

<b>Zeitschrift:</b>	Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
<b>Herausgeber:</b>	Schweizerische Astronomische Gesellschaft
<b>Band:</b>	69 (2011)
<b>Heft:</b>	362
 <b>Artikel:</b>	Planetenbeobachtung : Saturn beobachten und fotografieren
<b>Autor:</b>	Weigand, Mario / Geyer, Sabrina
<b>DOI:</b>	<a href="https://doi.org/10.5169/seals-897185">https://doi.org/10.5169/seals-897185</a>

### 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:** 15.01.2026

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

### Planetenbeobachtung

# Saturn beobachten und fotografieren

■ Von Mario Weigand und Sabrina Geyer

*Von März bis Mai 2011 bietet sich wieder eine gute Gelegenheit, den Ringplaneten Saturn zu beobachten. Saturn steht dann als auffälliger, leicht gelblicher Lichtpunkt im Sternbild Jungfrau und ist deshalb mit blossem Auge leicht zu finden. Am 4. April wird Saturn in Opposition stehen – das bedeutet beste Sichtbarkeit. Der folgende Artikel ist ein Auszug aus dem Buch «Sonne, Mond und Planeten beobachten und fotografieren».*



Abb. 1: Bereits in einem kleinen Teleskop ist der Blick auf den Ringplanet unvergesslich.

Ansätze des Ringsystems von Saturn in Form eines ovalen Erscheinungsbildes zeigen sich schon bei geringer Vergrößerung. Dafür genügt ein fest montierter Feldste-

cher oder ein kleines Teleskop. Ab einer Vergrößerung von 50-fach haben sich die Ringe bereits deutlich von der Planetenkugel ab und auch die Farbunterschiede zwischen dem Beige-Ton der Saturnatmosphäre und den eher gräulichen Ringen werden erkennbar. Mit einer Vergrößerung von etwa 100-fach lassen sich erste Bandstrukturen in der Atmosphäre erkennen, darunter besonders die beiden äquatorialen Bänder. Bei gutem Seeing ist im Saturnring die dunkle Cassini-Teilung sichtbar.

Durch das Ringsystem entsteht selbst bei monokularer Betrachtung ein plastischer Anblick, der Saturn zu einem der beliebtesten Beobachtungsziele macht. Vor allem gegenseitige Schattenwürfe der Planetenkugel und des Ringsystems verstärken diesen Effekt. Auch die bei allen Gasplaneten übliche Randver-

dunklung trägt zum räumlichen Erscheinungsbild bei. Abgesehen vom Monddominator erwecken keine anderen Objekte einen solch starken 3D-Eindruck. Richtig zum Tragen kommt er ab 150-facher Vergrößerung und wenigstens 125 mm Öffnung.

### Das Ringsystem

Die Ringe sind das auffälligste Merkmal von Saturn und prägen sein gesamtes Erscheinungsbild. Er ist zwar nicht der einzige Planet, der von Ringen umgeben wird, jedoch lassen sich die der übrigen Gasriesen nicht mit Amateurmitteln beobachten.

Das Ringsystem verläuft mit einem Abstand von 7000 km um den Äquator des Planeten und hat eine Dicke von nur etwa 400 Metern. Es besteht aus Eis- und Gesteinspartikeln unterschiedlicher Größe, die Saturn auf eigenen Bahnen mit verschiedenen Geschwindigkeiten umkreisen. Die Partikel formen über 100'000 Einzelringe variierender Farbe, die in ihrer feinen Aufteilung erst durch die Pioneer- und Voyager-Sonden erkennbar wurden. Lücken verschiedener Größen grenzen die einzelnen Ringe scharf gegeneinander ab. Diese Teilungen sind auf gravitative Resonanzeffekte untereinander, aber auch mit den zahlreichen Saturnmonden zurückzuführen. Das Ringsystem weist einen Aussendurchmesser von 960'000 km auf. Im infraroten Wellenlängenbereich konnte das Spitzer-Weltraumteleskop sogar noch in einem Abstand von 6 bis 12 Mio. km zu Saturn einen weiteren Ring ausmachen.

