

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Band: 69 (2011)
Heft: 366

Heft

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. 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. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

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. [Voir Informations légales.](#)

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. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 06.10.2024

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



■ Aktuelles am Himmel

Nach dem grossen, der kleine Vollmond

■ Technik, Tipps & Tricks

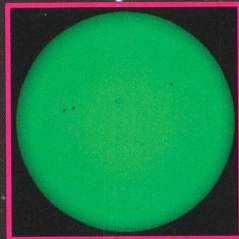
Ein Hufeisen für den Dobson

■ Nachgedacht – nachgefragt

Wie werden Solarpanels optimal ausgerichtet?

■ Astrofotografie

Die grüne Sonne: Mit dem Baader Solar Continuum Filter



orion

Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft SAG

MEADE LX200ACF

Für visuelle Beobachter und CCD-Fotografen ist das LX200ACF ein zuverlässiges, hochgenaues und unglaublich leistungsfähiges Arbeitspferd.

Die Meade ACF-Optiken haben einen großen Vorteil gegenüber konventionellen Optiken: Sie haben kein Koma. Koma ist ein Bildfehler, bei dem außerhalb der Bildmitte das Sternenlicht verteilt und zu einem kometenähnlichen Schweif auseinandergezogen wird. Meade Advanced Coma Free Optiken haben diesen Fehler nicht. Die Vorteile sehen Sie bei jedem Blick durch das Teleskop: Scharfe, runde Sterne bis zum Rand. Durch die höhere Lichtkonzentration erhöht sich auch der Kontrast im Bild und es werden schwächere Sterne sichtbar. Ob Beobachtung oder Fotografie: Die Advanced Coma Free Optiken von Meade haben gegenüber konventionellen Serienteleskopen die Nase vorn. Sie bieten eine Abbildungsqualität, die bisher nur von Ritchey-Chretien Teleskopen und anderen exotischen Systemen erreicht wurde, die jedoch ein Mehrfaches der Meade ACF Geräte kosten. Was das bedeutet, lesen Sie hier: www.meade.de/ACF



Anmerkung: Die Sternflinken wurden aufgrund von Strahlendurchrechnungsdaten mit dem Programm Abbeator simuliert auf der Grundlage eines 8" Gerätes. Reale Teleskopabbildungen können von den hier gezeigten Abbildungen abweichen. Das LX200ACF hat alle bewährten Möglichkeiten des LX200 inklusive GPS, Hauptspiegelfestlegung, shiftingfreiem Mikrofokussierer, überdimensioniertem Hauptspiegel, Smart Drive, Smart Mount, AutoStar II und vieles mehr. Darüber hinaus ist das LX200ACF mit einer auf Profi-Niveau in Amerika hergestellten Optik und einem fünf-elementigen Plössl-Okular (26 mm) der Serie 5000 ausgestattet. Das neue LX200ACF. Die größte Innovation für Hobby-Astronomen seit dem LX200.

Sony GPS Empfänger, Level-North-Technologie (LNT) und AutoStar II Computersteuerung: Automatische Übernahme von genauer Zeit, Datum und Standort für schnelle und präzise Ausrichtung. Mit dem AutoStar II können Sie über 145.000 Objekte des Nachthimmels ansteuern. Beobachten Sie Planeten, Sterne, Galaxien, Nebel und Kometen - einfach per Knopfdruck! Sie kennen sich am Nachthimmel noch nicht so gut aus? Dann lassen Sie sich von der vorprogrammierten „Tonight's best“ Tour zu den jeweils lohnendsten Objekten führen! Astronomie war noch nie so einfach und bequem.

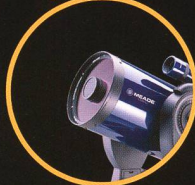
Shiftingfreier Mikrofokussierer: Mit vier Fokussiergeschwindigkeiten und Anschlüssen für 31,7mm(1,25"), 50,8mm(2") und SC-Gewinde

Ultra High Transmission Coatings: Meade UHTC ist eine Zusammenstellung von Beschichtungen, die speziell auf die Leistungsfähigkeit des LX200ACF im visuellen, fotografischen und CCD Bereich abgestimmt sind. Die Bildhelligkeit ist fast 20% höher als bei Standard Vergütungen. Objekte wie Sterne, Galaxien und Nebel erscheinen deutlich heller. Selbst Beobachtungen des Mondes oder der Planeten profitieren von der verbesserten Transmission im gesamten Lichtspektrum.

Lieferumfang LX200ACF 8", 10", 12", 14" und 16": LX200ACF mit UHTC-Beschichtung und Hauptspiegelfixierung; motorischer „Zero-Image-Shift“-Fokussierer; schwere LX200 Montierung mit Kegellager; LX-Schneckengetriebe in beiden Achsen; Multifunktions-Port mit zwei RS-232-Schnittstellen; manuelle und elektr. Kontrollfunktion in beiden Achsen; AutoStar-II Handbox mit 3,5MB Speicher (Flash-Memory) und digitalem Display; 9 Geschwindigkeiten und programmierbarer Smart Drive in beiden Achsen; GoTo-Funktion mit über 144.000 wählbaren Objekten; internes 12V-Batteriefach für 8 Batterien der Größe „C“ (Batterien nicht im Lieferumfang enthalten); 8x50mm Sucherfernrohr; 50,8mm(2") Zenit Spiegel (99% Reflektivität); Plössl-Okular der Serie 5000 f=26mm; stabiles Bodenstativ (beim 16" LX200ACF abhängig von der Ausführung); AutoStar Suite Software; deutsche Bedienungsanleitung.

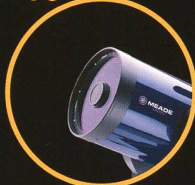


8"



LX200ACF Komplettgerät:
4.439,- SFr.*
Optischer Tubus ohne Zubehör:
2.213,- SFr.

10"



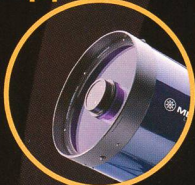
LX200ACF Komplettgerät:
6.657,- SFr.*
Optischer Tubus ohne Zubehör:
2.953,- SFr.

12"



LX200ACF Komplettgerät:
8.879,- SFr.*
Optischer Tubus ohne Zubehör:
5.913,- SFr.

14"



LX200ACF Komplettgerät:
14.053,- SFr.*
Optischer Tubus ohne Zubehör:
7.393,- SFr.

16"

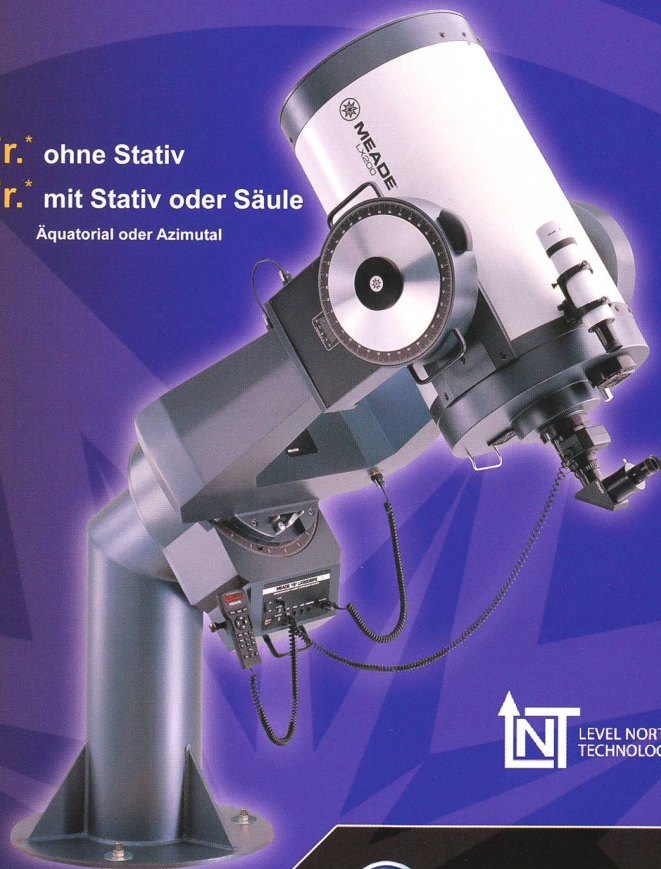
LX200ACF Komplettgerät:

26.637,- SFr.* ohne Stativ
29.599,- SFr.* mit Stativ oder Säule
Äquatorial oder Azimutal

Optischer Tubus ohne Zubehör:
14.799,- SFr.*



Advanced Coma Free



LNT LEVEL NORTH
TECHNOLOGY

www.meade.de

MEADE Instruments Europe GmbH & Co. KG
Gutenbergstraße 2 • DE-46414 Rhede • E-Mail: info.apd@meade.de
Tel.: +49 (0) 28 72/ 80 74 - 300 • FAX: +49 (0) 28 72 / 80 74 - 333

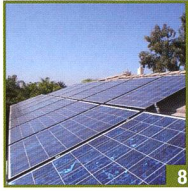


MEADE

*Unverbindliche Preisempfehlung in SFr. (CH).
Irrtümer und Fehler vorbehalten.

Editorial

- > Wenn uns ein Asteroid schier unbemerkt um die Ohren fliegt ■ Thomas Baer 4



Nachgedacht - nachgefragt

- Wann scheint die Sonne auf mein Solarpanel?
> Solarpanels zur Stromgewinnung ■ Erich Laager 8

Aus den Sektionen

- Austausch unter den Sektionen verbessern
> Der neue SAG-Vorstand will «anpacken» ■ Beat Müller & Barbara Muntwyler 5

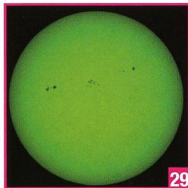
Geschichte

- Themenabend: 400 Jahre Hevelius in Rümlang
> Luftteleskop von Hevelius 1:11 ■ Walter Bersinger 18



Aktuelles am Himmel

- Am 12. Oktober 2011 zu sehen
> Kleinster Vollmond des Jahres! ■ Thomas Baer 22
Unübersehbar am Himmel
> Jupiter ist der «Star» am Herbsthimmel ■ Thomas Baer 23

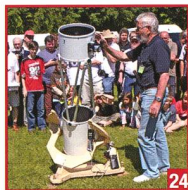


Astrofotografie

- DSLR-Kameras im Einsatz mit dem Baader Solar Continuum Filter
> Die grüne Sonne ■ Thomas K. Friedli & Patrick Enderli 29

Spektroskopie

- H α -Beobachtungen am Doppelsternsystem W Cephei
> Interessante Giganten ■ Ernst Pollmann 34



Technik, Tipps & Tricks

- Nachgeführte parallaktische Hufeisenmontierung aus Holz
> Ein Hufeisen für den Dobson ■ Von Norbert Lichte 24

Bücher

- Meteorologische Erscheinungen verstehen und richtig deuten
> Wetterzeichen am Himmel ■ Andreas Walker & Thomas Bucheli 16



Titelbild

■ An klaren Sommerabenden werden dem Publikum meist die Kugelsternhaufen M 3 in den Jagdhunden oder natürlich M 13 im Herkules gezeigt. Dabei geht oft vergessen, dass sich im Schlangenträger mit M 10 und M 12 zwei hübsche Kugelhaufen befinden und im Schlangenkopf (Serpens Caput) mit M 5 ein weiteres, M 13 ebenbürtiges, Objekt befindet, wie das Bild von Manuel Jung beweist. Er nahm den Kugelsternhaufen am 6. März 2011 auf dem Gurnigelpass, 1600 m ü. M. auf und belichtete 24 x 5 Minuten durch ein Baader-RGB-Filter (1x1). Seine Kamera, eine SBIG STL-11000M wurde auf -20 Grad Celsius abgekühlt. Als Aufnahmegerät diente ein Takahashi TOA 150/1100 APO-Refraktor bei f/7.27 mit TOA-67 Fieldflattener. (Bild: Manuel Jung)



Lieber Leser,
liebe Leserin,

Am Montag, 27. Juni 2011, raste ein 15 Meter grosser Asteroid mit der Bezeichnung 2011 MD in bloss 12'300 km Entfernung an der Erdoberfläche vorbei, noch innerhalb der geostationären Satelliten. Nach Angaben der NASA näherte sich der Körper dem südlichen Atlantik und Antarktisküste. Gespannt war ich, ob die Medien, die bei solchen Ereignissen ansonsten immer die grossen Buchstaben zücken, von dieser wirklich nahen Begegnung überhaupt Notiz nehmen würden? Vor nicht allzu langer Zeit stürzte ein 6 Meter grosser, erst am Vortag entdeckter Brocken, im nördlichen Sudan ab. Schon damals berichteten die Medien mit keinem Wort über den Meteoriteneinschlag.

Worauf ich hinaus will: In Science Fiction-Filmen kämpfen Helden gegen solche Körper, welche die Erde bedrohen und schaffen es meist im letzten Moment noch, das Unheil abzuwenden. In der letzten ORION-Ausgabe lesen wir allerdings, wie utopisch es ist, einen auf Kollisionskurs befindlichen Asteroiden auf eine andere Bahn zu lenken! Was wollen wir denn ausrichten, wenn ein kosmisches Geschoss erst am Vortag entdeckt wird? Krisenstäbe und Regierungen hätten nicht einmal die Zeit, eine Evakuierung vorzubereiten, geschweige denn durchzuführen. Wenn etwa ein Ausbruch des Vulkans Vesuv bevorstünde, dauerte alleine die Evakuierung von Neapel eine geschlagene Woche! Und bis die Information der Spezialisten in den Chefetagen eingetroffen wäre, hätte der Meteoriteneinschlag bereits stattgefunden.

Natürlich wurde, wie zu erwarten, kaum ein Sterbenswörtchen über den erdnahen Himmelsvagabunden berichtet. Dafür wird, wie MARKUS GRIESSER in ORION 3/11 eindrücklich beschrieb, eine riesige Hysterie um Apophis verbreitet. Ganz vergessen geht dabei, dass es täglich rund 1000 Tonnen meteoritisches Material auf die Erde «regnet». Mit dabei sind auch grössere Geschosse, die nicht gänzlich verglühen, wenn sie die Erdoberfläche erreichen. Und alle paar Jahr begegnet die Erde auf ihrer Umlaufbahn um die Sonne einem Erdbahnkreuzer. Dabei stellt sich natürlich die Frage, ab wann ein solcher Himmelskörper als «bedrohlich» angesehen werden soll. Waren die 12'300 km von 2011 MD eine ernsthafte Gefahr für die Erde? Wenn man den Medien vertraut, müsste man diese Frage mit einem deutlichen Nein beantworten! Für sie war das kosmische Rendezvous bloss eine Randnotiz wert.

Wir Menschen sollten uns wieder verstärkt um einen gesunden Menschenverstand bemühen und astronomische Ereignisse in eine richtige Relation rücken. Was im Mittelalter die Pest war, sind heute «Schreckgespenster» wie Vogel- und Schweinegrippe. Was damals die Furcht vor Kometen war, sind heute zunehmend virtuelle Ängste eines gewaltigen Meteoriteneinschlags, die, und das ist erschreckend, im Internet eine rasante Verbreitung und viele gutgläubige Anhänger finden. Zum Glück aber sagt die Wahrscheinlichkeit nichts über den Zeitpunkt eines kosmischen Volltreffers aus. Dies sind lediglich Hirngespinnste einiger realitätsferner Zeitgenossen.

Thomas Baer
Bankstrasse 22
CH-8424 Embrach

Wenn uns ein Asteroid schier unbemerkt um die Ohren fliegt

*«Man soll Denken lehren,
nicht Gedachtes.»*

(Cornelius Gurlitt)

Austausch unter den Sektionen verbessern

Der neue SAG-Vorstand will «anpacken»

■ Von Beat Müller & Barbara Muntwyler

Die Schweizerische Astronomische Gesellschaft SAG steht vor grossen Herausforderungen. Was in den vergangenen Jahren und Jahrzehnten vernachlässigt wurde, will der neu zusammen gesetzte Zentralvorstand nun anpacken. Der Kontakt und Austausch unter den Sektionen soll verbessert und die SAG als Dachverband nach aussen hin bekannter gemacht werden.

Liebe Vorstände der Sektionen,
liebe SAG-Mitglieder

Sicher ist Ihnen allen aufgefallen, dass Kontakte und gemeinsame Aktivitäten zwischen einzelnen Sektionen und insbesondere zwischen Westschweizer und Deutschschweizer Sektionen, in den letzten Jahren seltener geworden sind. Es wären dafür verschiedenste Gründe und auch Nachlässigkeiten aufzuzählen. Die Welt ist vielleicht hektischer geworden, auch für Freizeitaktivitäten bleibt weniger Zeit. Die einzelnen Sektionen sind meist mit Geräten und Ausrüstungen sehr gut ausgestattet und Kurse sowie technische Betreuung funktionieren in den Sektionen weitgehend selbständig. Besuche

anderer Sternwarten sind deshalb nicht mehr derart attraktiv. Auch wollen wir nicht verschweigen, dass im Zeitalter des «globalen Englisch», die Sprachbarrieren zwischen Welschland und Deutschschweiz leider grösser geworden sind.

Tatsache ist, dass man sich während der Gründerjahre der SAG weitgehend kannte und viele Aktivitäten gemeinsam durchgeführt wurden. Man kann das Rad der Zeit bekanntlich nicht zurückdrehen, aber es sollte möglich werden, andere Formen des Kontaktes und einer gewissen Zusammenarbeit zwischen den Sektionen zu versuchen.

