 9. 11. dann ein X1.8, am 10.11. ,ein weiteres X1.2 Flare.

Leider waren diese Ereignisse am Vormittag nicht beobachtbar. Am **5.11.** wurde ein Flare der Klasse M7.5 um 10:31 UTC, kurz vor dem Maximum um 10:36 fotografiert. Am 10. 11 die Gruppe um 11:39 in H-alpha und um 12:12 im Kontinuum:





Vom Dezember bis März 2026 erfolgte kein Fotografie.