### Klassifikation

Das feine Ringsystem wird in sichtbare Grobstrukturen eingeteilt, die von innen nach außen als Ring D, C, B, A, F, G und E in der Reihenfolge ihrer Entdeckung benannt werden (siehe Abb. 2). In Amateurteleroskopen können nur der A- und der B-Ring und mit größeren Geräten auch der C-Ring wahrgenommen werden. Die übrigen Ringe sind für eine Beobachtung deutlich zu schwach, so dass sich der sichtbare Ringausschnitt auf eine Ausdehnung von 272'000 km beschränkt.

Bei der Beobachtung des Ringsystems fällt schon mit kleineren Teleskopen als erstes der Helligkeitsunterschied zwischen den Ringen A und B auf. Der B-Ring ist etwas heller als der A-Ring und

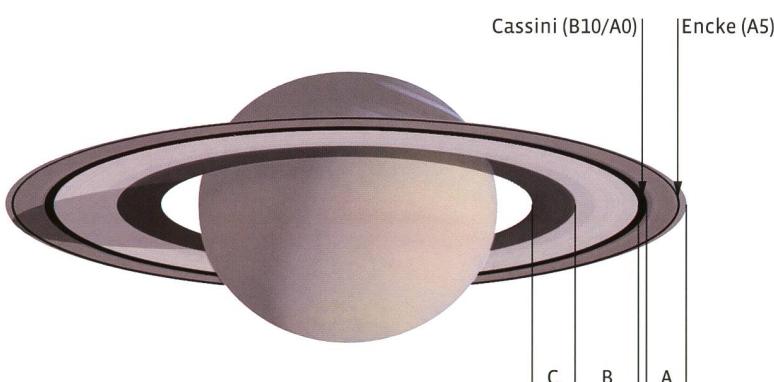


Abb. 2: Die Ringteilungen werden von innen nach außen durchnummieriert, als Präfix wird der Buchstabe des Rings angegeben. Die Cassini-Teilung wird zum Beispiel als B10 bzw. A0 bezeichnet und die Encke-Teilung als A5.

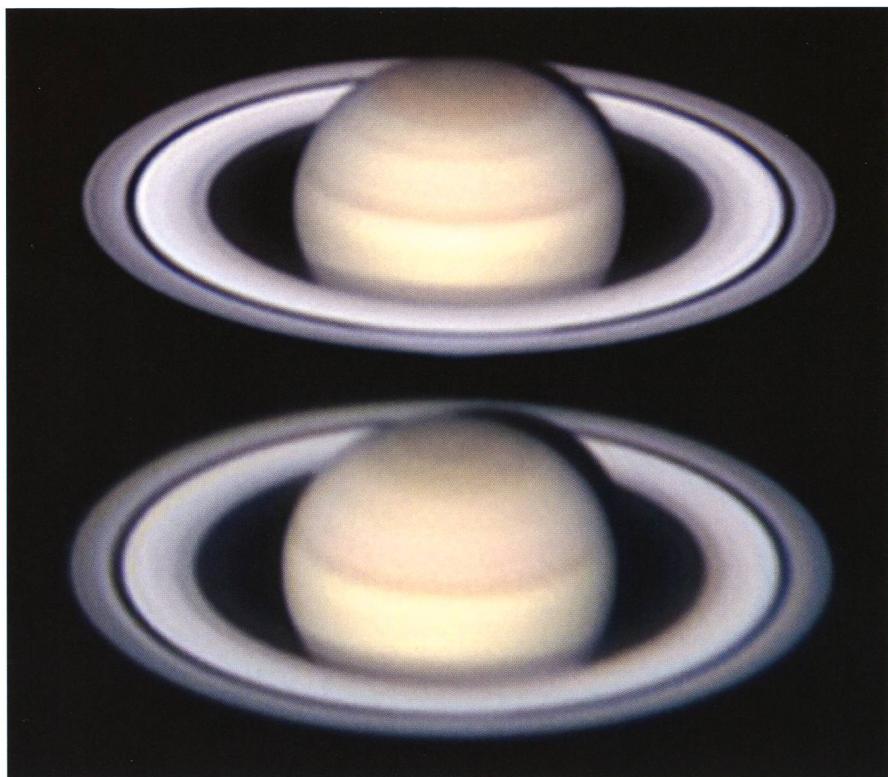


Abb. 3: Saturn in den Jahren 2004 (unten) und 2005 (oben). Es sind Unterschiede in der Farbe der Polregion erkennbar (225-mm-SCT).



