

**Zeitschrift:** Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft

**Herausgeber:** Schweizerische Astronomische Gesellschaft

**Band:** 67 (2009)

**Heft:** 353

**Artikel:** 22°- und 46°-Halo, Nebensonnen und irisierende Wolken : atmosphärische Erscheinungen

**Autor:** Baer, Thomas / Knoblauch, Thomas

**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-897306>

#### **Nutzungsbedingungen**

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

#### **Conditions d'utilisation**

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

#### **Terms of use**

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

**Download PDF:** 16.01.2026

**ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>**

22°- und 46°-Halo, Nebensonnen und irisierende Wolken

# Atmosphärische Erscheinungen

■ Von Thomas Baer & Thomas Knoblauch

*Wolken sind für den Astronomen manchmal lästige Störenfriede, zumal sie oft dann aufziehen, wenn ein spannendes Himmelsereignis bevorsteht. Doch hin und wieder sorgen Eiskristalle und Wassertropfen für einmalige Licht- und Farbenspiele, wie der nachfolgende Beitrag illustriert.*

«Eine Nebensonne, 25 Grad rechts neben der wahren Sonne, die zum Theil in Regenbogenfarben, zum Theil blass erschien und 40 Grad links von der Sonne eine unförmliche Oeffnung in den Wolken, mit einem solchen blendenden Lichtstrahl, wie wenn Sonnenstrahlen auf einen Spiegel fallen.» So wird in der Memorabili Tigurina von FRIEDRICH VOGEL eine seltene Himmelsscheinung beschrieben, die man am Morgen des 23. Jenner 1828 gegen 8 % Uhr in der Gegend von Mettmenstetten beobachten konnte. Solche und ähnliche Phänomene wurden früher noch mit weit grösserer Aufmerksamkeit wahrgenommen und auch aufgeschrieben.

Sobald sich der Himmel im Vorfeld einer Warmfront mit dünnen Federwolken (Zirren), später mit einem Zirrostratus überzieht, die Sonne nur noch milchig durch den Schleier hindurch scheint, sind die Voraussetzungen für die Bildung eines Halos ideal.

Das Licht in der Umgebung wird zunehmend diesig. Und siehe da! Schirmt man mit der Hand die grelle Sonne ab oder lässt sie durch eine Strassenlaterne oder ein Hausdach verschwinden, erkennt man unschwer einen mehr oder weniger stark gezeichneten hellen Ring mit einem Radius von 22°. Je homogener die Schleierwolken den Himmel überziehen, desto grösser wird die Chance, in etwa der doppelten Entfernung auch den etwas feineren 46°-Ring auszumachen.

### Wie entstehen der 22°-Ring und die Nebensonnen?

Zirruswolken, abgeleitet aus dem lat. Cirrus, was soviel wie «Haarlocke, ein Büschel Pferdehaar oder Federbusch» bedeutet, befin-

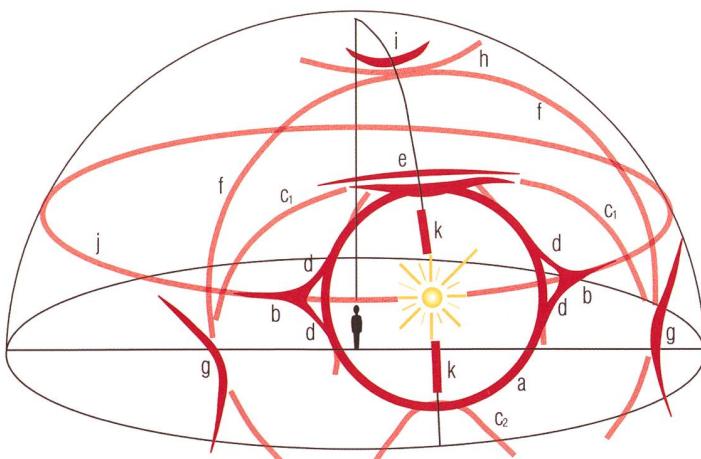
den sich in unseren Breiten in Höhen zwischen 5 und 13 km. Es sind Wolken, bestehend aus Eiskristallen, welche die Form eines hexagonalen Prismas aufweisen. Diese Prismen schweben in einer Wolke in allen möglichen Ausrichtungen. Je nachdem, wie nun das Sonnenlicht in ein solches Eisprisma einfällt, wird es auf unterschiedliche Art gebrochen. Anhand der in jedem Physikbuch stehenden Formel für die Minimalablenkung in einem Prisma lässt