Der SAG-Vorstand hat sich vorgenommen, in dieser Richtung aktiver als bisher Hilfe zu leisten. Wir sind überzeugt, dass ausserordentlich viel Wissen und Material in den einzelnen Sektionen vorhanden ist. Wie wäre es, wenn wir versuchten, die einen oder anderen Werte auch weiteren Sektionen zugänglich zu machen und im Gegenzug von den Aktivitäten anderer Sektionen zu profitieren. Ich weiss, dass durch persönliche Kontakte dies schon oft zwischen Sektionen passiert. Aber eben, fehlende Kontakte verhindern weitere positive Austausche zwischen den Sektionen. Vielleicht ergeben sich ja daraus neue Arbeitsgruppen mit neuen Themen, und es könnten didaktisch gute Präsentationen und Arbeitsmaterialien verbreitet werden, usw..

Ich werde mich bemühen, mit Ihnen vermehrt in Kontakt zu kommen, den einen oder andern Sektionsanlass besuchen und den Gedanken-

austausch zu fördern. Sicher ist das zum grossen Teil als «Holschuld» der SAG zu verstehen, aber ich ermuntere Sie, die Aufgabe auch als eine «Bringschuld» der Sektionen zu verstehen. Wenn wir in dieser Hinsicht einige Fortschritte erzielen, so wäre das ein grosser Gewinn für alle Sektionen und die SAG. Packen wir's also an!

■ **Beat Müller**

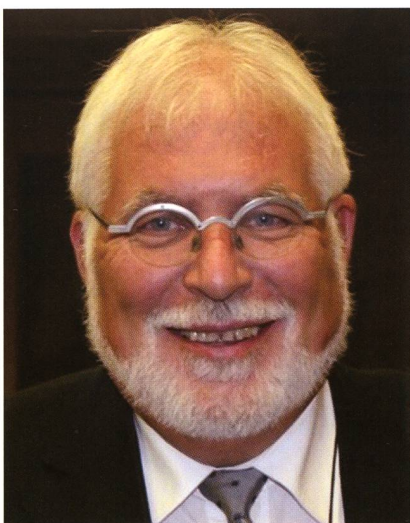
Koordinator Sektionen SAG

Liebe Vorstände der Sektionen,
liebe SAG-Mitglieder

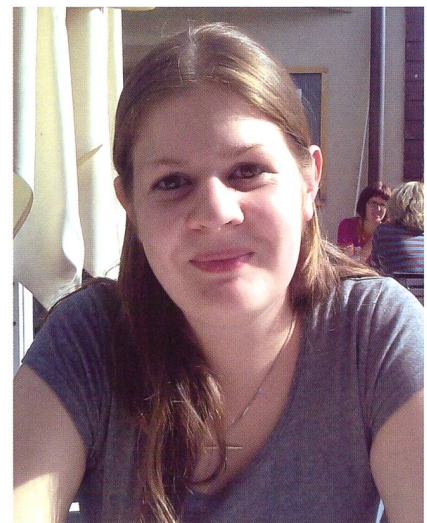
Die Jugend ist unsere Zukunft. Das gilt nicht nur für die Gesellschaft im Grossen, sondern für jeden Verein und jede Sektion im Kleinen. Vielen ist das bewusst. Damit sind die einfachen Feststellungen aber schon zu Ende, denn: Wie man Jungastronominen und Jungastronomen am besten in ihrem Hobby unterstützt, wie man Kids und Jugendliche dazu ermutigt, selbst in ihrem Verein aktiv zu werden und nicht zuletzt, wie wir die Astronomie der jüngeren Generation näher bringen, sind Fragen, die nicht so leicht zu beantworten sind.

Viele Sektionen beschäftigen sich mit dieser Thematik und haben den Wunsch, die Jugend bewusst zu unterstützen.

Der SAG-Vorstand hat diese Bedürfnisse erkannt und möchte die Sektionen daher in Zukunft aktiver bei ihren Fragen und Problemen unterstützen. Als ersten Schritt in diese Richtung hat die SAG den Posten



Beat Müller übernimmt neu die Koordination zwischen den Sektionen innerhalb der SAG. (Foto: zvg)



Barbara Muntwyler will sich als neue SAG-Jugendleiterin für die jüngere Generation einsetzen. (Foto: zvg)



der Jugendleitung neu besetzt, so dass er nun nicht mehr «nur» ad interim besetzt ist. Meine Aufgabe als frisch gewählte Jugendleiterin ist es, den Sektionen mit Rat und Tat zur Seite zu stehen, egal, ob beim Aufbau eines jugendgerechten Einführungskurses, oder bei der Vernetzung von Ressourcen und Kontakten. Mein Ziel ist es, den Sektionen Lust auf Jugendarbeit und Jugendförderung zu machen. Und natürlich sollen für alle Jungen und Junggebliebenen die Chancen nicht fehlen, Gleichgesinnte über die Sektionsgrenzen hinaus kennen zu lernen. Ich bin allen Sektionspräsidenten, SAG Mitgliedern und begeisterten (Jung-)Astronomen dankbar für ihre Ideen, Anregungen und Wünsche. Wir vom SAG-Vorstand werden unser Möglichstes geben, um das Projekt einer nationalen Verständigung zwischen Jung und Alt auszubauen. Ich möchte ausserdem alle Sektionen herzlich dazu einladen, in die Zukunft zu investieren und gemeinsam mit der SAG eine schweizweite Jugendförderung für die Astronomie aufzubauen.

Ich freue mich sehr darauf, eure Ideen kennen zu lernen!

■ **Barbara Muntwyler**
Jugendleiterin SAG

ORION: 50 Rappen mehr pro Heft

Der teure «Umbau» des ORION ist nun abgeschlossen, ein Aufwand, auch in finanzieller Hinsicht, der sich ausbezahlt, wenn wir die hoch erfreuliche Entwicklung der Abonnentenzahlen der letzten Jahre als Gradmesser herbeiziehen dürfen. Werbekaktionen und die Gestaltung einer eigenen Website haben ORION vor dem Aus gerettet. Neue Inserenten konnten gefunden werden. Auch ihnen gebührt ein grosser Dank für ihre treue Unterstützung.

Gleich geblieben, sind allerdings die Druckkosten. Auch wenn es der ORION-Redaktion gelang, Jahr für Jahr das Defizit zu reduzieren, können wir knapp noch nicht schwarze Zahlen schreiben. Der SAG-Zentralvorstand schlug daher der Delegiertenversammlung in Zürich auf 2012 eine leichte Abonnementserhöhung von CHF 3.- vor, pro Heft also 50 Rappen. Mit diesen Mehreinnahmen schafft es ORION nach defizitären Jahren endlich wieder auf die finanziell sichere Seite. Für Nur-Abonnenten bedeutet der Aufschlag des Jahresabonnements CHF 63.- (bisher CHF 60.-), Euro 52.- (bisher Euro 50.-). Alle SAG-Mitglieder, die das

ORION-Abonnement via die Sektionen vergünstigt beziehen, zahlen **neu CHF 50.-** (statt bisher CHF 48.-), respektive als Jungmitglied **CHF 25.-** (statt bisher CHF 24.-).

Der SAG-Zentralvorstand und die ORION-Redaktion haben mit einem Abonnementsaufschlag bewusst zugewartet, um die Entwicklung des Heftes während einiger Zeit zu verfolgen. Mit den Mehreinnahmen, die in den ORION-Fonds fliessen, sollen mittelfristig auch Beilagen oder astronomische Themenhefte möglich werden. Ein Teil des Geldes soll aber auch für Autorentscheidungen eingesetzt werden.

Der SAG-Zentralvorstand und die ORION-Redaktion hoffen, dass die leichte Abonnementserhöhung auf breite Unterstützung und Verständnis stösst. Es darf nicht vergessen werden, dass die SAG bestrebt ist, die Kosten so tief wie möglich zu halten. Viel Goodwill von allen Seiten, namentlich aber von Seite der ORION-Redaktion selbst, lassen und liessen die Kosten nie explodieren. Würde ORION extern gestaltet, müsste die SAG einen Drittel tiefer in die Tasche greifen. (tba)

ORION-Website: Direktlink auf der Vereinsseite einbauen

Seit der Aufschaltung der ORION-Website Anfang April 2011 haben wir aktuell über 20 Neu-Abonnenten dazu gewonnen. Zum Vergleich: Innerhalb der SAG betrug der Abonnentenzuwachs 2010 (also während eines ganzen Jahres) 34 Neuleser. Die ORION-Website wird rege angeklickt, allein via Astroinfo rund 15'000 Mal monatlich. Angesichts der Tatsache, dass zahlreiche Printmedien Leserinnen und Leser verlieren, macht ORION in dieser Hinsicht eine Ausnahme. Angesichts der kleinen Auflage von 1800 Exemplaren stimmt die jüngste Entwicklung äusserst zuversichtlich.

Lange Zeit war ja ORION «nur» für SAG-Mitglieder bestimmt. Es war ein absolut richtiger Entscheid, den Leserinnen- und Leserkreis zu öffnen. Das Internet bietet hierzu ganz neue Türen. So sollen künftig auch Sternwartenbesucherinnen und -besucher ORION kennenler-

nen. Damit dies möglich wird, stellen wir einen Direktlink auf die ORION-Website zur Verfügung.

Es wäre wünschenswert, wenn bald auf zahlreichen Sternwarten- und Vereinswebseiten der Link auf die astronomische Fachzeitschrift ORION gut sichtbar präsent wäre. Nur so erlangt das Magazin eine noch grössere Bekanntheit unter an Astronomie Interessierten. Eine kurze Installationsanleitung findet man unter:

<http://www.orionzeitschrift.ch/einbinden.html>

Es wird immer das Cover der nächsten ORION-Ausgabe angezeigt. Wer bereits auf der Website vorbeischaute,



Der ORION-Direktlink auf der Website der Schul- und Volkssternwarte Bülach. (Foto: Printscreen)

findet bereits die Inhalte der kommenden Nummer. Die ORION-Website wird alle Wochen aktualisiert. Noch im Aufbau ist ein Archiv. Dort werden alle Beiträge, manche auch als PDF-Files abgelegt. (tba)

Sternwarte Bülach wird ausgebaut



Der Erste Spatenstich erfolgte am 12. Juli 2011. Baggerführer ist Gerold Hildebrandt, Präsident des Stiftungsrates. Stehend mit Schaufeln v.l.n.r. Felix Schäpper, Kassier der Stiftung, Roger Brüderlin, Präsident der Astronomischen Gesellschaft Zürcher Unterland AGZU und Thomas Baer, Leiter der Sternwarte Bülach. (Foto: Stefan Meister)

Das Zürcher Unterland wird mit der Erweiterung der Schul- und Volksternwarte Bülach zu einem Zentrum für Astronomie umgebaut. Nach zweijähriger Planung ist am vergangenen 12. Juli 2011 der Spatenstich erfolgt. Bis Herbst 2011 ist der Rohbau erstellt. Die Ausbaurbeiten dauern aber bis tief in den Winter hinein. Wieder eröffnet wird die Bülacher Sternwarte voraussichtlich im Frühjahr 2012.

Mit einer Gesamtfläche von knapp über 300 m² wird das Gebäude mehr als doppelt so viel Platz bieten wie bisher. Ausgebaut wird vor allem das Schulangebot. Künftig sollen Schulklassen die Sternwarte im Rahmen

von Projekttagen auch tagsüber unter fachkundiger Führung nutzen können. Auch Grund- und Weiterbildungskurse für Lehrpersonen, sowie Astronomiekurse im Rahmen der Volkshochschule sollen künftig vermehrt stattfinden. Die nicht-astronomischen Bereiche der Sternwarte werden auch für externe Seminare und Kurse auf Voranmeldung vermietet.

Erste Priorität hat aber die Astronomie. Die öffentlichen Abendführungen werden neu freitags um 20 Uhr durchgeführt. Von Montag bis Donnerstag sind die Abende für Gruppenführungen nach Vereinbarung reserviert. (tba)



Vier Wochen später wird bereits die Bodenplatte gegossen. (Foto: Thomas Baer)

In eigener Sache

Hin und wieder erreichen die ORION-Redaktion Beiträge, welche aufgrund irgendwelcher Mängel, namentlich inhaltlich fachlichen, nicht genügen. Es gibt angenehmere Dinge, als einem Autor mitteilen zu müssen, dass sein Beitrag unsere Auswahlkriterien nicht erfüllt. Als Chefredaktor trage ich die Hauptverantwortung für das, was in ORION publiziert wird. Ich kann selbstverständlich verstehen, dass ein Schreiber enttäuscht ist, wenn sein Beitrag zurückgewiesen wird. Ich nehme mir aber die Zeit und Mühe, sachlich zu erklären, was nicht genügt. Um solche Enttäuschungen zu minimieren, wäre es sicher ratsam, wenn sich potentielle Autoren vorgängig mit mir in Verbindung setzen würden.

Ein zweites Anliegen an alle Autoren ist, dass Sie jeweils das «Gut zum Druck», welches ich Ihnen als PDF-File zustelle, nach inhaltlichen und orthografischen Fehlern durchsehen würden.

So sind uns leider beim Artikel «Die ferngesteuerte Sternwarte» in ORION 4/11 ab Seite 32 nachträglich noch fehlerhafte Stellen ins Netz gegangen, die im Manuskript schon falsch waren und für die wir uns entschuldigen möchten. Auf Seite 32, dritte Spalte, zweiter Abschnitt müsste es heissen: *Dabei entstanden ca. 2000 Aufnahmen, wovon 96% "gut" waren* und auf Seite 34, mittlere Spalte, letzter Abschnitt wäre korrekt: *Das hier vorgestellte Verfahren ist robust, da die Analyse mindestens 10 bis 15 Aufnahmen umfasst und über eine grössere Anzahl von Objekten mittelt.*

Ich bitte alle Autoren, sich an die auf der ORION-Website unter «Beiträge» zu findende PDF-Anleitung «Verfassen eines Beitrages» zu halten. Hier ist alles genau beschrieben. Dies erleichtert mir die Arbeit erheblich, und ärgerliche Fehler können so auf ein Minimum reduziert werden. Selbst unseren «scharfen Augen» entgehen gewisse Tippfehler.

Thomas Baer, Chefredaktor

Wie werden Solarpanels optimal ausgerichtet?

Die Beleuchtungsdauer bei Solaranlagen

■ Von Erich Laager

Bei der Planung einer Solaranlage möchte man wissen, wann und wie lange die Sonne auf die Panelfläche scheint. Astronomische Überlegungen und Berechnungen bieten da wertvolle Hilfe. Der Beitrag zeigt auch, wie durch vorgängige Überlegungen kleine, aber wesentliche Verbesserungen realisiert werden konnten.

Der verstorbene Sonnenuhren-Spezialist Prof. HEINZ SCHILT aus Biel verfasste im Jahr 1985 ein kleines Büchlein mit dem Titel «Ebene Sonnenuhren verstehen und planen, beschreiben und zeichnen». Darin beschreibt er zuerst die Konstruktion von Uhren auf einer horizontal liegenden Ebene. Im folgenden Kapitel «Sonnenuhren auf Ebenen beliebiger Lage» findet man die entscheidende, weiterführende Idee:

«Um eine Sonnenuhr auf der Ebene E zu konstruieren suchen wir auf der Erdoberfläche einen Ort H, dessen Zenitrichtung parallel ist zum Lot auf die Ebene E. Die Horizontalebene in H ist nach dieser Bestimmung parallel zur Ebene E. Somit muss die horizontale Sonnenuhr in H verwandt sein mit der Sonnenuhr auf der Ebene E.»

Was heisst «verwandt sein»? Beide Ebenen – die Ebene E in beliebiger Lage und die Horizontalebene am Ort H – werden gleichzeitig von der Sonne beleuchtet, sie haben also zur gleichen Zeit «Sonnenaufgang» und «Sonnenuntergang». Ein senkrechter Stab in beiden Ebenen zeichnet denselben Schattenverlauf.

Ich verwende in diesem Beitrag die folgenden «privat definierten» Begriffe:

- Mit Panelort (P) bezeichne ich den Standort der Solaranlage.
- Der Horizontort (H) ist derjenige Ort auf der Erdoberfläche, wo die Horizontebene parallel liegt zum Solar-Panel bei P.

- Das Panelazimut ist das Azimut der Panel-Falllinie (Abbildung 1).

Wann hat mein Solarpanel Sonne?