Abb. 4: Saturn mit bläulich gefärbter Nordhemisphäre am 26. Januar 2007, aufgenommen mit einem 280-mm-SCT.

weist zudem unterschiedlich getönte Bereiche auf, während der äußere A-Ring im Vergleich dazu eher homogen erscheint. Deutlich schwieriger zu erkennen ist der dunkle C-Ring, der auch Kreppring genannt wird. Er setzt am Innerrand des B-Rings an und endet auf halber Strecke zur Saturnatmosphäre. Dieser Ring ist äußerst dünn und halb-transparent, daher kann er am leichtesten noch als Verdunklung vor dem Planeten beobachtet werden (Abb. 2).

### Cassini-Teilung

Der A- und der B-Ring werden voneinander durch die 4800 km breite Cassini-Teilung getrennt. Eigentlich ist diese Lücke mit nur 0,6" scheinbarem

Durchmesser für das Auflösungsvermögen vieler Teleskope zu schmal, der harte Kontrast allerdings ermöglicht das Erkennen der lokalen Abdunklung. Je stärker die Ringebene zum Beobachter geneigt ist, desto einfacher lässt sich die Cassini-Teilung beobachten. Besonders deutlich wird die Unterbrechung in den Bereichen seitlich des Planeten, da sie dort perspektivisch breiter erscheint. Richtig aufgelöst sieht man die Cassini-Teilung erst mit einem ausreichend grossen Teleskop ab 200 mm Öffnung.

### Encke-Teilung

Die wahrscheinlich grösste Herausforderung für Amateurbeobachter bildet

die Encke-Teilung innerhalb des A-Rings. Sie ist nur 325 km breit, was bei der Entfernung von Saturn rund 0,35" entspricht. Damit liegt sie eigentlich eher im Auflösungsbereich grösserer Teleskope. Trotzdem ist die Encke-Teilung manchmal auf Bildern sichtbar, die mit kleineren Teleskopen gewonnen wurden. In solchen Fällen macht sie sich jedoch nur, wie zuvor beschrieben, als lokale Abdunklung des A-Rings bemerkbar und wird nicht aufgelöst abgebildet. Die besten Chancen auf eine Sichtung hat man bei maximaler Ringöffnung.

### Speichen

Einzelheiten in den Ringen sind bei gutem Seeing schon mit Geräten ab 150 mm Öffnung zu erkennen. Dabei handelt es sich, neben den leichten Helligkeitsunterschieden entlang der Ringbahnen, um strahlenförmig nach außen laufende, hellere Strukturen, welche die Ringe unregelmässig durchziehen. Sie werden wegen ihres Aussehens als «Speichen» (engl. Spokes) bezeichnet und treten nur sehr selten auf. Sind derartige Strukturen innerhalb der Ringe sichtbar, kann sogar die Rotation einzelner Ringabschnitte beobachtet werden.

Im Zusammenhang mit den Ringen stehen drei Phänomene, die das Erscheinungsbild von Saturn wesentlich beeinflussen.

### Schattenwurf

Einmal handelt es sich um Schattenwürfe: Vor und nach einer Opposition blicken wir leicht seitlich auf Saturn, so dass der Schatten, den die Planetenkugel auf den hinteren Teil der Ringe wirft, beobachtbar wird. Während der Opposition verdeckt der Planet den Schatten, so dass er uns zu diesem Zeitpunkt verborgen bleibt. Umgekehrt lassen sich ebenso Schatten der Ringe auf der Planetenkugel wahrnehmen. Am besten können sie zur Zeit der Quadratur beobachtet werden, wenn Saturn um 90° östlich oder westlich der Sonne steht (Abb. 3 und 4).