sich aus den bekannten Grössen wie Brechungswinkel A (hier 60°) und der Brechzahl n (1.31) die Minimalablenkung D ausrechnen. So erhalten wir für D genau die 22° für den kleinen Ring, der weitaus am häufigsten auftritt und die grösste Helligkeit aufweist, da diejenigen Sonnenstrahlen, welche die geringste Ablenkung erfahren, ihre Richtung des gebrochenen Lichtstrahls nur langsam ändern, wenn sich der Eiskristall dreht.



*Am späten Nachmittag des 18. März 2009 erschienen über Jona, SG, gleich mehrere atmosphärische Phänomene. Neben dem deutlich sichtbaren 22°-Ring, den beiden Nebensonnen und dem Perrybogen sind auch der schwächere 46°-Ring und der Circumzenitalbogen gut zu sehen. (Foto: Thomas Knoblauch)*

## Beobachtungen



### Haloerscheinungen

- a kleiner Ring (Ring von 22°)
- b Nebensonnen
- c Berührungsbo gen am kleinen Ring
- c unterer Berührungsbo gen
- d Bogen von Lowitz
- e Bogen von Perry
- f grosser Ring (Ring von 46°)
- g unterer Berührungsbo gen am grossen Ring
- h oberer Berührungsbo gen am grossen Ring
- i Circumzenitalbogen
- j parhelischer Ring
- k vertikale Säule

In der Aufnahme von THOMAS KNOBLAUCH sind auch die beiden Nebensonnen, im übrigen nach dem 22°-Ring das zweithäufigst auftretende Phänomen, einwandfrei zu sehen. Sie liegen auf gleicher Höhe wie die Sonne, so, als würde man einen Horizontalkreis durch diese legen. Sie liegen, besonders gut in der Aufnahme auf S. 35 bei der linken Nebensonne zu sehen, etwas ausserhalb des 22°-Rings und entstehen im Unterschied zum inneren Ring durch die Spiegelung an horizontal liegenden hexagonalen Eisplättchen. Diese sollen nach [1] auch für die Bil-

Alle möglichen Halo-Erscheinungen auf einen Blick. (Grafik: Thomas Baer)

dung des Circumzenitalbogens – ebenfalls gut in der Aufnahme erkennbar – verantwortlich sein. Interessant ist, dass sich der Abstand der Nebensonnen mit der Sonnenhöhe ändert. Je näher die Sonne am Horizont steht, desto geringer ist der Abstand der Nebensonnen vom 22°-Ring. In 40° Höhe (Sonne) stehen die Nebensonnen über 5°, bei einem Sonnenstand von 50° sogar über 10° vom inneren Ring entfernt!

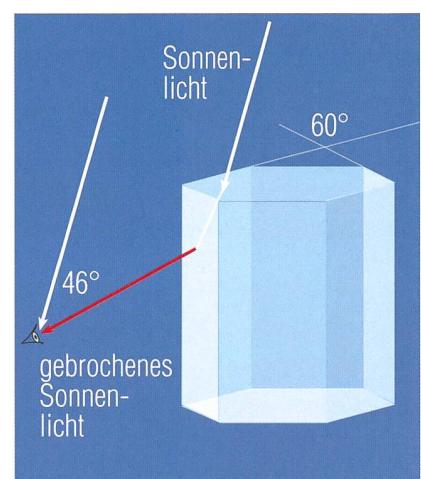
### Schwächerer 46°-Ring

Der grosse Ring ist um einiges lichtschwächer und auch wesentlich seltener zu sehen. Seine Entstehung verdankt er ebenfalls den hexagonalen Eiskristallen. Im Unterschied zum kleinen Ring werden hier die Sonnenstrahlen an zwei rechtwinklig zueinander stehenden Flächen gebrochen, was zu einer Ablenkung von 46° führt. Dieselben Eisprismen

sind also für beide Halos verantwortlich.