Mit dieser Frage gelangte vor drei Jahren ein Bekannter an mich, der in Schwarzenburg eine recht grosse Fotovoltaik-Anlage plante. Er wusste natürlich, dass er mir die Neigung

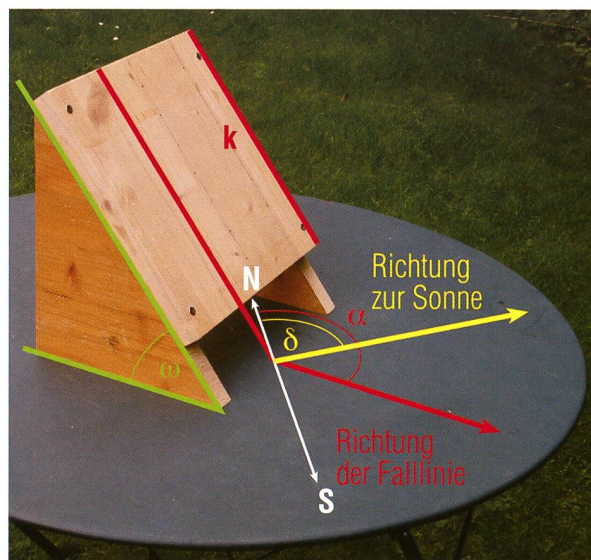


Abbildung 1: Eine Ebene in beliebiger Lage mit den wichtigen Winkeln. Eine Kugel, die ungestört über das Brett nach unten rollt beschreibt dessen Falllinie. Die Verlängerung dieser Linie auf der horizontalen Fläche gibt die Richtung des Brettes an, ich nenne diese «Panelazimut» (α). – Bei einem rechteckigen Panel ist die Falllinie parallel zu einer Kante (k) des Panels. Die Lage der Ebene wird durch die beiden Winkel α und ω bestimmt. Mit dem Azimut-Messgerät (Abbildung 4) bestimmt man die Differenz zwischen α und dem Sonnenazimut δ zu einer bestimmten Zeit. So erhält man den Wert für α .

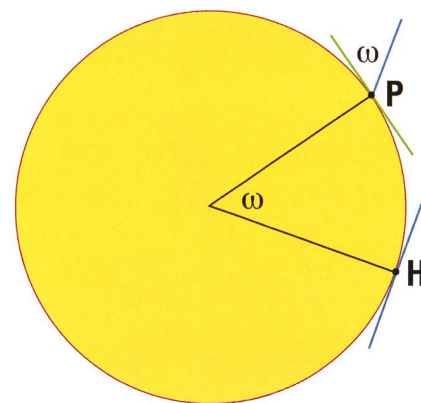


Abbildung 2: Die beiden Orte P (Panelort) und H (Horizontort) liegen auf einem Grosskreis (rot) auf der Erdoberfläche. Dieser liegt schief, er ist also kein Meridiankreis! (Man vergleiche mit Abbildung 3.) Bei P ist die Horizontalebene grün, die geneigte Panelfläche blau gezeichnet. Die Neigung ist definiert durch den Winkel ω . Verschiebt man die Paneebene parallel (ohne zu drehen und zu kippen) entlang des Grosskreises um ω Grad, erreicht man den Punkt H. Dort ist die Horizontalebene parallel zur Panelfläche bei P.

und die Orientierung der Panelfläche angeben musste. Es handelte sich also wiederum um eine «Ebene in beliebiger Lage» und ich erinnerte mich sogleich an die Idee von HEINZ SCHILT.

Ich verschiebe in Gedanken das Solarpanel an denjenigen Ort H auf der Erde, wo es eine horizontale Lage hat. Dies erreiche ich durch eine Parallelverschiebung der Paneebene, und zwar bei P in Richtung des Panelazimuts α entlang eines Grosskreises um so viele Grad, wie die Neigung der Panelfläche beträgt (Abbildung 2). In meinem Astro-Simulationsprogramm wähle ich diesen Ort H aus und schaue nach, zu welcher Zeit an bestimmten Tagen die Sonne dort auf- und untergeht. Die Zeiten notiere ich in Universalzeit (UT), damit ich das Umrechnen aus anderen Zeitzonen vermeiden kann. Dieselben Auf- und Untergangszeiten gelten prinzipiell auch für die

Besonnung der Panelflächen, allerdings mit Einschränkungen – doch darauf werde ich später eingehen.

Wo liegt der «Panelort»?

Zum Bestimmen dieses Ortes brauche ich vier Angaben:

- Die geographische Länge und Breite des Ortes P (in Schwarzenburg)
- Die Neigung und das Azimut der Panelfläche (Abbildung 1).

Im Kasten auf Seite 12 findet man die Anleitung zum Berechnen des Ortes H (geogr. Länge und Breite) und der Richtung des Panelazimuts bei H. Dazu wird ein Dreieck auf der Erdoberfläche benützt (sphärisches Dreieck), welches mit Hilfe der Abbildung 3 erklärt wird.

Die Seitenlängen (Teile von Grosskreisen) werden im Winkelmass angegeben. Dieses entspricht dem zugehörigen Zentriwinkel in der Erdmitte. (Beispiel: Ein Bogen vom Äquator zum Pol misst 90° .) Ist $a > 180^\circ$, liegt das sphärische Dreieck westlich des gelben Grosskreises. β wird negativ, die Schlussresultate werden jedoch automatisch richtig.

Abbildung 3 und das Zahlenbeispiel gelten für die erwähnte Solaranlage in Schwarzenburg.

Im Spezialfall $\alpha = 180^\circ$ wird $\lambda = 0$, $\mu = \lambda$, $a = b + c$, $\eta = \phi - \omega$, $\chi = 180^\circ$. Hier entfallen alle weiteren Berechnungen!

Das Messgerät zur Bestimmung des Panelazimuts

Es ist ein einfaches Gerät, welches ich beim Bau von Sonnenuhren zur Bestimmung des Wandazimutes verwendet habe (Abbildung 4). Das Prinzip ist, diese Richtung mit Hilfe der Sonne zu bestimmen, was genauer und zuverlässiger ist als die Verwendung eines Kompasses, da die magnetische Deklination am Ort zu wenig genau bekannt ist. Abbildung 5 zeigt das Beispiel einer Messung: Die Richtung der Wandnormalen liegt 30° westlich der Richtung zur Sonne. Das Azimut der Wandnormalen ist somit 30° grösser als das Azimut der Sonne zur Zeit der Messung. Solche Messungen wiederholt man einige Male, wobei der Winkel für die Mitte des «Sonnenstrichs» auf Zehntelgrad geschätzt werden kann.

Abbildung 3: Zur Berechnung der Koordinaten von Punkt H wird das sphärische Dreieck PHN benützt. Dessen Seiten liegen auf 3 Grosskreisen: Der gelbe Kreis läuft durch den Nordpol (N) und den Ort der Solaranlage (P); rot ist der Kreis, entlang dessen die Panelfläche bis zum Punkt H parallel verschoben wird; der weisse Kreis geht durch den Nordpol und durch den gesuchten Ort H.

Bekannt sind die Seiten b und c und der Winkel α . Daraus können die übrigen Stücke des Dreiecks berechnet werden. (Formeln im Kasten auf Seite 12) χ ist das Panelazimut am Ort H.



Nun sucht man in einem Astronomie-Simulationsprogramm die Sonnenazimute zu den Zeiten der Ableistung. Aus dem Durchschnitt einiger Messungen kann das gesuchte Azimut auf etwa $\frac{1}{2}^\circ$ genau bestimmt werden.

Überprüfung im Experiment

Ich wollte die obigen Überlegungen durch einen Versuch überprüfen. Eine schräg montierte Holzplatte mit bekannter Neigung wird auf einer horizontalen Tischfläche (diese mit einer Wasserwaage ausgerichtet) so weit gedreht dass die Sonne möglichst genau streifend einfällt (Abbildung 6). Nun notiere ich die aktuelle Uhrzeit, dies ist die Zeit für «Sonnenuntergang» oder «Sonnenaufgang» auf der schrägen Ebene. Für die so gefundene Orientierung der schiefen Platte bestimme ich noch das Panelazimut, wie oben beschrieben.

Es ist nun interessant herauszufinden, wie genau diese Zeiten mit dem wirklichen Sonnenlauf am «Horizontort» übereinstimmt. Bei allen vier Versuchen war die berechnete Sonnenhöhe für die Zeit von Sonnenaufgang oder Sonnenuntergang etwas zu gross (15 bis 55 Bogenminuten). Diese unbedeutenden Differenz zeigte mir, dass das Berechnungsverfahren korrekt ist.

HANS ROTH hat meine Berechnungen freundlicherweise überprüft und mir weitere wertvolle Hinweise gegeben. Er schreibt: «Ich habe Rek-

taszenion und Deklination eines Objekts berechnet, das senkrecht auf das Panel scheint und dann den Ort auf der Erde gesucht, wo dieses Objekt zur gleichen Zeit im Zenit steht. Ich habe also das Problem direkt angegangen und bin beim Zahlenbeispiel auf die gleichen Resultate gekommen.»

Die tatsächliche Besonnung der Solaranlage

Wir können nun für einen beliebigen Tag herausfinden, wann die Sonne am «Horizontort» am Himmel steht. Diese Zeiten gelten auch für die Besonnung der Solarzellen, aber nur «wenn die Erde durchsichtig wäre».

Natürlich müssen jetzt noch die Zeiten für den Sonnenaufgang und -untergang in Schwarzenburg (und zudem Abschattungen durch Bäume, Häuser usw.) berücksichtigt werden. Tabelle 1 zeigt im 1. Teil folgendes:

- Am kürzesten Tag bescheint die Sonne das Panel von Sonnenaufgang bis -untergang.
- Bei Tag und Nacht-Gleiche ist der Morgen ebenfalls optimal, das Panel wird aber schon 51 Minuten vor Sonnenuntergang nicht mehr beschienen.
- Am längsten Tag beginnt die Besonnung des Panel erst 10 Minuten nach Sonnenaufgang und endet schon 1 Stunde 45 Minuten vor Sonnenuntergang.

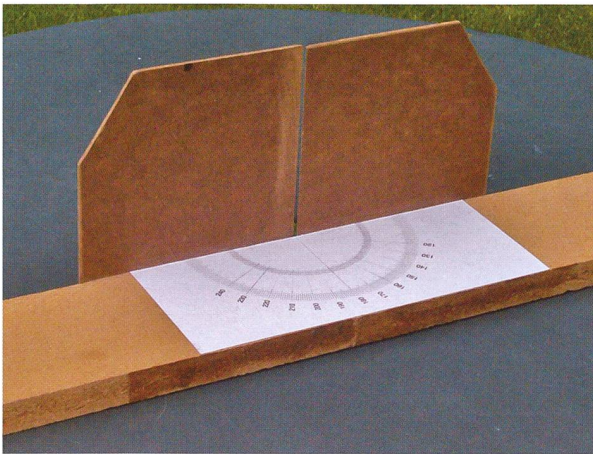


Abbildung 4: Gerät zum Bestimmen der Wandnormalen bei ebenen Sonnenuhren oder zum Ermitteln des Panelazimuts. Am langen rechteckigen Brett ist eine senkrecht stehende Wand montiert. Diese enthält eine Spalte, durch welche das Sonnenlicht auf den Winkelmesser fällt. Hier kann ich die horizontale Richtung zur Sonne in Bezug auf das Gerät ablesen.

Die Abschattung durch Befestigungselemente

Ein kleines Detail nur, aber wie sich zeigen wird, kein unwichtiges! In technischen Hinweisen steht: «Trifft Schatten auf ein Solarmodul, sinkt die Leistung des Moduls drastisch. Der Strom des ganzen Moduls ist nie grösser als der Strom der beschatteten Zelle.» Das heisst: Wird auch nur ein kleiner Teil der Silizium-Fläche von Schatten getroffen, produziert die ganze Anlage praktisch keinen Strom mehr. Und

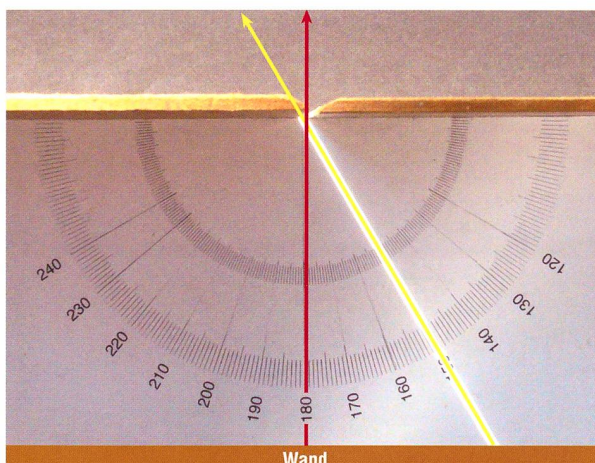


Abbildung 5: Das Azimut-Messgerät liegt an der Wand an. Das Lot auf die Wand (Wandnormale) geht durch die Marke 180° der Winkelskala. Die Sonne scheint durch den Spalt im senkrechten Brett und erzeugt eine helle Linie, welche die Skala bei 150° trifft. Der gelbe Pfeil zeigt die horizontale Richtung zur Sonne. Die Differenz der beiden Richtungen beträgt 30°. Messung: Man liest gleichzeitig den Winkel des «Sonnenstrichs» und die Zeit ab.

diese entscheidende kleine Fläche kann der Schatten sein, den die Aluminium-Leisten werfen, mit denen die Glasplatten festgeklemmt sind (Abbildung 7). Deren obere Kante lag ursprünglich 15 mm über der Siliziumschicht; durch abschrägen der Kante konnte die Höhe auf 12 mm reduziert werden. Zudem wurde der Abstand der Siliziumfläche von 20 mm auf 30 mm vergrössert, wodurch die ganze Anlage 36 cm länger wurde – der Platz dazu war reichlich vorhanden. Beide Massnahmen brachten eine deutliche Verbesserung, d.h. eine Verlängerung der nutzbaren Besonnungszeit.

Es ist schwierig, die Dauer dieser zusätzlichen Beschattung abzuschätzen. Am Horizontort ist unsere parallel verschobene Anlage ja nicht nach Süden ausgerichtet, sondern um 24,5° nach Osten gedreht (berechnetes Panelazimut $\chi = 155,5^\circ$). Die Beeinträchtigungen am Vormittag und am Nachmittag sind deshalb zeitlich nicht symmetrisch. Ein Gedankenexperiment schafft etwas Klarheit:

Wir nehmen an, die Kante k des Panels sei nach Süden gerichtet ($\chi = 180^\circ$) und die Sonne laufe am Himmel in immer gleicher Höhe ringsum (δ wächst von 0° bis 360°). Bei einer Sonnenhöhe $\sigma = 10^\circ$ und einer Kantenhöhe $h = 12$ mm ist der Schattenstreifen am breitesten, wenn die Sonne von Osten oder Westen her scheint, er verschwindet, wenn die Sonne im Süden oder Norden steht. Bei $d = 30$ mm hätte die Siliziumschicht Sonne bei einem Sonnenazimut von 154° bis 206° und von 334° bis 26° . (Diese Grenzen wurden mit Hilfe der nachstehenden Formeln berechnet.) Sie liegen symmetrisch zu 180° und 0° . Ist das Panel

um 25° gedreht, ändern sich die genannten Winkel ebenfalls um 25° : Die Besonnung wird erreicht bei einem Sonnenazimut von 129° bis 181° und von 309° bis 1° – die asymmetrische Situation. Wenn wir uns jetzt noch die in Wirklichkeit ändernde Sonnenhöhe vergegenwärtigen, wird die Situation wesentlich komplizierter und anschaulich kaum mehr fassbar. Da helfen nur die Berechnungen weiter:

Aus der Sonnenhöhe σ und dem Sonnenazimut δ am «Horizontort» zu einer bestimmten Zeit wird die Breite des Schattenstreifens berechnet. Man orientiere sich bei den Abbildungen 7 und 8 und benutze folgende Formeln:

Gegeben:

χ = Azimut der Sonne zur Zeit t
 h = Höhe der Kante
 d = Distanz Silizium vom Alu-Profil
 σ = Höhe der Sonne zur Zeit t
 δ = Azimut der Sonne zur Zeit t

Gesucht:

f = Breite des Schattens zur Zeit t

Formeln:

$\epsilon = \chi - \delta$
 ϕ = Absolutwert von ϵ (d. h. wenn ϵ negativ wird, wechsele man das Vorzeichen)
 $e = h / \tan \sigma$
 $f = e \cdot \sin \phi$
 Schatten auf Silizium zur Zeit t , wenn $f > d$

Durch Probieren finde ich diejenige Zeit, wo die Schattenbreite gerade 30 mm (resp. 20 mm) beträgt. Dies ist die Zeit, bei der die Besonnung am Morgen beginnt oder am Abend endet.

Die Resultate stehen im 2. Teil in Tabelle 1, sie zeigt die Daten zu beiden Bau-Varianten:

- Am kürzesten Tag wirkt sich die Abschattung überhaupt nicht aus. (Am «Horizontort» wäre das Panel – bei beiden Varianten – sogar schon ab 06:39 Uhr ohne störenden Schatten.)
- Am 20. März verliert man am Morgen mit beiden Varianten fast gleich viel an Besonnungszeit (42 oder 43 Minuten) am Nachmittag gewinnt man durch die abgeänderte Bauweise 1 Std. 15 Minuten mehr Besonnungszeit und für den ganzen Tag 16% mehr. Aber: Die Abschattung reduziert die Zeit am Abend in beiden Fällen trotzdem empfindlich!
- Am längsten Tag wirkt sich die Abschattung stark aus. Mit Bauvariante 2 scheint die Sonne am Morgen 1 Std. 7 Min. früher und am Abend 1 Std. 11 Min. länger als

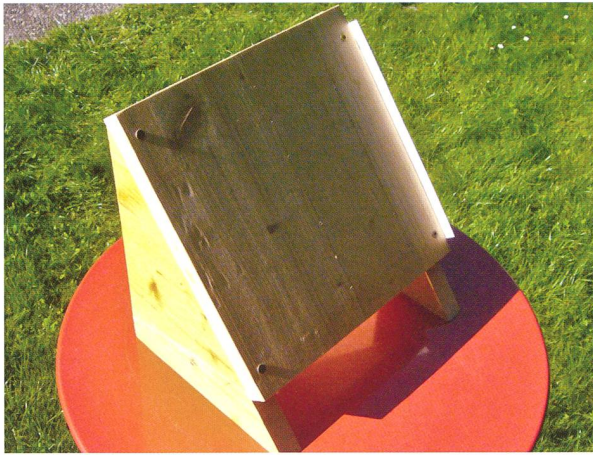


Abbildung 6: Sonnenuntergang am Brett in beliebiger Lage. Die Neigung des Brettes wird durch die beiden rechtwinkligen Holzdreiecke bestimmt. Aus den Massen deren Katheten berechne ich den Neigungswinkel. Das Gestell steht auf einer horizontalen Tischfläche. In den späten Nachmittagsstunden simuliere ich den «Sonnenuntergang auf der Brettebene» indem ich das Brett so weit drehe, dass es möglichst genau vom streifenden Licht getroffen wird. Der Papierstreifen an der rechten Kante muss noch beleuchtet sein, aber nicht vom Brettschatten getroffen werden. Sobald die richtige Stellung gefunden ist, notiere ich die Uhrzeit.

mit Variante 1. Insgesamt wird die nutzbare Zeit mit dieser Bauweise um 27% verlängert.