### Kantenstellung

Das zweite Phänomen kommt durch die Neigung der Äquatorebene gegen die Bahnebene zustande. Durch sie ändert sich im Laufe eines Saturnjahres die Perspektive, mit der wir auf das Ringsystem blicken. Zweimal während einer siderischen Periode, also im Abstand von 14,75 Jahren, liegen die Ringe parallel zur Sichtlinie des Beobachters und wir blicken auf ihre dunkle Kante (Abb. 5). Zu einer solchen Stellung kam es zuletzt im Jahr 2009, die

# Beobachtungen



Abb. 5: Saturns Ringsystem in Kantenlage, aufgenommen am 31. Dezember 2008 mit einem 356-mm-SCT.

nächste wird 2024 stattfinden. In der Zeit dazwischen wendet uns Saturn seine nördliche Hemisphäre zu, die 2017 ihren maximalen Winkelstand erreicht.

## Gesamthelligkeit

In Verbindung mit der sich stetig ändernden Neigung des Ringsystems steht der letzte der drei Effekte. Da die Ringe das Sonnenlicht deutlich stärker reflektieren als die Saturnatmosphäre, nimmt die scheinbare Helligkeit von Saturn mit steilerer Äquatorebene zu. Diese Abhängigkeit ist sogar so stark, dass sie gegenüber dem Helligkeitsunterschied zwischen Perihel- und Aphel-Opposition, hervorgerufen durch den variierenden Abstand zwischen Saturn und Erde, dominiert.

## Die Saturnatmosphäre

Auch die Saturnatmosphäre setzt sich aus vielen verschiedenen bandartigen Wolkenzonen zusammen. Sie werden durch ostwärts gerichtete Winde mit Geschwindigkeiten von bis zu 1800 km/h um den Planeten getrieben und unterscheiden sich in Breite, Farbe und Helligkeit

voneinander. Obwohl die Wolkenstrukturen denen von Jupiter sehr ähnlich sind, gibt es auch entscheidende Unterschiede, die im Abschnitt «Detailbeobachtungen» diskutiert werden.

## Nomenklatur

Aufgrund vieler Ähnlichkeiten findet das bei Jupiter vorgestellte Nomenklatursystem auch bei Saturn Anwendung. Die Bänder und Zonen werden vom Äquator ausgehend zu den Polen hin benannt (s. Abb. 6). Die Breitenangaben sind Mittelwerte und können in der Praxis etwas abweichen.

## Detailbeobachtungen

Obwohl die Wolkenstrukturen von Saturn denen von Jupiter sehr zu ähneln scheinen, unterscheiden sie sich doch in zahlreichen Punkten voneinander. Zum einen liegt die Tönung der Saturnatmosphäre im gelb-bräunlichen Bereich, zum anderen sind die Bandstrukturen wesentlich feiner und der Farbunterschied zwischen ihnen kontrastärmer. Der geringere Kontrast liegt im Wesentlichen am Dunst in der Atmosphäre, der sich bei Saturn aufgrund der grösseren Entfernung zur Sonne und den daraus folgenden niedrigeren Temperaturen in den oberen Atmosphärenschichten halten kann. Zudem treten bei Saturn keine markanten Einzelheiten hervor, Details heben sich nur schwach von den Wolkenbändern ab.

## Hauptbänder

Bei der Beobachtung der Atmosphäre stechen die beiden Hauptbänder SEB und NEB hervor, die deutlich dunkler als die äquatorialen und die temperierten Zonen sind. Abhängig vom aktuellen Blickwinkel auf die Planetenkugel wird häufig eines der beiden Bänder gerade

vom Ringsystem verdeckt. Nur nahe der Kantenlage können beide Bänder gleichzeitig gesichtet werden. Meist werden die Hauptbänder durch eine schmale hellere Zone (NEBZ oder SEBZ) in zwei Hälften unterteilt. Über längere Zeiträume hinweg verändern sich ihre Helligkeiten und auch die Farben.

## Polregionen

Auffällig sind ebenfalls die recht dunklen Polregionen, die oft die dunkelsten Strukturen in der Saturnatmosphäre darstellen. Auch sie variieren in Farbe und Helligkeit. Die Abbildung 3 zeigt Aufnahmen aus den Jahren 2004 und 2005, bei denen sich die Tönung der SPC (South Polar Cap) und der SPR (South Polar Region) von Grau zu einem wärmeren Braun entwickelt hat. Gut zu erkennen ist zudem die Helligkeitsabnahme im STB (South Temperate Belt).