### Berührungsbo gen

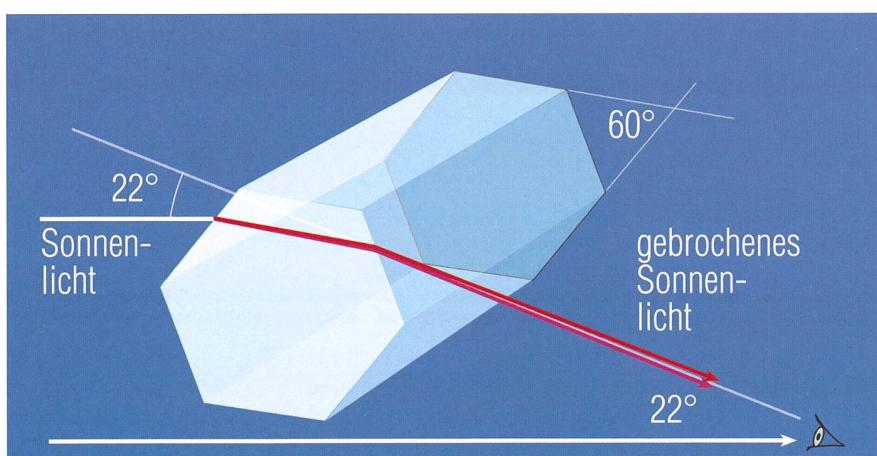
Betrachtet man die Nebensonnen auf S. 35 genauer, stellt man unschwer fest, dass sie eine Art Dreiecksform aufweisen. Es scheint so, als würden je zwei Verbindungsbo gen die Nebensonnen mit dem 22°-Ring verbinden. Je höher die Sonne über dem Horizont steht und je weiter die Nebensonnen ausserhalb des kleinen Rings liegen, desto besser sind die sogenannten Lowitzbogen zu sehen. Man vermutet, dass sie dann entstehen, wenn die Eisplätt-



46°-Ablenkung eines Lichtstrahls an einem hexagonalen Eisprisma. (Grafik: Thomas Baer)

chen, welche die Nebensonnen erzeugen, in der vertikalen Ebene geringfügig schwanken. Meistens gewinnt man dann den Eindruck, als seien die Nebensonnen länglich etwas verzerrt.

Die beiden Berührungsbo gen  $c_1$  und der untere Berührungsbo gen  $c_2$  sind Teil eines den 22°-Ring umgebenden Halos (nicht identisch mit dem 46°-Ring!). Dieser umschriebene Halo ändert seine Form stark mit der Sonnenhöhe. Am 18. März 2009 gegen 16:51 Uhr MEZ stand die Sonne noch gut 16° über dem Westhorizont. Der umschriebene Halo wird nur angedeutet, indem der obere Berührungsbo gen an beiden Enden nach unten gebogen wird. Bei knapp 30° Sonnenhöhe erscheint er uns indessen wie zwei «hängende Ohren», wird elliptisch und verschmilzt praktisch mit dem 22°-Ring, wenn das Tagesgestirn noch höher am Himmel steht.



Hier wird gezeigt, wie in einem hexagonalen Eisprisma ein Lichtstrahl eine Minimalablenkung von 22° erfährt. (Grafik: Thomas Baer)