- Durch die Abschattung verliert man im Frühling und Herbst 21% im Sommer 23° Besonnungszeit.

Die Leistung der Solaranlage

Die Anlage hat einen Wirkungsgrad von etwa 15%, d.h. dieser Anteil der Sonnenleistung (Solarkonstante) auf 800 m Höhe wird in elektrische Leistung umgesetzt.

Die 0.2 mm dicken Siliziumschichten von 156 x 156 mm Fläche liefern je maximal 4 Watt. Die 36 Panelfelder enthalten je 40 solche Quadrate. Die 50 m² Panelfläche könnten theoretisch maximal 7,5 kW elektrische Leistung erzeugen, effektiv sind es etwa 5 kW. Die gesamte Panelfläche

ist in 2 Teile unterteilt, jeder liefert Gleichstrom von 350 V Spannung. Dieser wird in einem Wechselrichter von 5,5 kW Maximalbelastung in Wechselstrom von 230 V Netzspannung umgewandelt. Gerät das untere Panelfeld in den Schatten, kann das obere weiterhin Strom liefern. Die maximale Stromproduktion wird erreicht bei «einigermaßen rechtwinkliger» Sonneneinstrahlung. – Wann und wie gut werden die optimalen Verhältnisse erfüllt? Der Verlauf der Sonne am «Horizontort» gibt uns die gewünschten Informationen: Am kürzesten Tag kulminiert die Sonne in 37.5° Höhe, bei Tag und Nacht-Gleiche bei 60.7° und am längsten Tag in 84.3° Höhe, jeweils kurz vor 11 Uhr UT. Das recht flach liegende Panel wird also nie aus der bestmöglichen Richtung beschienen.

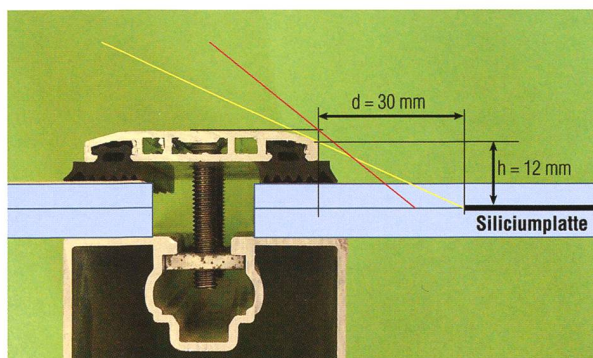


Abbildung 7: Schnitt durch die Befestigungselemente für die Glasplatten mit den Siliziumzellen. Die Siliziumschicht hat einen Abstand (d) von 30 mm vom Aluminiumprofil. Die obere Halterung ist zur Verminderung der Abschattung abgeschrägt, die Höhe (h) beträgt so nur 12 mm. Die gelbe Linie zeigt den minimalen Sonnenstand, der noch zu einer Beleuchtung des Siliziumrandes führt. Die rote Linie markiert die ungünstigere Situation für die zuerst geplante Variante (h = 15 mm, d = 20 mm).

Besonnung Solarpanels

Alle Zeiten in Universal Time UT

Datum	22. Dez.	20. März	21. Juni
Teil 1			
Schwarzenburg			
Aufgang	07:13	05:34	03:36
Untergang	15:45	17:43	19:28
Horizontort			
Aufgang	05:35	04:51	03:46
Untergang	15:48	16:52	17:43
Nutzbare Zeit			
von	07:13	05:34	03:46
bis	15:45	16:52	17:43
Dauer	8 h 32 m	11 h 18 m	13 h 57 m
Teil 2			
Besonnung bei d = 20 mm und h = 15 mm			
von	07:13	06:17	06:42
bis	15:45	13:56	15:08
Dauer	8 h 32 m	7 h 39 m	8 h 26 m
Besonnung bei d = 30 mm und h = 12 mm			
von	07:13	06:16	05:35
bis	15:45	15:11	16:19
Dauer	8 h 32 m	8 h 55 m	10 h 44 m

Tabelle 1

Wie richtet man Solaranlagen aus?

Im Internet findet man Empfehlungen; «Für Anlagen in der Schweiz gelten folgende Richtwerte»:

- 30° Neigung wenn die Anlage grösstenteils im Sommer gebraucht wird.
- 45° Neigung wenn die Anlage im Sommer und Frühling/Herbst gebraucht wird.
- 60° Neigung wenn die Anlage während des ganzen Jahres betrieben wird und eine möglichst konstante Leistung erwartet wird.

In allen Fällen ist die Ausrichtung nach Süden (Panelazimut 180°) die beste. Kleine Abweichungen von diesen Winkeln wirken sich kaum aus.

Der Erbauer in Schwarzenburg wählte stark abweichende Werte. Er wollte seinen Zugangsweg zum Haus mit einer Art Pergola bedecken und nutzte dies für den Bau seiner Anlage (Abbildung 8). Dabei waren die Winkel aus praktischen und ästhetischen Gründen gegeben.

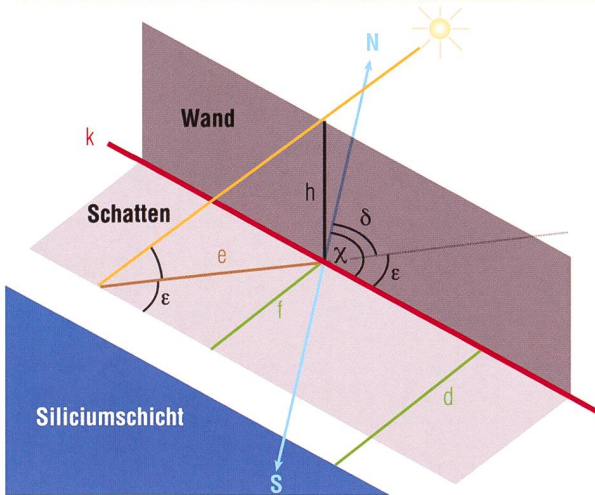


Abbildung 8: Zur Berechnung der Schattenbreite bei den Befestigungselementen. Die senkrecht stehende Wand mit der Höhe h erzeugt einen Schatten auf der horizontalen Fläche. Der Schatten trifft die Siliziumschicht, wenn $f > d$. In der Horizontalebene liegen: Die Richtung Nord-Süd, die Kante des Panels (k), die Strecken f und d (beide senkrecht zu k), die Projektion des Sonnenstrahls mit der Strecke e , der Schatten und die Siliziumschicht. Wird das Sonnenazimut δ grösser als das Panelazimut χ , liegt (in der Abbildung) der Schatten hinter der Wand. ε wird negativ, für die weitere Rechnung muss der positive Wert von ε verwendet werden. Diese Situation finden wir beim Panel, wenn die rechte Seite des Befestigungsprofils Schatten wirft.

Bei dieser Anlage in recht spezieller Lage war es für den Bauherrn besonders wichtig, zu wissen, wie die Besonnungsdauer ist und wie sie beeinflusst werden kann. Mit Hilfe der hier erläuterten Berechnungen erhielt er die gewünschten Angaben.

■ Erich Laager

Schlüchtern 9
CH-3150 Schwarzenburg/BE

Dieser Beitrag ist auch auf der ORION-Website orionzeitschrift.ch/rubriken/nachgedacht-nachgefragt.html zu finden



Abbildung 9: Die Solaranlage in Schwarzenburg liegt auf einer frei stehenden Metallkonstruktion im Garten. Diese deckt den Zugangsweg und wirkt wie eine Art Pergola. (Foto: Erich Laager)

Grössen und Symbole

Am Panelort (P)

- λ Geografische Länge
- φ Geografische Breite
- ω Neigung der Panelfläche zur Horizontebene bei P
- α Panelazimut und Richtung der Kante k

Am Horizontort (H)

- μ Geografische Länge
- η Geografische Breite
- χ Panelazimut und Richtung der Kante k
- σ Höhe der Sonne zur Zeit t
- δ Sonnenazimut zur Zeit t
- ε Winkel zwischen Sonnenrichtung und Panelkante

Beschattung durch Befestigungselemente

- h Höhe der Kante über der Siliziumschicht
- e Projektion des Sonnenstrahl auf die Horizontebene
- f Breite des Schattens beim Aluprofil
- d Abstand der Siliziumschicht vom Aluprofil

Wo liegt der «Horizontort» H?

(Bei H liegt die Horizontebene parallele zur Panelfläche)

Gegeben:

$\lambda, \varphi, \omega, \alpha$

Gesucht

μ, η, χ

Sphärische Dreieck PHN auf der Erdkugel (Abbildung 3)

Höhe der Kante über der Siliziumschicht
Seite a = gesuchter Abstand des Ortes H vom Nordpol
Seite b = Abstand des Ortes P vom Nordpol = $90^\circ - \varphi$
Seite c = Länge der Verschiebung von P nach H = ω

- α Panelazimut bei P
- β gesuchter Innenwinkel bei B
- γ Differenz der geogr. Längen von P und H

Berechnungen

- Berechnung des Winkels β

$$r = \sin \alpha \cdot \sin b$$

$$s = \sin c \cdot \cos b - \cos c \cdot \sin b \cdot \cos \alpha$$

$$\tan \beta = r / s \Rightarrow \beta$$

- Berechnung des Winkels γ

$$t = \sin \alpha \cdot \sin c$$

$$u = \sin b \cdot \cos c - \cos b \cdot \sin c \cdot \cos \alpha$$

$$\tan \gamma = t / u \Rightarrow \gamma$$

- Berechnung der Seite a

$$\cos a = \cos b \cdot \cos c + \sin b \cdot \sin c \cdot \cos \alpha \Rightarrow a \text{ (wobei } 0^\circ < a < 180^\circ)$$

Gesuchte Stücke:

$$\mu = \lambda + \gamma, \eta = 90^\circ - a, \chi = 180^\circ - \beta$$

Zahlenbeispiel

$$\lambda = 7.3^\circ \text{ Ost}, \varphi = 46.8^\circ \text{ Nord}, \omega = 20^\circ, \alpha = 148^\circ$$

$$b = 43.2^\circ, r = 0.36275, s = 0.79484, \beta = 24.53^\circ,$$

$$t = 0.18124, u = 0.85470, \gamma = 11.97^\circ, a = 60.89^\circ$$

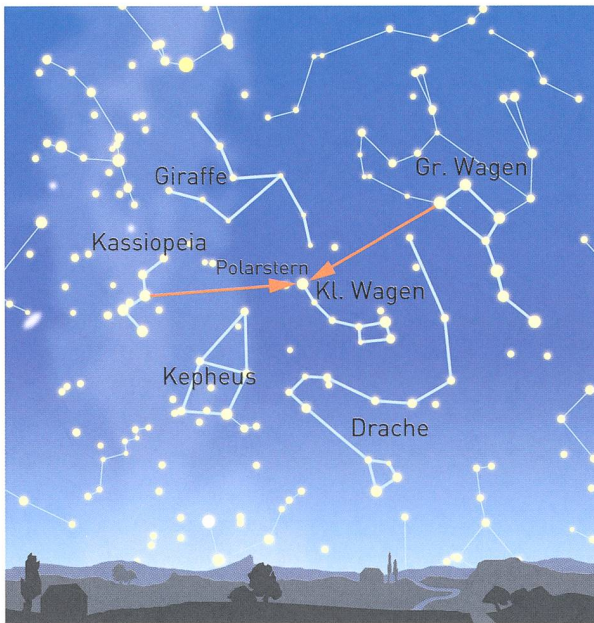
$$\mu = 19.27^\circ \text{ Ost}, \eta = 29.11^\circ \text{ Nord}, \chi = 155.47^\circ$$

Es geht auch ohne Technik

Survival-Orientierung

■ Von Stefan Seip

Technische Errungenschaften machen die Frage nach dem Datum, der Uhrzeit, die Navigation und Orientierung heutzutage zum Kinderspiel. Doch es hat einen eigenen Reiz, sich in die Frühzeit der Menschheitsgeschichte zurückzusetzen und zu versuchen, durch den Blick zu den Gestirnen die richtigen Schlüsse zu ziehen.



Die Sternbilder Grosser Bär (bzw. Grosser Wagen) und Kassiopeia weisen den Weg zum Polarstern, der genau im Norden steht und daher auch «Nordstern» genannt wird. Die Höhe des Polarsterns über dem Horizont entspricht der geografischen Breite des Standorts. In Mitteleuropa gehen Grosser Bär und Kassiopeia nie unter, stehen als Wegweiser zum Polarstern also in jeder klaren Nacht zur Verfügung. (Grafik: Gerhard Weiland)

Statt den Blick zum Firmament zu richten, auf die «grosse Himmelsuhr», schaut man heutzutage lieber auf das Display von GPS-Empfängern und multifunktionalen Mobiltelefonen, um alle gewünschten Informationen bequem abrufen zu können. Diese Hilfsmittel sind schon eine tolle Sache, ganz besonders natürlich zur Planung bestimmter Beobachtungen. Man kann im Voraus in Erfahrung bringen, von wo aus welches Ereignis zu welcher Uhrzeit wie zu sehen sein wird.

Aber es ist erstaunlich, wie einfach es ist, durch Himmelsbeobachtungen auch ohne technische Hilfsmittel die Orientierung nicht zu verlieren oder eine verloren gegangene wieder zu finden. Lassen wir uns einmal auf ein Gedankenexperiment ein, nämlich dass wir eines Morgens an einem völlig unbekanntem Ort aufwachen würden. Technische

Helferlein stehen nicht zur Verfügung, so dass ohne sie möglichst viele Informationen nur durch den Lauf von Sonne und Sternen zu gewinnen sind.

Nördlich oder südlich des Äquators?

Am Anfang steht die Frage, ob wir uns auf der Nord- oder der Südhalbkugel der Erde befinden. Dazu warten wir eine klare Nacht ab und halten nach dem Polarstern Ausschau. Das Sternbild Grosser Wagen kann dabei helfen, ihn zu finden. Dabei muss bedacht werden, dass es Orte auf der Welt gibt, die zwar auf der nördlichen Erdhalbkugel liegen, von denen aus der Grosse Wagen aber nicht «zirkumpolar» ist, also zeitweise auch untergeht und nicht immer am Himmel zu sehen ist. In diesem Fall kann das Sternbild Kassiopeia als Ersatz-Wegweiser dienen. Kann der Polarstern irgendwo am Himmel ausgemacht werden, befinden wir uns auf der Nordhalbkugel der Erde. Steht er nicht am Himmel, sind wir auf der Südhalbkugel gelandet.

Himmelsrichtungen

Von der Nordhalbkugel aus sind die Himmelsrichtungen in einer klaren Nacht schnell zu bestimmen: Schauen wir direkt in Richtung des Polarsterns, ist das die Nordrichtung. Im Rücken liegt dann Süden, zur Rechten Osten und zur Linken Westen. Schwieriger wird es auf der Südhalbkugel, weil am südlichen Himmelspol kein hellerer Stern steht, es sei denn, man kennt die Sternbilder der südlichen Himmelsphäre und weiss, dass der gesuchte Punkt im Sternbild Oktant liegt. Falls nicht, muss durch länger andauernde Beobachtungen der Dreh- und Angelpunkt der Sterne bestimmt werden, also die Lage des südlichen Himmelspols. Wir könn-



Himmelsphänomene bei Tag und Nacht



Nebensonnen, Brockengespenster, Sternschnuppen oder Schweifsterne – neben den bekannten Sternbildern hält der Himmel zahlreiche Phänomene bereit, für die man nur ein offenes Auge haben muss, um sie zu erkennen. Dieser Kosmos-Naturführer zeigt und beschreibt die 100 schönsten Himmelschauspiele. Manche wird man beim Spaziergang entdecken, einige vom Balkon aus sehen und manchmal reicht der Blick aus dem Fenster für ein neues „Aha-Erlebnis“. Der neue Bestimmungsführer für Sterne, Wolken und atmosphärische Phänomene – im praktischen Taschenformat mit wetterfester Schutzhülle.