## Jahreszeitliche Veränderungen

In der Saturnatmosphäre lassen sich auch jahreszeitliche Phänomene beobachten. Sie entstehen durch die Achsenneigung des Planeten gegen seine Bahnebene, wodurch die Hemisphären unterschiedlich stark erwärmt werden. Dadurch bilden sich Stürme, die in der Regel nördlich des NEB bzw. südlich des SEB auftreten und als helle, fast weisse ovale Flecken sichtbar werden. In den Stürmen quillt wärmeres Gas in die hohen Atmosphärenschichten. Ähnlich wie bei einer Gewitterwolke auf der Erde bildet sich darüber eine vereiste Haube. Bei Saturn besteht diese allerdings nicht aus Wassereis, sondern aus Ammoniakkristallen. Beobachtungen seit dem 19. Jahrhundert haben ergeben, dass solche Wirbelstürme etwa alle 30 Jahre verstärkt auftreten, das heißt einmal in einem Saturnjahr. Ein weiteres Phänomen entsteht als Folge der saisonal unterschiedlichen Abschattung der Atmosphäre durch das Ringsystem. So kühlen die betroffenen Gebiete nach längerer Zeit ohne direkte Sonneneinstrahlung stark ab und es kommt zu Veränderungen in den Wolkenenschichten. Beispielsweise konnte man Anfang 2007 eine deutliche blaue Färbung der Nordhemisphäre beobachten, vergleichbar mit Uranus und Neptun, nachdem diese für lange Zeit durch die Ringe verdunkelt war (Abb. 7).

## Rotationssysteme

Wie bei allen Gasplaneten rotiert Saturn nicht als starrer Körper, sondern differenziell. Die Saturnatmosphäre wird daher ähnlich zu Jupiter in Berei-

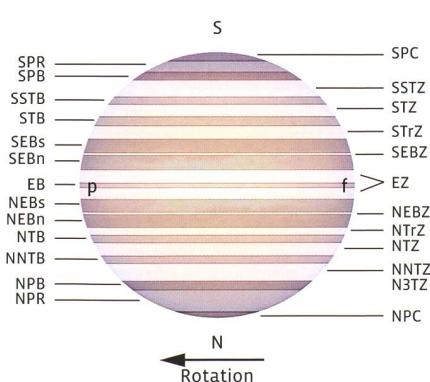


Abb. 6: Benennungssystem der Zonen und Bänder in der Saturn-Atmosphäre.

# Beobachtungen



Abb. 7: Saturn mit Methanband-Filter (oben) und mit UV-Passfilter (unten).

che mit unterschiedlichen Rotationsgeschwindigkeiten eingeteilt. Am Äquator dauert ein Saturntag 10 Stunden und 14 Minuten (System I); in höheren Breiten bewegen sich die Gasmassen langsamer, so dass hier 10 Stunden und 38 Minuten zwischen zwei Zentralmeridianpassagen vergehen (System II). Mit der Magnetosphäre existiert auch bei Saturn noch ein drittes Rotationssystem. Es bewegt sich langsamer als System II und benötigt für einen Umlauf 10 Stunden und 47 Minuten. Für die Amateurastronomie ist es jedoch ohne Belang, da es nur im Radiorbereich beobachtet werden kann.

## Farbfilter

Nur vergleichsweise wenige Filter erweisen sich für den visuellen Einsatz bei der Saturnbeobachtung als hilfreich. Zur Kontraststeigerung ist die Verwendung eines Blaufilters sinnvoll, der die einzelnen Bänder und Zonen besser hervorhebt. Rot- und Grünfilter eignen sich, um Unterschiede zwischen A- und B-Ring deutlich zu machen. Der bei anderen Planeten oft wirksame Skyglow-Filter wirkt bei der Beobachtung von Saturn am Nachthimmel nicht gut. Er könnte höchstens für die Tagbeobachtung empfohlen werden, die aber bei den oberen Planeten weniger interessant ist.