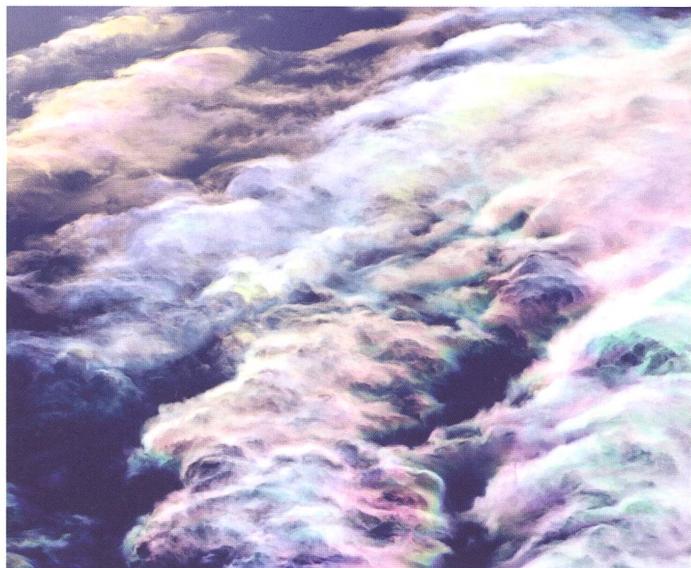
# Beobachtungen

## Irisierende Wolken

Der Begriff irisieren leitet sich vom griechischen Wort *ἱρις* (Iris) ab, was Regenbogen bedeutet. Eine irisierende Wolke ist also nichts anderes als eine «Regenbogenwolke». Besonders gut ist das Phänomen an Alto-, besser als Schäfchenwolke bekannt, oder Cirrocumuli-Wolken zu beobachten. Die Sonne steht meist in unmittelbarer Nähe. Im Umkreis von  $2^\circ$  erscheinen die Wolken blendend hell, im Abstand aber von 3 bis  $10^\circ$  tritt das Irisieren am intensivsten in Erscheinung, immer von der Wolkenstruktur abhängig.

Besonders intensiv treten die Farben Purpur und Grün hervor, ähn-

*Irisierende Cirrocumuli-Wolken. Vor allem Purpur und Grün treten intensiv hervor. Die Sonne steht nicht weit von den Wolken entfernt. (Foto: Jürg Alean)*



*Kurz vor Sonnenuntergang bildete sich letzten Sommer diese Gewitterwolke über dem fernen Schwarzwald. Bei den hellen Rändern zeigt sich nicht das «echte Irisieren». (Foto: Thomas Baer)*

lich wie wenn Perlmutt in der Sonne geschwenkt wird. Je nach Wolkenart zeigt sich das Irisieren auf eine etwas andere Weise. Cumulus-, Cumulonimbus und Stratocumulus-

Wolken zeigen meist gefärbte helle Ränder, wenn sich die Sonne dahinter verbirgt (Bild links). Die Farbnuancen sind hier kaum auszumachen, da die Lichtsäume viel zu intensiv strahlen. Wir können hier also nicht vom eigentlichen Irisieren sprechen. Entscheidend ist die Tröpfchengröße in der Wolke selbst. Schön irisierende Wolken enthalten äußerst kleine Wasserdropschen, meist im Bereich von 2  $\mu\text{m}$ . Enthalten gewisse Teile der Wolke mehr oder minder homogene Regionen gleich grosser Tröpfchen, ist der Effekt besonders schön zu sehen. Vor allem bei sich bildenden und auflösenden Wolken, etwa vor

oder nach einem Gewitter, können irisierende Wolken auftreten. Die Farbverteilung scheint auf den ersten Blick recht willkürlich zu sein. Bei genauerem Hinsehen erkennen wir aber rasch gewisse Gesetzmäßigkeiten in der Farbabfolge.

### Thomas Baer

Bankstrasse 22  
CH-8424 Embrach

## Literatur

[1] Minnaert Marcel, «Licht und Farbe in der Natur», 1992



## Mit dem Flugzeug zum Mond

Diese spektakuläre Aufnahme gelang WALTER BERSINGER in Holland. Würde der Airbus A330-200 der Lufthansa statt irgendeiner Feriendestination, den Mond anfliegen, wäre die zweistrahlige Maschine mit einer maximalen Reisegeschwindigkeit von 860 km/h ganze 18,6 Tage unterwegs. Noch länger bräuchten wir mit einem Auto, das 120 km/h ohne Stau und Zwischenhalt diese Strecke befahren würde, nämlich 133,5 Tage. Die Crew der Apollo 11 erreichte den Erdtrabanten indessen nach nur 3 Tagen und schwenkte in eine Mondumlaufbahn ein. Noch schneller hätte das Licht die rund 384 400 km durchlaufen, nämlich in lediglich anderthalb Sekunden!

Dies gibt uns eine gewisse Vorstellung über die ungeheuren Distanzen, alleine schon in unserem Sonnensystem. Die Sonne ist bereits 8,3 Lichtminuten von uns entfernt, Jupiter 33 Minuten und Neptun 4 Stunden und 1 Minute. Zum nächsten Fixstern,  $\alpha$  Proxima Centauri dauerte die Lichtreise schon 4,34 Jahre, zu Sirius knappe 9 Jahre, und noch immer wären wir astronomisch gesehen im «Vorgarten» und hätten die «grosse weite Welt» noch nicht gesehen.