Stefan Seip
Was sehe ich am Himmel?
160 S., 150 Abb., €/D 12,95
ISBN 978-3-440-12743-8

kosmos.de/astronomie

KOSMOS



Winkelmessung mit ausgestreckter Hand. (Foto: Stefan Seip)

ten nach einem Stern suchen, der sich dem Horizont zwar nähert, aber nicht untergeht, sondern nach Erreichung eines tiefsten Punktes nahe dem Horizont wieder an Höhe gewinnt. Dort, wo er seinen Tiefstand erreicht, ist Süden. Blicken wir in diese Richtung, liegt im Rücken Norden, rechts Westen und links Osten.

Genaue Ortskoordinaten

Im Prinzip ist der Breitengrad leicht und unmittelbar bestimmbar, indem die Höhe des Himmelspols über der Horizontlinie ermittelt wird. D. h. steht der Polarstern beispielsweise 60 Grad hoch, befinden wir uns auf dem 60. nördlichen Breitgrad. Doch wie messen wir die Höhe eines Sterns ohne komplizierte Hilfsmittel? Diese Frage soll im folgenden Abschnitt geklärt werden.

Winkel können mit der Hand am ausgestreckten Arm ungefähr bestimmt werden. Die Breite des ausgestreckten Zeigefingers entspricht etwa zwei, die des Daumens etwa drei Grad. Bildet man eine Faust mit dem Handrücken zum Gesicht, entspricht die ganze Faust etwa 10 Grad in der Breite. Alle vier Höcker der Fingerknochen vom Zeigefinger bis zum kleinen Finger spannen etwa 8 Grad auf. Wird die Hand ma-

ximal weit gespreizt, entspricht der Winkel vom Daumen bis zum kleinen Finger 20 Grad.

Wenn für exakte Winkelbestimmungen kein Gerät zur Verfügung steht, müssen wir uns mit einfachen Mitteln behelfen und primitive Winkelmessgeräte selbst herstellen. Ein Dreieck aus drei gleichlangen Schenkeln beispielsweise bildet an jeder Spitze einen Winkel von 60 Grad. Würde man einen Schenkel eines solchen Gebildes in zwei gleich lange Teile zerlegen, ergäbe sich ein rechtwinkliges Dreieck mit den Winkeln 90 und 30 Grad. Durch das Falten eines rechtwinkligen Papierbogens kann der rechte Winkel leicht in Hälften geteilt werden: 45°, 22,5°, 11,25°, 5,625° und so weiter. Durch Kombination verschiedener Winkelmasse können neue gebildet werden, beispielsweise ergibt die gleichzeitige Verwendung des 60°-Messers zusammen mit dem 45°-Messer entweder 105° (60°+45°) oder 15° (60°-45°). Winkelmesser mit beliebigen Beträgen können wir anfertigen, wenn wir die Bewegung eines Sterns am Himmelsäquator verfolgen. Wo der Himmelsäquator verläuft, wird im nächsten Absatz geklärt. Alternativ sucht man sich Sterne aus, von denen man weiss, dass sie dem Himmelsäquator besonders nahe stehen. Das wären zum Beispiel «Mintaka», der westlichste der drei Gürtelsterne im Sternbild Orion oder «Theta Aquilae», der vierthellste Stern im Stern-

bild Adler, die linke Schwinge des Greifvogels. Beide Sterne legen innerhalb einer Minute 0,25 Grad, innerhalb einer Stunde 15 Grad zurück. Diese und andere Winkel könnten zur Eichung von Winkelmess-Instrumenten dienen, allerdings ist dazu ein Zeitmesser, also eine Uhr vonnöten.

Verschiedene astronomische Parameter

- **Himmelsäquator** – Die Lage des Himmelsäquators ist leicht zu ermitteln: Es ist eine Linie von Osten nach Westen, die im Süden (Nordhalbkugel) oder Norden (Südhalbkugel) ihre maximale Höhe erreicht. Diese errechnet sich durch die Formel: 90 Grad minus die geografische Breite. Beträgt die geografische Breite 60 Grad, steht der Himmelsäquator nur 30 Grad hoch.
- **Sonnenhöhe** – Jetzt stehen alle Informationen zur Verfügung, um zu errechnen, wie tief die Sonne im Winter sinkt und wie hoch sie im Sommer steigt. Die minimale Sonnenhöhe errechnet sich, indem von der Äquatorhöhe im Süden 23,5 Grad subtrahiert werden, der Sonnenhöchststand ist erreicht, wenn zu dieser Äquatorhöhe 23,5 Grad addiert werden. Bei 30° Äquatorhöhe betrüge der Tiefststand zu Winterbeginn demnach 6,5°, der Höchststand am Sommeranfang 53,5 Grad.
- **Datum** – Durch genaue Beobachtungen des Sonnenlaufs kann das Datum, allerdings ohne Jahresangabe, bestimmt werden. An zwei Tagen im Jahr beschreibt die Sonne zwischen Auf- und Untergang exakt



Das Sternbild Adler mit seinem hellen Hauptstern Atair im Halsbereich des Greifvogels. Knapp oberhalb des Sterns, der die linke Schwinge markiert, zieht der Himmelsäquator entlang, der hier als dicke helle Linie eingezeichnet ist.

den Lauf des Himmelsäquators, und zwar am Frühlingsanfang (20./21. März) und am Herbstanfang (22./ 23. September). Auf der Südhalbkugel der Erde gilt das Entsprechende mit vertauschten Datumsangaben. Um diese beiden Tage voneinander zu unterscheiden, müssen die Folgetage beobachtet werden: Nach dem Herbstbeginn (Nordhalbkugel) sinkt die maximale Sonnenhöhe, nach dem Frühlingsbeginn steigt sie an. Beginnend bei einem dieser Tage können wir pro Tag weiterzählen und einen Kalender führen.

■ **Ortszeit** – Ohne eine Uhr kann die geltende Ortszeit bestimmt werden, indem der Zeitpunkt bestimmt wird, an dem die Sonne ihren Höchststand am Himmel erreicht. Durch einen senkrechten, in den Boden gerammten Pflock kann dieser Zeitpunkt ziemlich genau ermittelt werden, wenn sein Schatten exakt in Nord-Süd-Richtung verläuft und dabei seine geringste Länge aufweist. Dabei ist allerdings die Zeitgleichung zu berücksichtigen, andernfalls ist mit enormer Abweichung zu rechnen. An vier Tagen im Jahr allerdings entspricht die Ortszeit der wahren Sonne und die Differenz ist Null: Am 15. April, am 13. Juni, am 1. September und am 25. Dezember. An diesen Tagen kulminiert die Sonne exakt um 12 Uhr Ortszeit.

■ **Geografische Länge** – Ohne eine Uhr, die auf eine bekannte Zeit gestellt ist, lässt sich die geografische Länge nicht ermitteln. Alternativ bietet sich die Beobachtung der Jupitermonde an, was einerseits ein leistungsfähiges Fernglas oder Teleskop, andererseits eine Tabelle der zuvor berechneten Jupitermond-Stellungen erfordert.

Mit Taschenrechner

Steht als Hilfsmittel ein einfacher Taschenrechner mit den Winkel-funktionen bereit, lässt sich eine Fülle weiterer Informationen er-rechnen, beispielsweise die Auf- und Untergangszeiten von Gestir-
nen, der tagesaktuelle Betrag der Zeitgleichung oder sogar Finster-nisse. Als einfaches Beispiel soll das Datum aus der gemessenen Dekli-nation der Sonne rechnerisch ermit-telt werden. Die bereits erwähnte Datumsbestimmung setzt eine Be-obachtung an bestimmten Tagen voraus. Mit einer Formel hingegen gelingt es, aus der gemessenen Sonnenhöhe auf das Datum zu schließen. Um genau zu messen, wäre ein senkrecht stehender Stab eine wertvolle Hilfe. Die Senkrechte lässt sich mit einem Seil und einem Lot einfach überprüfen. Ausgehend von diesem Stab sollte eine Linie auf dem Boden in Nordrichtung (Nordhalbkugel der Erde) verlaufen. Während die Sonne kulminiert, wird der Schatten des Stabs exakt auf diese Linie geworfen. Nun werden die Länge des Stabs (L) und die Länge des Schattens (l) gemessen, zur Not auch ohne absolute Einheiten. Die gesuchte Sonnenhöhe er-rechnet sich dann aus Arkustangens (L/l). Ist der Stab zwei Meter lang, sein Schatten 2,5 Meter, steht die Sonne: $\text{Arkustangens}(2/2,5) = 38,7$ Grad hoch. Befinden wir uns bei-spielsweise auf dem 60. Breiten-

grad, dann steht der Himmelsäqua-tor in 30 Grad Höhe im Süden. Die gemessene, maximale Sonnenhöhe von 38,7 Grad bedeutet demnach, dass die Deklination der Sonne +8,7 Grad beträgt. Daraus lässt sich das Datum errechnen! Die Formel ist al-lerdings ein wenig komplizierter:

$$\text{Tag} = \text{Arkuscosinus}\left(-\frac{\delta}{23,5}\right) \times 1,01456 - 11$$

Dabei gilt, dass die Deklination ist und das Ergebnis „Tag“ die Anzahl an Tagen ergibt, die seit Jahresbe-ginn vergangen ist. Berechnen wir das konkret genannte Beispiel, er-gibt sich:

$$\text{Arkuscosinus}\left(-\frac{8,7}{23,5}\right) \times 1,01456 - 11 \approx 102$$

102 Tage nach Jahresbeginn bedeuten den 12. April. Die Formel liefert brauchbare Ergebnisse bis zum 21. Juni. Danach ändert sich die For-mel:

$$\text{Tag} = 355 - \text{Arkuscosinus}\left(-\frac{\delta}{23,5}\right) \times 1,01456$$

In diese Formel eingesetzt könnte das Ergebnis auch lauten:

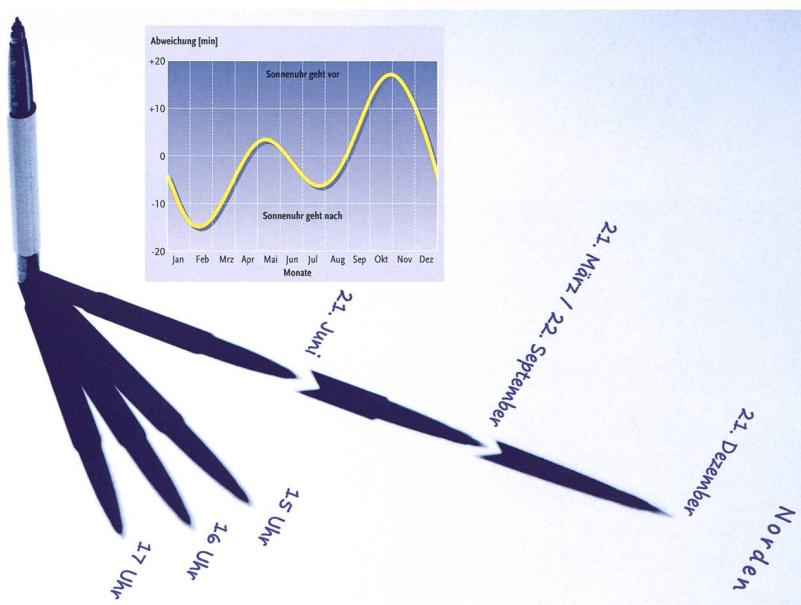
$$355 - \text{Arkuscosinus}\left(-\frac{8,7}{23,5}\right) \times 1,01456 \approx 242$$

Das ist der 30. August. An beiden Tagen, am 12. April und am 30. Au-gust, beträgt die Deklination der Sonne etwa +8,7 Grad. Das Ziel die-ses Ausflugs in die Mathematik ist nicht als Abschreckung gedacht, denn durch die Verwendung techni-scher Hilfsmittel kann man heutzutage ganz und gar auf eigene Be-rechnungen verzichten.

Doch manche sehen einen besonde-ren Reiz darin, mit einfacher Tech-nik, einem simplen Taschenrechner oder einer Tabellenkalkulations-Software die mathematischen Grundlagen zu ergründen, ohne die weder Planetariumsprogramme noch Navigationsgeräte funktionie-ren könnten. Mit diesen einfachen Instrumenten haben wir uns natür-lich von der ursprünglichen Aufga-benstellung, uns völlig ohne Hilfs-mittel zurechtzufinden, ein gutes Stück entfernt.

Stefan Seip

Landauer Strasse 24
D-70499 Stuttgart
www.astromeeing.de



Der Schatten eines senkrecht aufgestellten Stabs lässt Rückschlüsse auf den Sonnenlauf zu. Die Zeitgleichung zeigt an, zu welchem Datum die Sonnenuhr vor- oder nachgeht. (Foto: Stefan Seip, Grafik: Gerhard Weiland)

Meteorologische Erscheinungen verstehen und richtig deuten

Wetterzeichen am Himmel

■ Von Andreas Walker

Das Wetter ist für alle Himmelsbeobachter ein wichtiges Thema. Ein neues Buch von ANDREAS WALKER und THOMAS BUCHELI gewährt einen verständlichen Einblick ins meteorologische Geschehen. Über 200 Bilder zeigen eindrucksvolle Wetterphänomene am Himmel.



Rote und grüne Polarlichter erschienen am 30. Oktober 2003 über weiten Teilen von Europa infolge extrem hoher Sonnenaktivität. Im Bild ist der Bodensee vom Rorschacherberg aus zu sehen. (Bild: Andreas Walker)

Bereits zweimal in diesem Jahr machte das unsichere Wetter unzähligen Himmelsbeobachtern bei zwei phantastischen Himmelserscheinungen einen dicken Strich durch die Rechnung. Am 4. Januar vermiest hohe Schleierwolken an vielen Orten die Sicht auf die partielle Sonnenfinsternis und am Abend des 15. Juni versank die totale Mondfinsternis praktisch gänzlich in den Wolken. Deshalb ist es verständlich, dass gerade Astronomen an der Wetterentwicklung interessiert sind und die Hintergründe verstehen möchten.

Das Wetter ist Thema Nummer eins

Das Wetter hat in den letzten Jahren einen immer wichtigeren Stellenwert eingenommen. Wurde das Thema früher eher stiefmütterlich

behandelt, werden heute im Fernsehen die Wettervorhersagen zur besten Sendezeit ausgestrahlt und sehr ausführlich behandelt.

Der Meteorologe ANDREAS WALKER, leidenschaftlicher Naturbeobachter und Fotograf, vermittelt anschaulich das Wissen, um Wetterzeichen am Himmel zu verstehen und zu deuten. Klar und für den Laien ein-

fach verständlich erklärt er die wichtigsten Grundbegriffe der Meteorologie, nämlich die verschiedenen Wolkengattungen, Luftdruck, Temperatur, Hoch- und Tiefdruckgebiete, Wetterfronten, Windsysteme, Stürme und Unwetter. Auch interessante mit dem Wetter ver-netzte Gebiete werden beleuchtet, wie etwa die Wetterfähigkeit und



Hochspannung am Himmel. Ein verästelter Blitz fährt aus einer Gewitterwolke zur Erde nieder. (Bild: Andreas Walker)



Aus der Basis einer Gewitterwolke südlich von Wichita (Kansas, USA) hat sich ein Tornado gebildet. (Bild: Andreas Walker)

die durch den Menschen verursachte globale Erwärmung. Ebenso werden spektakuläre Licht- und Farbphänomene in der Atmosphäre, wie etwa Regenbogen, Polarlichter, Haloerscheinungen, Fata-Morganas usw. anschaulich dargestellt.



Die Kaltluft, durch Nebel gut sichtbar, fliesst wie ein Wasserfall den Berg hinunter (Standort: Hoher Kasten, Alpstein). (Bild: Andreas Walker)

Neben der Erklärung der Wetterphänomene gewährt das Buch Einblick in die Entstehung einer TV-Wetterprognose. Der vom Schweizer Fernsehen bestbekannte und beliebte THOMAS BUCHELI gewährt einen Blick hinter die Kulissen.

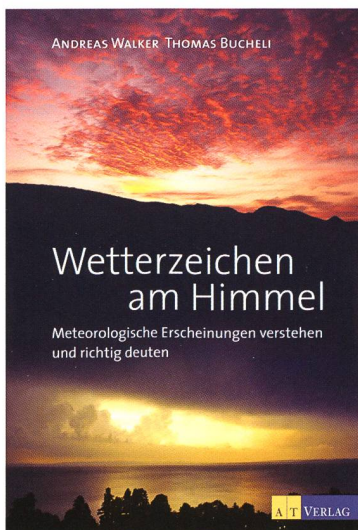
Autoren

ANDREAS WALKER, 1960 in Luzern geboren, hat Geografie, Meteorologie und Fotografie an der Universität und der ETH Zürich studiert und schloss seine Doktorarbeit über aussergewöhnliche Starkgewitter in unseren Breiten ab. Er arbeitet als freier Wissenschaftsjournalist, hält Kurse und Vorträge über Wetterkunde, ist Inhaber einer Bildagentur und Autor mehrerer Bücher. www.meteobild.ch

THOMAS BUCHELI, 1961 in Rothenburg (LU) geboren, hat Geografie an der ETH Zürich studiert. Seit 1995 ist er Redaktionsleiter der Wetter Redaktion SF METEO beim Schweizer Fernsehen. www.meteo.sf.tv

Dank sorgfältigster Auswahl der besten Wetterbilder aus über 100'000 Fotos aus dem Bildarchiv von ANDREAS WALKER sind in diesem Buch spektakuläre und zum Teil äusserst seltene Wetterphänomene abgebildet (hier eine kleine Auswahl). Einige Himmelsphänomene – wie z. B. die intensiven Polarlichter in der Schweiz im Jahr 2003 kann man vielleicht nur einmal im Leben sehen.