## Saturn fotografieren

Die Vorgehensweise bei der Saturnfotografie ähnelt der bei Jupiter. Auch hier wird zur Gewinnung von Farbaufnahmen entweder mit einer Farbkamera oder mit dem RGB-Verfahren und anderen Komposit-Methoden gearbeitet. Im Unterschied zu seinem inneren Nachbarn erreicht Saturn jedoch nur geringere scheinbare Helligkeiten, da seine Albedo etwas geringer und seine

Entfernung zur Sonne deutlich größer ist. Infolgedessen werden etwas längere Belichtungszeiten nötig. Für das RGB-Verfahren mit S/W-Chips ergeben sich bei einem Öffnungsverhältnis von f/20 und einer mittleren Verstärkung Belichtungszeiten zwischen 1/25 s und 1/15 s, je nach verwendetem Filter.

Genau wie bei Mars und Jupiter erweist es sich auch bei Saturn als sinnvoll, dessen Rotationsgeschwindigkeit zu kennen. Somit lassen sich die Längen von Videosequenzen anpassen, um Unschärfe durch die Rotation zu verhindern. Bei einer günstigen Perihel-Opposition mit rund 21" Durchmesser der Saturscheibe bewegen sich Strukturen in deren Mitte mit ca. 0,1" pro Minute. Nach den in Jahrbüchern angegebenen Zeiten kommt es auf der Aufnahme zur Verdopplung einer ein Pixel grossen Struktur.

### Methanband- und andere Spezialfilter

Der Einsatz von Filtern zur Fotografie im nahen IR und UV kann bei Saturn sehr interessant sein. Mit einem Methanband-Filter, dessen Wirkung bereits im Fotografie-Abschnitt bei Jupiter diskutiert wurde, lassen sich auch hier einige Zonen und Bänder stärker abdunkeln als andere. Bei Saturn tritt insbesondere die Äquatoriale Zone deutlich hervor (Abb. 7). Ebenso können helle Stürme mit einem solchen Filter beobachtet werden.

Auch das Experimentieren mit anderen Filtern wie beispielsweise einem UV-Passfilter ist lohnenswert. Er zeigt eine umgekehrte Wirkung wie der Methan-

band-Filter und gibt dessen helle Regionen als dunkle Bereiche wieder. Mit ihm können saisonale Effekte sichtbar gemacht werden. Bläulicher Dunst, der sich im Saturnwinter über der Nordhalbkugel bildet, erscheint als schwache Aufhellung am oberen Saturnrand in der Abb. 7 (unteres Bild) oder auch in der Abb. 4. Zudem lässt sich eine entsprechende Aufhellung sowohl am Morgen- als auch am Abendrand des Planeten erkennen.

Leider verlängern sich die benötigten Belichtungszeiten durch Verwendung solcher Filter erheblich. Zurückzuführen ist dies auf die geringere Lichtmenge und die schlechtere Empfindlichkeit gängiger Chips in diesen Wellenlängenbereichen. Unter Umständen bewegen sich die Belichtungszeiten hier im Sekundenbereich. Daher muss mit Einbussen in der Detailschärfe und Auflösung gerechnet werden.

### Mario Weigand

Am Hirtenschild 23  
D-63073 Offenbach

### Sabrina Geyer

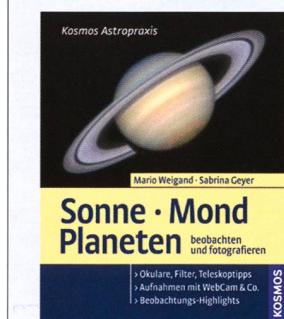
Am Hirtenschild 23  
D-63073 Offenbach



## Beobachtungserfolg garantiert

Krater auf dem Mond, Saturn mit seinem Ring, Flecken und Fackeln auf der Sonne – die Objekte unseres Sonnensystems zeigen in jedem Teleskop abwechslungsreiche Phänomene. Dieser Praxisratgeber geht detailliert auf alle Aspekte der visuellen und fotografischen Beobachtungstechnik ein:

- **Okulare, Filter, Teleskoptipps:** Mit der richtigen Technik erhält man schärfere Bilder und entlockt den Objekten verborgene Einzelheiten
- **Aufnahmen mit Webcam & Co.:** Das Zusammenspiel von Kamera und Teleskop über Bildverarbeitung bis zur Anwendung von Spezialfiltern
- **Beobachtungs-Highlights:** Ausführliche Beschreibungen der Objekte mit ihren individuellen Merkmalen machen die Beobachtung zum Erlebnis



Weigand, Geyer  
**Sonne, Mond, Planeten**  
144 S., 170 Abb., €/D 14,95  
ISBN 978-3-440-12439-0  
[www.kosmos.de/astronomie](http://www.kosmos.de/astronomie)

**KOSMOS**

## Beobachtungen



## Ein «Bisschen» Mondfinsternis

Bei uns in der Schweiz war von der Mondfinsternis herzlich wenig zu sehen. Die aufziehenden Wolken lassen den finster werdenden Erdtrabanten nur noch durch Wolkenlücken hindurch erahnen. Besser hatten es die Beobachter im nördlichen Deutschland. Hier spielte einerseits das Wetter mit, andererseits war die Finsternis am Morgen des 21. Dezember 2010 auch etwas länger zu beobachten. Wir sehen hier den partiell verfinsterten Mond gegen 08:00 Uhr MEZ. Schwach ist die leichte rostbraune Tönung des Erdkernschattens erkennbar. Je mehr der Vollmond im Schattenkegel verschwand, desto heller wurde es. Die Mondfinsternis war total am besten in Amerika und Teilen des Pazifiks zu sehen. Die nächste totale Mondfinsternis bei uns ist am Abend des 15. Juni 2011. (Bild: Udo Freidank)



**www.teleskop-express.de**

Teleskop-Service – Kompetenz & TOP Preise

Der große Onlineshop für Astronomie, Fotografie und Naturbeobachtung

mit über 4000 Angeboten!

(Preise sind EU-Export Preise ohne Mehrwertsteuer)

### WS 240 GT

Sternwartenmontierung aus europäischer Fertigung



Zuladung bis 70 kg  
- RA/Dec teilbar  
- Höhe: 600 mm  
- Ø RA: 240 mm,  
300 Zähne  
- Ø RA Lager:  
170 mm  
- inkl. FS2 GoTo

Neben einer sehr hohen Steifigkeit wird vom Hersteller eine Nachführgenauigkeit von  $\pm 5''$  garantiert.

Preis inkl. 2 Gegengewichte: 7554,- €



TS Imaging Newton 8'' / 10''  
inkl. 2" Monorail-OAZ mit 1:10, 8x50  
Sucher, Rohrschellen, vergrößerter  
Fangspiegel und Tubusdurchmesser

TSIMN8S  
8" f/4: 419,- €

TSIMN8L  
8" f/5: 377,- €

TSIMN10L  
10" f/5: 503,-



TLAPO 804  
80/480 mm  
Triplet APO

Hoch korrigierter fotovisueller Apo mit  
2" Crayford Fokussierer inkl. 1:10  
Kompakt mit einschiebb. Taukappe  
545,- €



TS Newton-Komakorrektor  
volle 2" Öffnung, optimiert  
für f/6 bis f/4  
91,59 €

### Neu: Skywatcher Gitterrohrdobsons mit voll motorisiertem GoTo-System

Weltneuheit! Skywatcher 8-14" SkyScan Dobson  
- automatische Objektpositionierung - kein Suchen mehr  
- kombiniert die Vorteile des Dobsons mit denen von  
Goto Teleskopen

Diese innovativen Systeme verfügen über die bewährte  
SkyScan-Steuerung und lassen sich auch für die Mond- und  
Planetenfotografie einsetzen. TS Sonderleistung: 2" Über-  
sichtsokular im Preis enthalten!



Schnell aufgebaut, justierstabil...

8" f/6 manuell: 292,- €      GoTo Version: 711,- €  
10" f/4,7 manuell: 461,- €      GoTo Version: 906,- €  
12" f/4,9 manuell: 797,- €      GoTo Version: 1320,- €  
14" f/4,5 manuell: 1427,- €      GoTo Version: 1637,- €



... und doch kompakt!