■ **Andreas Walker**
Rebenhübel 255
CH-5705 Hallwil
www.meteobild.ch



Wetterzeichen am Himmel

Klar und für den Laien einfach verständlich werden die wichtigsten Grundbegriffe der Meteorologie erklärt. Auch interessante, mit dem Wetter vernetzte Wissensgebiete werden beleuchtet, wie etwa die Wetterfühligkeit und die durch den Menschen verursachte globale Erwärmung, sowie spektakuläre Licht- und Farbphänomene in der Atmosphäre. Zudem gewährt das Buch einen Einblick in die Entstehung einer TV-Wetterprognose. Der vom Schweizer Fernsehen bestbekannte Thomas Bucheli gewährt einen Blick hinter die Kulissen. Das Buch ist mit über 200 eindrücklichen Farbfotos von Wetterphänomenen illustriert.

Andreas Walker & Thomas Bucheli
Pappband, 224 Seiten, Format 15,5 cm x 23,5 cm
A T Verlag, Aarau und München, 2011
ISBN 978-3-03800-464-6, CHF 38.00

Themenabend: 400 Jahre Hevelius in Rümlang

Luftteleskop von Hevelius 1:1

■ Von Walter Bersinger

Seit fünf Jahren führt der Verein Sternwarte Rotgrueb Rümlang (VSRR) in den Sommerferien einen Themenabend durch. Die Themensuche fällt nicht immer leicht. Welcher frühere Astronom feiert 2011 ein rundes Jubiläum? Wikipedia sei Dank: JOHANNES HEVELIUS hätte heuer seinen 400. Geburtstag feiern können. Das Thema unseres Sonderanlasses war gefunden!

Sonnenbeobachtung mit dem hevelischen Nachbau-Fernrohr. Die Mylar-Folie ist historisch nicht ganz lupenrein – aber unseren Augen zuliebe! (Bild: Walter Bersinger)

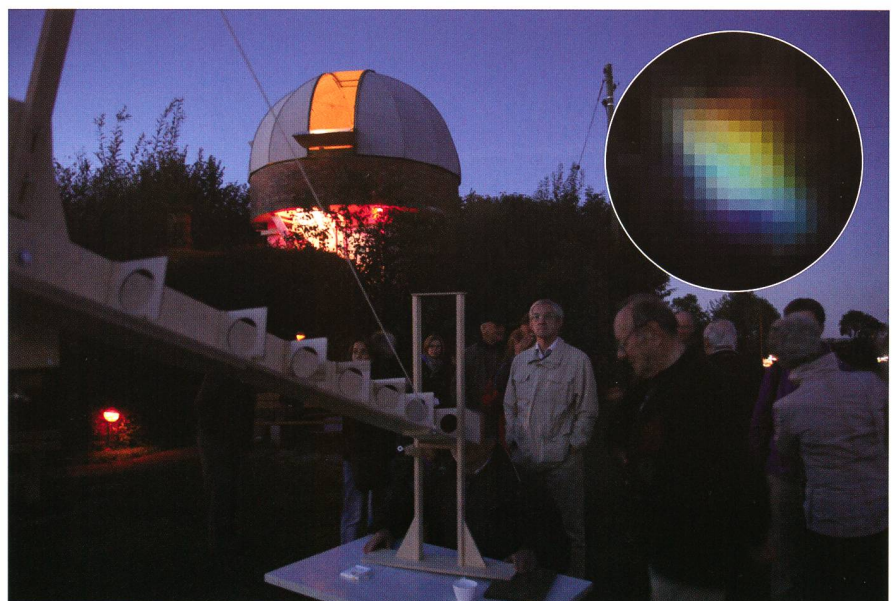
HEVELIUS' Beiträge zur Sternkunde sind beachtlich, sie gereichten ihm jedoch nicht zu annäherndem Ruhm wie jene etwa von KOPERNIKUS, KEPLER, NEWTON, HALLEY oder vom berühmten Italiener, der schon 2009 viel Beachtung erhielt. Warum aber nicht auch einmal einen Geist feiern, der eher hinter den ganz Grossen zurücksteht?

Lästige Farbsäume und lange Fernrohre

Er studierte Rechtswissenschaften, war Bierbrauer und Bürgermeister der Danziger Altstadt. Zudem musste er ein herausragender Handwerker gewesen sein. Die Illustrationen in seinen beiden Hauptwerken *Selenographia* (Mondkartierung) und *Machinae Coelestis* (astronomische Geräte) sind Kupferstiche, die unter seinem eigenen Stichel entstanden sind. Viele seiner Instrumente – Winkelmessgeräte, Teleskope und sogar Pendeluhren hat er selber konstruiert, gebaut und die Linsen dazu geschliffen. Die Astronomen jener Zeit kämpften gegen das lästige Phänomen der regenbogenartigen Farbsäume ent-

lang der beobachteten Objektstrukturen. Die Ursache blieb im 17. Jahrhundert unerkant. Mit der Zeit lernten aber die Astronomen, unter ihnen auch HEVELIUS, dass das Prob-

lem durch die Verkleinerung des Öffnungsverhältnisses verringert werden konnte. Das war aber nicht der einzige Grund, dass die Astronomen immer längere Fernrohre bau-



Spät abends zeigen die Demonstratoren den Gästen den Saturn. Das einkopierte Bild zeigt den Ringplaneten, afokal aufgenommen durch das Hevelius-Nachbau-Teleskop, eingebettet in die zwei zierlichen roten und blauen Halos von der Farb aberration (Canon EOS 40D, ISO 1600, $f=17$ mm, $F/10$, $\frac{1}{60}$ Sek., beim «First Light» vom 25. Juli 2011, hochskaliert mit Pixelwiederholung). (Bilder: Walter Bersinger)

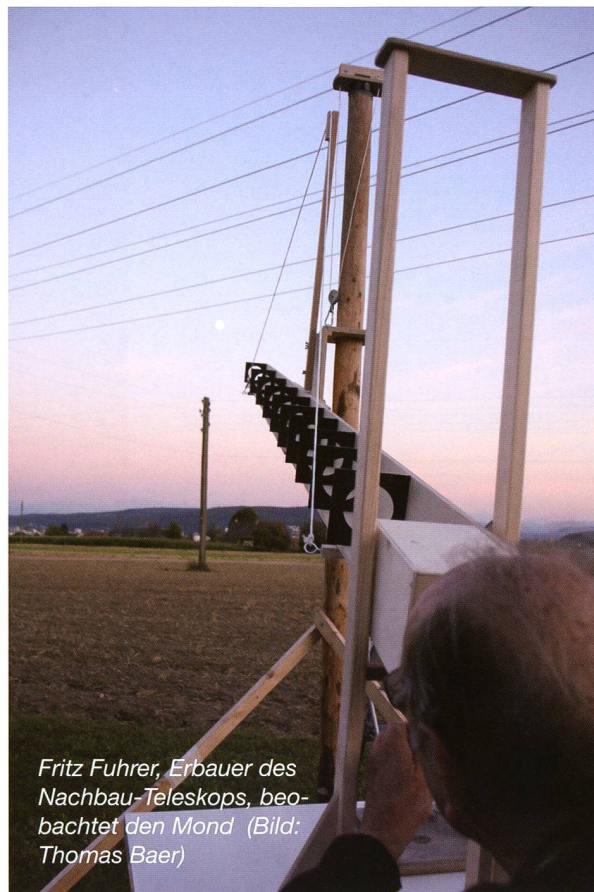
ten. Mit zunehmender Brennweite der Objektivlinse steigt auch die Vergrößerung. Bei gleichbleibenden Linsendurchmessern von maximal etwa 15 bis 20 cm erreichten die Teleskope deshalb gigantische Ausmasse. HEVELIUS' längstes Teleskop mass 150 Fuss (ca. 43 m) und wurde mit Flaschenzügen und komplizierten Aufhängevorrichtungen an einem etwa 26 m hohen Mast hochgezogen. Die Grösse dieser Ungetüme vergleicht sich gut mit der eines modernen Baukrans. Um Gewicht zu sparen, ersetzte HEVELIUS das den Strahlengang ganz umschliessende Rohr durch eine offene Lattenkonstruktion, an welcher er Blenden mit kreisrunden Öffnungen befestigte. Zur Vermeidung der Durchbiegung der Struktur brachte er Seilverstrebungen an. Ähnlich wie bei einer Hängebrücke knüpfte er die Seile der Aufhängung an sechs Punkten des Teleskops an. Die Benützung des unhandlichen Geräts erforderte mehrere Hilfskräfte, die fortwährend das Azimut und die Neigung verstellen mussten. Die «GeheZu»-Befehle, die wir Astro-Amateure heute komfortabel in unsere elektronischen Kästchen tippen, wurden damals noch lautstark in die Nacht hinaus geschrien. War das Objekt einmal eingemittet, galt es, diesem sorgfältig zu folgen – beim geringsten Windhauch ein Abenteuer besonderer Güte! Mit CHRISTIAAN HUYGENS' rund 60 m langen Riesen war das Schicksal der rohrlosen Linsenteleskope besiegelt. Spiegelsysteme setzten sich in der Folge immer mehr durch.

Begonnen hatte bei HEVELIUS jedoch alles mit kleinerem Geschütz. In den 1640er-Jahren baute er sich eine kleine Sternwarte und machte mit Teleskopen bis etwa 17 Metern Länge Mondbeobachtungen, die er in seinem Werk *Selenographia* veröffentlichte. 1650 erweiterte er seine Sternwarte auf den Dächern von drei Reihenhäusern in der Danziger Pfefferstadt. In Anlehnung an TYCHO BRAHES Sternwarte nannte er sie «Uranienburg». Das weiter oben beschriebene 43 Meter-Riesenteleskop kam erst später vor den Toren der Stadt Danzig zum Einsatz. Wenn in Astronomenkreisen der Name HEVELIUS fällt, so ist es gewiss dieses gigantische rohrlose Luftteleskop, das man mit ihm in Verbindung bringt. Entsprechend flog mir auch regelrecht die Idee zu, ein solches Gerät in erheblich reduziertem

Massstab und rudimentärer Ausführung für unseren Themenabend anzufertigen. An einem Demonstratortreffen im Herbst 2010 warf ich diese Idee in die Runde und erfreulicherweise zeigte sich ein alteingesessenes Konstrukteuren-Team unterstützungsbereit.

Kaum technische Angaben verfügbar

Im stillen Kämmerlein machten sich die Demonstratoren BEAT MEIER, FRITZ FUHRER und ich erste Gedanken zu diesem Projekt, und bald zeigte sich, dass es auch eine bloss «rudimentäre» Ausführung in sich hatte. Allein die Ermittlung der technischen Daten von HEVELIUS' Instrumenten entpuppte sich als Verwirrspiel. Das Internet erwies sich dabei als Fluch und Segen zugleich. Ist man hinter technischen Spezifikationen in einer gängigen Sprache her, liefert das Web kaum brauchbare Hinweise. Andererseits können die gesamten mehrhundertseitigen Originalwerke von HEVELIUS heutzutage als PDF heruntergeladen werden. Bloss, wer der lateinischen Sprache nicht mächtig ist, endet auch mit diesen segenreichen Möglichkeiten schnell in der Sackgasse. Welches waren die Brennweiten seiner Teleskop-Objektive und Okulare? Wie gross die Linsendurchmesser? Mit welchen Vergrößerungen beobachtete HEVELIUS? Gewiss liesse sich einiges aus seinen Büchern heraus lesen. Aber ohne für Übersetzungen



Fritz Fuhrer, Erbauer des Nachbau-Teleskops, beobachtet den Mond (Bild: Thomas Baer)

unverhältnismässigen Mehraufwand zu betreiben, sahen wir keinen anderen Ausweg als Annahmen zu treffen.

Wir beschlossen, in einem einzigen Konstrukt zwei verschiedene von HEVELIUS' Ausführungen zu vereinen; a) eine Anlehnung an ein ungefähr 3.5 bis 4 Meter langes Gerät, das punkto Länge und optischer Leistung vermutlich an sein 12-Fuss-Teleskop mit geschlossenem Tubus heran reichte, b) ein Mini-Luftteleskop im Massstab von ca. 1:12 mit offenem Strahlengang gemäss dem berühmten Kupferstich.

Unsere Konstruktion hing selbstverständlich primär von der Optik

Daten des Rümlanger Hevelius-Luftteleskops

Objektivlinse:	D=82 mm, f=3840 mm
Okularlinse:	D=82 mm, f=120 mm
Vergrößerung:	32x
Öffnungsverhältnis:	1:47
Austrittspupille:	2.6 mm
Öffnungswinkel:	ca. 1°
Gesichtsfeld:	34°
Auflösungsvermögen:	1.4" (nach Daws, theoretisch)

ab. Die Suche nach einer geeigneten Linse gestaltete sich allerdings schwierig. Kataloglinsen mit unserem Wunschkreis von etwa 60 bis 80 mm und 3.5 bis 4 Metern Brennweite fanden wir keine. Per Mail erkundigte ich mich bei verschiedenen schweizerischen Optik-Firmen. Die Firma Fisba Optik AG in St. Gallen zeigte sich unserem Vorhaben zugetan und freundlicherweise bereit, uns mit einer kleinen Auswahl Linsen mit kleinen, für uns unbedeutenden Fabrikfehlern zu erschwinglichen Preisen zu bedienen.

Wir wählten zwei Linsen mit 82 mm Durchmesser und Brennweiten von 3840 und 120 mm. BEAT MEIER machte sich mit diesen Werten Anfang Juni 2011 ans Werk und lieferte FRITZ FUHRER eine präzise Darstellung der Abstände von Objektivlinse, 9 Blendenringen, Feldblende, Okularlinse und Einblicksöffnung. Auf einer Zeichnung stellte er auch das ganze Teleskop samt dem vertikalen Mast und den für uns etwa realisierbaren Teleskophöhenwinkel von 25° dar. Innerhalb weniger Wochen realisierte FRITZ FUHRER die gesamte Ausführung bestehend aus zwei 2 Meter langen Teleskop-Hälften, die vor Ort zusammengesetzt werden mussten, sowie einem Tragschlitten mit Flaschenzug für die Höhenverstellung. Der Rümplanger Nachbau wies zu HEVELIUS' grossem Luftteleskop uneinheitliche massstäbliche Verhältnisse auf. Mit seinen 4 Metern entsprach der Längensmassstab etwa 1:11, mit dem Linsendurchmesser von 82 mm hingegen bloss etwa 1:2.5. Wir nahmen diese Ungeheimtheit bewusst in Kauf, beabsichtigten wir doch wie bereits erwähnt lediglich eine Anlehnung an zwei verschiedene Teleskoptypen unseres Vorbildes.

Am 25. Juli fand das «First Light» statt. Die Freude über das, was das originelle Teleskop unseren Augen enthüllte, überstieg die von HEVELIUS vor rund 350 Jahren gewiss um Welten! Sah man über die grotesken Farbfehler grosszügig hinweg, so zeigte sich uns ein überraschend scharfes Bild vom Aussichtsturm vom Üetliberg. Auf der Sonne erkannte man ein winziges Sonnenfleckengrüppchen, und sogar die Ausrichtung der Saturnringe war mühelos zu erkennen! Die Lücken zwischen Saturn und seinen Ringen blieben uns aber auf Grund der immer noch flachen Ringstellung und



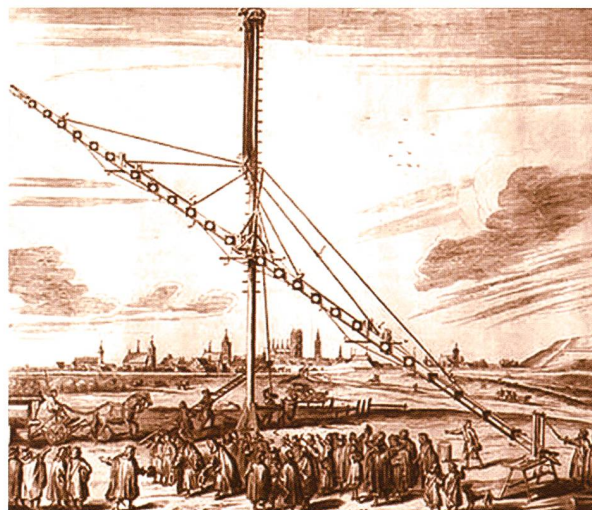
Die Rümplanger Astronomen verstehen es immer wieder, mit interessanten Themen zu überraschen. Die vielen Besucherinnen und Besucher, hier während der Bildpräsentation über Hevelius neben dem hölzernen Luftteleskop, danken es mit grossem Beifall. (Bild: Thomas Baer)

der zu schwachen Vergrösserung verborgen. Über die Authentizität der Bildqualität lässt sich natürlich nur spekulieren.

Der grosse Tag unseres HEVELIUS-Themenabends bei der Sternwarte Rümplang rückte näher. Der Mittwoch, 10. August 2011 sollte sich als Wetterperle innerhalb eines lang anhaltenden Mixes aus April- und November-Wetter erweisen. Ein nahezu wolkenloser Himmel gab die Sicht auf Sonne, Mond und Saturn frei. Die rund 80 Gäste zeigten sich begeistert von unserer hölzernen Kopie. Die zwei winzigen Sonnen-

flecken bereiteten den meisten zwar einige Mühe, der Anblick des Mondes mit Illumination 91% verfehlte ihre Wirkung aber bei niemandem. Auch die deutliche Ausrichtung des Saturnringes erkannten alle, und sie konnten sich anschliessend in unseren modernen Instrumenten der Sternwarte davon überzeugen, dass der Anblick in etwa übereinstimmte. Gleich neben dem Holz-Teleskop draussen auf der Wiese zeigte ich zur Überbrückung der Dämmerungsphase auf einer Stativleinwand eine Bildpräsentation über das Leben von HEVELIUS. Darauf folgten die Kurzreferate der Rümplanger Demonstratoren über verschiedene Objekte, die zwar nicht von HEVELIUS entdeckt wurden, sich aber in den von ihm eingeführten Sternbildern befinden.

Walter Bersinger
Obermattenstrasse 8
CH-8153 Rümplang






Das Teleskop-Monster von Hevelius vor den Toren der Stadt Danzig. (Kupferstich J. Saal)

Dieser Beitrag ist ab November 2011 auch auf der ORION-Website orionzeitschrift.ch/rubriken/geschichte.html nachzulesen.

Astrokalendar Oktober 2011




Himmel günstig für Deep-Sky-Beobachtungen
vom 18. bis 28. Oktober 2011

Tag	Zeit			
1. Sa	02:45 MESZ 06:30 MESZ 20:15 MESZ 21:00 MESZ	☾	☾	☾
2. So	01:45 MESZ 20:29 MESZ	☾	☾	☾
4. Di	05:15 MESZ	☾	☾	☾
6. Do	05:30 MESZ	☾	☾	☾
7. Fr	17:39 MESZ 20:53 MESZ	☾	☾	☾
8. Sa	22:15 MESZ	☾	☾	☾
9. So	00:33 MESZ 03:00 MESZ	☾	☾	☾
10. Mo	01:42 MESZ 05:30 MESZ	☾	☾	☾
11. Di	21:35 MESZ	☾	☾	☾
12. Mi	04:06 MESZ 13:43 MESZ	☾	☾	☾
13. Do	04:00 MESZ	☾	☾	☾
14. Fr	04:30 MESZ	☾	☾	☾
15. Sa	21:00 MESZ	☾	☾	☾
16. So	04:00 MESZ 06:58 MESZ	☾	☾	☾
20. Do	05:30 MESZ	☾	☾	☾
21. Fr	23:00 MESZ	☾	☾	☾
22. Sa	05:00 MESZ	☾	☾	☾
26. Mi	21:56 MESZ	☾	☾	☾
27. Do	21:00 MESZ	☾	☾	☾
29. Sa	03:42 MESZ	☾	☾	☾
31. Mo	18:48 MEZ	☾	☾	☾

Ereignis
Mars (+1.3 mag) im Ostnordosten
Komet Elenin (+4.5 mag*) im Osten (2° ü. H.)
Neptun (+7.8 mag) im Südosten
Jupiter (-2.8 mag) im Ostnordosten
 Mars geht 14' südl. an ε Cancri (+6.3 mag) vorbei
 Mond: Sternbedeckung SAO 185357 (+6.7 mag)
 ☾ Erstes Viertel, Schütze
Komet Elenin (+4.5 mag*) im Osten (6.5° ü. H.)
 Mond: «Goldener Henkel» am Mond sichtbar
 Mond: Sternbedeckung SAO 145698 (+6.8 mag)
 Mond: Sternbedeckung κ Aquarii (+5.3 mag)
 Mond: Sternbedeckung SAO 146239 (+6.4 mag)
 Draconiden-Meteorstrom Maximum
 Mond: Sternbedeckung κ Piscium (+4.9 mag)
Komet Elenin (+5 mag*) im Osten (20° ü. H.)
 Algol (β Persei) im Minimum: 3.39 mag (Max. 2.12 mag)
 ☽ Vollmond, Fische, Dm. 29'40" (Kl. Vollmond 2012)
 Mond: in Erdferne
 Mond: 9° westlich von Jupiter
 Mond: 6° nordöstlich von Jupiter
 Mond: 4,5° s. der Plejaden, 8,5° ne. Aldebaran (α Tauri)
Komet Elenin in Erdnähe (+5.3 mag*) im Osten (31° ü. H.)
 Mond: Bedeckungsende 51 Tauri (5.6 mag)
 ☾ Letztes Viertel, Krebs
 Orioniden-Meteorstrom Maximum
 Mond: 8° südlich von Mars
 ☾ Neumond, Jungfrau
 Jupiter in kleinstem Erdbstand (594 Mio. km)
Jupiter in Opposition zur Sonne
 Bis 19:27 MEZ Schatten von Ganymed und Io auf Jupiter

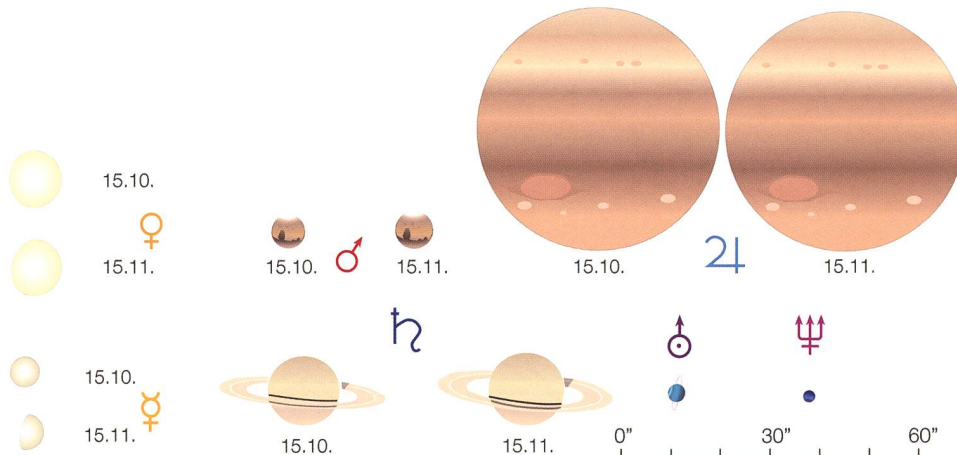
Astrokalendar November 2011

Himmel günstig für Deep-Sky-Beobachtungen
vom 15. bis 26. November 2011

Tag	Zeit			
1. Di	01:30 MEZ 06:30 MEZ 18:00 MEZ 18:15 MEZ 19:00 MEZ	☾	☾	☾
2. Mi	17:38 MEZ	☾	☾	☾
3. Do	19:05 MEZ	☾	☾	☾
4. Fr	21:14 MEZ	☾	☾	☾
5. Sa	20:00 MEZ 20:04 MEZ	☾	☾	☾
6. So	23:19 MEZ	☾	☾	☾
9. Mi	02:00 MEZ	☾	☾	☾
10. Do	05:45 MEZ 21:16 MEZ	☾	☾	☾
11. Fr	21:00 MEZ	☾	☾	☾
12. Sa	19:00 MEZ	☾	☾	☾
13. So	22:51 MEZ	☾	☾	☾
14. Mo	21:00 MEZ	☾	☾	☾
17. Do	04:41 MEZ	☾	☾	☾
18. Fr	01:00 MEZ 16:09 MEZ	☾	☾	☾
19. Sa	04:00 MEZ	☾	☾	☾
22. Di	01:00 MEZ 06:00 MEZ	☾	☾	☾
23. Mi	06:30 MEZ 07:00 MEZ	☾	☾	☾
25. Fr	05:23 MEZ 07:10 MEZ	☾	☾	☾
28. Mo	17:51 MEZ	☾	☾	☾
30. Mi	13:15 MEZ	☾	☾	☾

Ereignis
Mars (+1.1 mag) im Osten
Saturn (+0.7 mag) im Ostsüdosten
Uranus (+5.7 mag) im Ostsüdosten
Neptun (+7.9 mag) im Südsüdosten
Jupiter (-2.9 mag) im Osten
 ☾ Erstes Viertel, Wassermann
 Algol (β Persei) im Minimum: 3.39 mag (Max. 2.12 mag)
 Mond: Sternbedeckung 51 Aquarii (5.9 mag)
 südl. Tauriden-Meteorstrom Maximum
 Mond: Sternbedeckung SAO 146526 (7.3 mag)
 Mond: Sternbedeckung SAO 128487 (6.9 mag)
 Mond 4° n. von Jupiter, 7,5° s. von Hamal (α Arietis)
 Mars geht 1° 24' nördlich an Regulus (α Leonis) vorbei
 ☽ Vollmond, Widder
 Mond: 3,5° südlich der Plejaden
 nördl. Tauriden-Meteorstrom Maximum
 Mond: Sternbedeckungsende SAO 77358 (6.3 mag)
 Mond: 4,5° nördlich von Alhena (γ Geminorum)
 Mond: Sternbedeckungsende 29 Cancri (5.9 mag)
Leoniden-Meteorstrom Maximum
 ☾ Letztes Viertel, Löwe
 Mond: 7,5° südwestl. Mars, 7,5° südl. Regulus (α Leonis)
 α-Monocerotiden-Meteorstrom Maximum
 Mond: 6,5° westl. Spica (α Virginis), 10° südwestl. Saturn
 Mond: Schmale Sichel 48,45 h vor ☾, 8° ü. H.
 Mond: 9,5° südöstlich von Spica (α Virginis)
Partielle Sonnenfinsternis in der Antarktis
 ☾ Neumond, Skorpion
 Mond: Sternbedeckung SAO 162723 (7.3 mag)
 Mond: Libration in Länge (Mare Crisium randfern)

Scheinbare Planetengrößen



Kleinster Vollmond des Jahres 2011



Nachdem wir am 19. März 2011 einen der scheinbar grössten Vollmonde erleben konnten, erleben wir am 12. Oktober 2011 genau das Umgekehrte. Nur knapp zehn Stunden nach seiner Vollphase steht der Erdtrabant in Sonnenferne. Die Mondscheibe erscheint uns sehr klein.



■ Von Thomas Baer

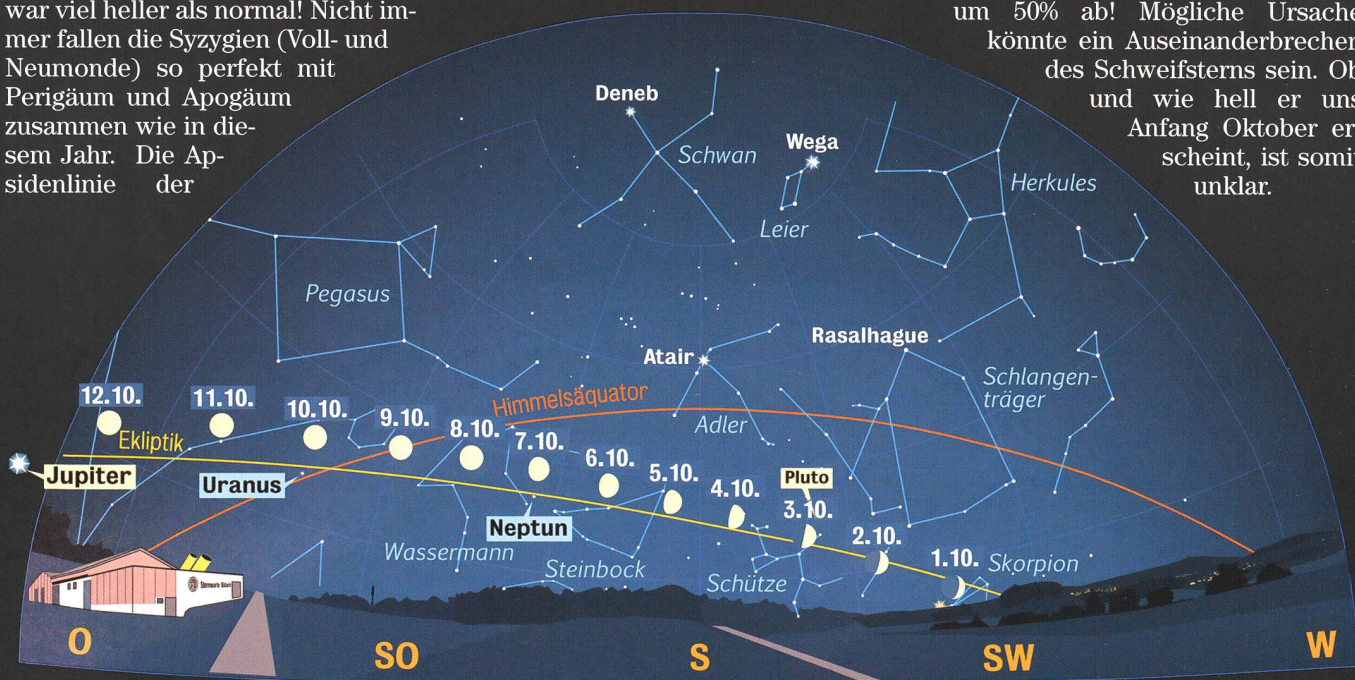
Nur 9 Stunden und 37 Minuten nach der genauen Vollmondstellung passiert der Mond in den Mittagsstunden des 12. Oktobers 2011 den erdfernsten Punkt seiner elliptischen Bahn. Mit einer scheinbaren Grösse von 29' 40" erleben wir gegen 04:06 Uhr MESZ – bevor der Erdtrabant im Westen untergeht – einen ausgesprochen kleinen Vollmond! Zum Vergleich: Am 19. März 2011 war die Mondscheibe mit 33'34" um ganze 13% grösser, was man auch optisch und subjektiv wahrnehmen konnte. Die damals klare Vollmondnacht war viel heller als normal! Nicht immer fallen die Syzygien (Voll- und Neumonde) so perfekt mit Perigäum und Apogäum zusammen wie in diesem Jahr. Die Ap-sidenlinie der

Wie unterschiedlich gross uns die Vollmonde erscheinen können, zeigen diese beiden Bilder vom 19. März 2011 (links) und 6. August 2009 eindrücklich. Beide wurden mit derselben Brennweite aufgenommen. (Fotos: Thomas Baer)

Mondbahn (Perigäum-Apogäum-Linie) dreht nämlich in 8,85 Jahren rückläufig um die gesamte Mondbahn, womit der erdnächste und erdfernste Punkt der Ellipse räumlich betrachtet nicht immer an derselben Stelle steht. Der Mond seinerseits wandert rechtläufig auf seiner Bahn. Dass ein Voll- oder Neumond punktgenau mit einer Erdnähe oder -ferne zusammenfällt hat daher grossen Seltenheitswert.

Komet Elenin zerbrochen?

Frühaufsteher könnten ab Anfang Oktober 2011 vor Sonnenaufgang den Kometen Elenin in der Dämmerung beobachten. Er taucht unterhalb des Sternbildes Löwe auf, dürfte aber nach neuesten Prognosen nicht mehr so hell werden, wie lange Zeit vorausgesagt. Grund: Am 19. August 2011 (nach Redaktionsschluss dieser Ausgabe) sackte die Helligkeit des Kometen plötzlich um 50% ab! Mögliche Ursache könnte ein Auseinanderbrechen des Schweifsterns sein. Ob und wie hell er uns Anfang Oktober erscheint, ist somit unklar.



Anblick des abendlichen Sternenhimmels Mitte Oktober 2011 gegen 19:45 Uhr MESZ (Standort: Sternwarte Bülach)

Jupiter ist der «Star» am Herbsthimmel



Am 29. Oktober 2011 gelangt Jupiter in Opposition zur Sonne. Schon zwei Tag zuvor erreicht er den kleinsten Erdbstand. Damit ist der Gasplanet der alleinige «Star» am Herbst- und Winterhimmel. Er bleibt die ganze Nacht hindurch zu beobachten.

■ Von Thomas Baer

Mit 3.97 Astronomischen Einheiten oder umgerechnet 594 Millionen km erreicht **Jupiter** am 27. Oktober 2011 den geringsten Abstand zur Erde. Er steht im Sternbild Widder, wo er am 29. Oktober 2011 seine Opposition zur Sonne durchläuft. Damit kann man das auffällig helle Objekt von Sonnenunter- bis Sonnenaufgang hoch am Himmel beobachten. Am Fernrohr stellt man unschwer fest, dass Jupiter keine exakte Kugel ist, sondern leicht abgeplattet erscheint. Der Poldurchmesser beträgt zur Zeit der Opposition 46.4", der Äquatordurchmesser 49.7". Bereits in kleinen Fernrohren erkennt man die für Jupiter typischen Wolkenstreifen. Um den Wirbelsturm, den Grossen Roten

Fleck oder den Schatten eines Jupitermondes zu entdecken, braucht es allerdings eine grössere Brennweite.

Finstere Antarktis

Bereits zum vierten Mal verfinstert sich die Sonne in diesem Jahr. Allerdings wird man am 25. November 2011 von der grössten partiellen Sonnenfinsternis nur von einigen Forschungsstationen in der Antarktis wirklich etwas mitbekommen. Zwar liegen auch der südlichste Zipfel Afrikas, Tasmanien und Teile von Neuseeland in der Finsterniszone, jedoch nur am Rande, wo die Sonnenbedeckung kaum grösser als ein Fünftel Sonnendurchmesser erreicht. 18 Stunden und 52 Minuten nach Neumond durchstösst der Mond die Ekliptikebene im aufsteigenden Knoten. Dieses Intervall ist etwas zu lange, womit es knapp nicht mehr zu einer zentralen Finsternis kommt, bei der die Kernschattenachse des Mondes die Erde streifen würde.

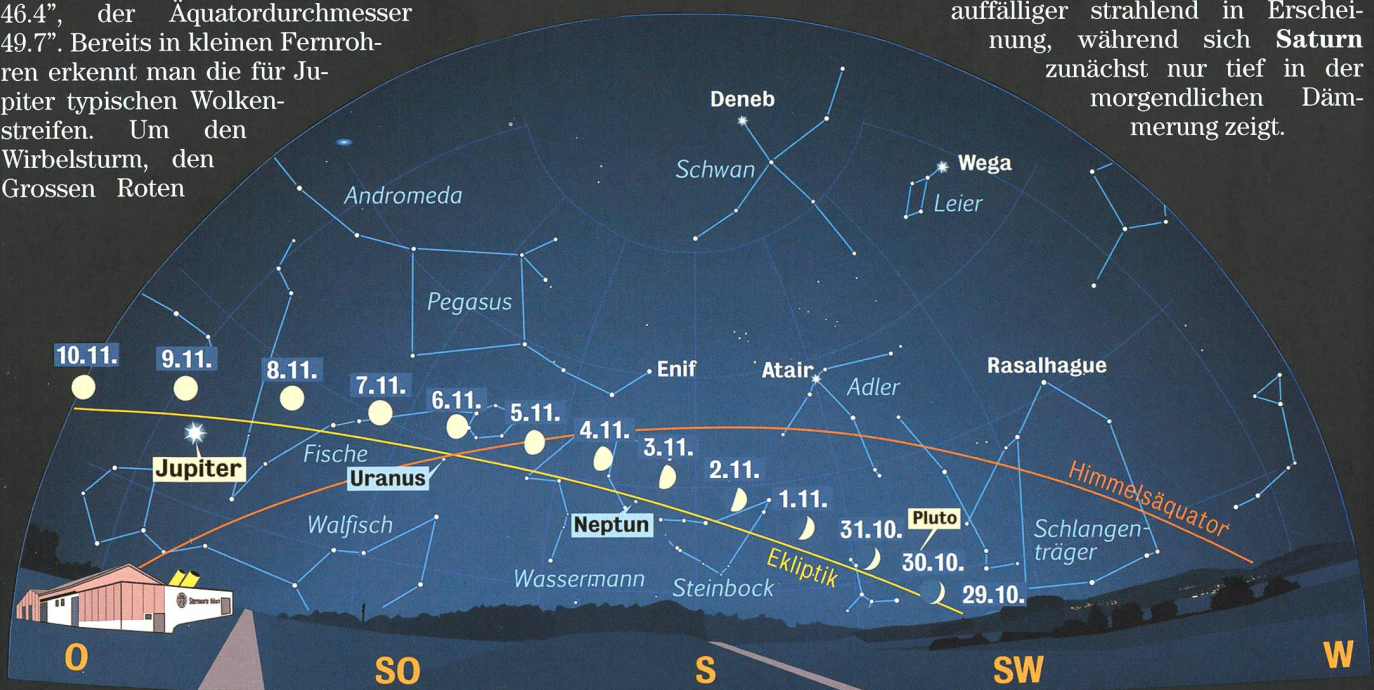
Vor der antarktischen Küste, unweit der Thurston-Insel bedeckt der

Neumond immerhin 90,5% des scheinbaren Sonnendurchmessers. Der Mond durchläuft nur einen Tag vor der Sonnenfinsternis sein Perihel und erscheint optisch grösser als die Sonne. Etwa 340 km über dem Punkt der maximalen Finsternis würde man eine totale Sonnenbedeckung bewundern können. Diese Finsternis ist die 53. in der Saros-Reihe Nr. 123, die am 29. April 1074 in der Arktis begann und am 31. Mai 2318 auslaufen wird.

Merkur und Venus tagsüber

Ausser **Jupiter** sind im November 2011 einzig noch die lichtschwachen Planeten **Uranus** und **Neptun** am Abendhimmel zu sehen, allerdings nur teleskopisch. **Merkur** erreicht zwar seine grösste östliche Elongation, da die Ekliptik aber nur flach aus dem Abendhorizont aufsteigt, steht der flinke Planet bei Sonnenuntergang schon zu tief für eine Beobachtung. Hingegen kann man ihn bis fast zum Monatsletzen teleskopisch am Taghimmel aufsuchen. Gleiches gilt auch für **Venus**. Vorsicht aber wegen der Sonne!

Mars tritt ab Mitternacht immer auffälliger strahlend in Erscheinung, während sich **Saturn** zunächst nur tief in der morgendlichen Dämmerung zeigt.



Anblick des abendlichen Sternenhimmels Mitte November 2011 gegen 18:00 Uhr MEZ (Standort: Sternwarte Bülach)

Eine motorisch nachgeführte parallaktische Hufeisenmontierung aus Holz

Ein Hufeisen für den Dobson

■ Von Norbert Lichte

Ein LightBridge Gitterrohr-Dobson bietet viel Öffnung für wenig Geld, attraktives Design und bei akzeptablem Gewicht ein hohes Mass an Mobilität. Er hat jedoch, wie alle preiswerten Dobsons, den Nachteil einer azimutalen Montierung ohne Nachführung.



Abbildung 1: Viel Teleskop für wenig Geld. (Foto: Norbert Lichte)

Dem Autor ist es mit seiner selbst konstruierten und gebauten parallaktischen Hufeisenmontierung gelungen, diesen Nachteil zu beseitigen, ohne dabei die Vorteile einzubüssen. Herausgekommen ist ein bezahlbares, Aufsehen erregendes Teleskop (Abb. 1), das alle Voraussetzungen für ungetrübten Beobachtungsgenuss mitbringt und auf dem ITV 2009 prämiert wurde (Abb. 2).

Mit der hier vorgestellten Montierung habe ich mir den lange gehegten Wunsch erfüllt, ein Teleskop wie das NGT 12,5 von JMI zu besitzen, jedoch zu einem Bruchteil der Kosten. Dank eines gebraucht erworbenen, neuwertigen 12 Zoll LightBridge Deluxe und eines vorhandenen Nachführmotors mit Steuerung von einer EQ-3 Montierung musste ich für das Teleskop mit Montierung nicht mehr ausgeben, als ein neuer 12 Zoll LightBridge Deluxe Dobson gekostet hätte. Der Preis für ein neues NGT 12,5 beträgt mehr als das 5fache.

Angefangen hat alles mit einem Modell im Massstab 1:10 (Abb. 3). Daran konnten Prinzip und Verhalten einer Hufeisenmontierung anschaulich studiert werden. Es war die Basis für die später mit AutoSketch 7 erstellte CAD-Konstruktion. Bei der Konstruktion standen die Aspekte «so einfach wie möglich» und «so kostengünstig wie möglich» im Vordergrund. Professionelles CNC-Fräsen bzw. Wasserstrahlschneiden schied deshalb aus Kostengründen ebenso aus wie elektronische Suchhilfen. Nicht zuletzt musste auch dem bescheidenen Maschinenpark eines Heimwerkers Rechnung getragen werden. Das Ergebnis kann sich gleichwohl sehen lassen. Beim First Light im April 2009 war bei 250facher Vergrößerung ein wunderschöner Saturn zu sehen, der sich trotz ungenauer Polausrichtung nach 30 Minuten nur wenig aus dem Zentrum des Okulars heraus bewegt hat. Was noch fehlt, ist ein passendes Polsucher-Fernrohr. Das Teleskop ist für die visuelle Beobachtung konzipiert. Erfahrungen bezüglich Astrofotografie existieren momentan noch nicht.

Ein leichtgewichtiger Herkules

Keine andere parallaktische Montierung kann es bezüglich Tragfähigkeit zu Eigengewicht mit der Hufeisen-

senmontierung (engl. Horseshoe Mount, Split-Ring Mount) aufnehmen. Im Gegensatz zur parallaktischen Gabelmontierung übt hier das Gewicht des Teleskops keinerlei Hebelwirkung auf die Polachse aus. Das Material wird überwiegend auf Druck beansprucht und erlaubt eine Konstruktion aus dem für Heimwerker gut bearbeitbaren Werkstoff Holz. Die aus 24 mm starkem, nahezu verzugsfreiem Multiplex Birke (Baumarkt) gebaute und wasserfest lackierte Hufeisenmontierung benötigt keine Ausgleichsgewichte und wiegt nur den Bruchteil einer schweren deutschen Montierung mit gleicher Tragfähigkeit. Sie ist mit einem Gewicht von unter 20 kg nicht viel schwerer als die Rockerbox und in zwei Teile zerlegt (Abb. 4) leicht zu transportieren. Konstruktionsbedingt werden Schwingungen extrem gedämpft. Angesichts der bestehenden Vorzüge dieser Montierungsart ist es verwunderlich, dass sie hierzulande als mehr oder wenig exotisch gilt und im Gegensatz zum Ausland als Selbstbau aus Holz so gut wie nicht vorkommt. Gebaut werden hier meist motorisch nachgeführte Äquatorial-Plattformen für Dobsons mit den bekannten Einschränkungen oder gar für viel Geld in beiden Achsen nachgeführte Dobsons mit GoTo-Funktion.

Das Hufeisen als Polachse

Die Hufeisenmontierung entspricht einer parallaktisch aufgestellten



Abbildung 2: Prämierung der Dobson-Nachführung beim ITV 2009. (Bild: Jasper Stein)

Gabelmontierung, deren Gabelenden durch einen kreisrunden offenen Ring verbunden sind, der einem Hufeisen ähnelt. Der Hufeisendurchmesser wird faktisch zum oberen Aussendurchmesser der Polachse. Nur Newton-Reflektoren mit rundem Gitterrohr-Tubus ermöglichen besonders kleine Hufeisendurchmesser. Deshalb sind Newtons mit quadratischen Spiegelkästen weniger geeignet. Der Schwerpunkt des Teleskops befindet sich im Kreuzungspunkt von Polachse und Deklinationsachse auf Hufeisenebene. Gabel und Hufeisen sind

durch zwei Dübel lage-richtig zueinander fixiert und verleimt. Stabilisiert wird die Baugruppe durch zwei gross dimensionierte Winkelstücke, die einseitig in den rechten Winkel zwischen der Unterseite des Hufeisens und den Gabelenden geleimt sind. Die konstruktive Gestaltung der Gabel verleiht dem Hufeisen grösstmögliche Steifigkeit. Sie schliesst mit der Bodenplatte einen Winkel von ca. 48° ein (geografische Breite meines Wohnorts). Gelagert ist das Hufeisen auf zwei Rollen aus Holz, die im Winkel von 90° symmetrisch zur Hufeisenmitte angeordnet das Nordlager bilden.

Sie werden entsprechend der Krafrichtung schräg unterstützt (Abb. 5). Eine der beiden Rollen dient zusätzlich als Antriebsrolle für die Nachführung. Die Holzrollen sind aus einer 27 mm starken, dreischichtigen Fichtenholzplatte (Baumarkt) ausgesägt und rund bearbeitet. Sie besitzen einen aufgeleimten Spurkranz aus 6,5 mm starkem Multiplex Birke. Der Spurkranz hält das Hufeisen in der Spur und verhindert ein Durchrutschen nach unten. Dass die Kraft auf die Rolle nicht nur radial wirkt, sondern auch eine Komponente senkrecht zur



Abbildung 3: Modell im Massstab 1:10.

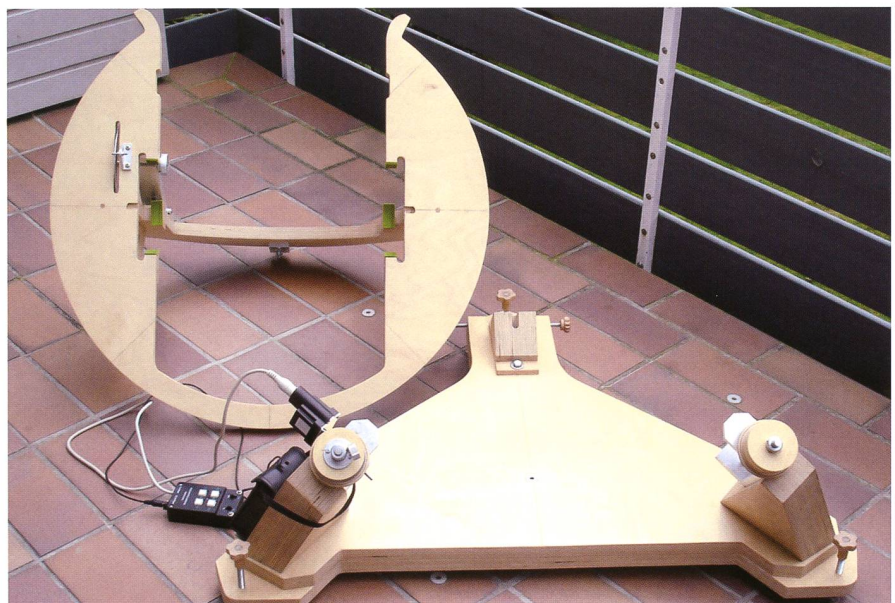


Abbildung 4: Die Montierung ohne Werkzeug in zwei Teile zerlegt.

Hufeisenebene hat, lässt sich leicht mit Zirkel und Lineal auf einem Blatt Papier nachweisen.

Die beiden Holzrollen stecken auf zwei Edelstahlwellen mit 10 mm Durchmesser (wie alle Metallteile kostenlos vom Schrotthändler), die sich zueinander parallel in U-förmig gestalteten Stützlager (Gleitlager fettgeschmiert) drehen. Die Antriebsrolle darf nicht fest auf der Welle sitzen, sondern muss auf dieser drehbar sein. Die Stützlager sind aus einem Alu-Winkelprofil 100 mm x 100 mm x 10 mm hergestellt. Stellringe nach DIN 705 A (GHW Modellbauversand) fixieren zusammen mit Alu-Distanzröhrchen und Unterlegscheiben aus Stahl und Teflon die axiale Lage von Wellen und Holzrollen. Die beiden Stützlager sind mittels Langlöchern verschiebbar, mit jeweils zwei Sechskantschrauben M8x30 und Unterlegscheiben auf massive, biegestabile Stützen geschraubt, die aus drei zusammengeleimten Multiplexplatten bestehen und ihrerseits mit der oberen Bodenplatte verleimt und zusätzlich von unten her verschraubt sind (Abb. 6). Die Stützen müssen sowohl auf der Lagerseite als auch auf der Unterseite spiegelbildlich zueinander abgeschrägt sein, einmal um eine exakte Linienberührung zwischen Hufeisen und Rollen zu erreichen, zum andern um sie der Richtung des Kraftverlaufs anzupassen. Die Bestimmung der beiden Abschragungswinkel war für mich das kniffligste konstruktive Problem. Das untere Ende der Polachse besteht aus einem Gewindebolzen mit Schaft, hergestellt aus einer Sechskantschraube M10x80. Dieser ist mittels Kontermutter axial justierbar in einen Alu-Befestigungswinkel (Material wie oben) eingeschraubt, welcher durch zwei Sechskantschrauben M8 x 50, Unterlegscheiben und Muttern mittig mit der Gabel verbunden ist. Der Schaft des Gewindebolzens hat eine polierte Linsenkuppe und steckt in der einseitig offenen Nut eines Drucklagers, das wie die Stützen aus drei verleimten Multiplex-Platten hergestellt ist. Das Drucklager ist über eine mit ihm verleimte Grundplatte aus 9 mm starkem Multiplex, durch Langlöcher verschiebbar, mittels zwei Sechskantschrauben M8 x 30 und Unterlegscheiben mit der oberen Bodenplatte verschraubt und bildet das Südlager der Polachse (Abb. 7). Allein durch Einsetzen der Hufeisen-Baugruppe

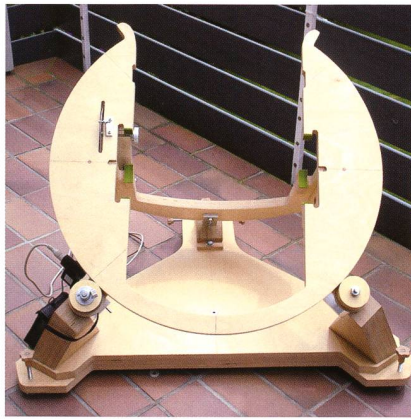


Abbildung 5: Zwei Holzrollen bilden das Nordlager der Polachse.



Abbildung 7: Tubus mit Gegengewicht, Südlager und Feineinstellung für Azimut und Höhe.

entsteht durch ihr Eigengewicht eine stabile Dreipunktlagerung der Polachse. Die Demontage erfolgt durch einfaches Herausheben. Die beiden Hörner an den Enden des Hufeisens dienen als Anschlag für die Rollen. Der Schwenkwinkel um die Polachse beträgt ca. 185°. Auf den Innenseiten von Hufeisen und Gabel sind die Auflageflächen für die Höhenräder ausgearbeitet, die dem Radius der Räder angepasst und mit hartem Filz (Filzuntersetzer) belegt sind. Zur Vergrößerung der Auflageflächen wurden vorher auf Hufeisen und Gabel an den entsprechenden Stellen Holzklötzchen aufgeleimt und damit die Materialstärke in diesen Bereichen jeweils verdoppelt. Mit dieser Maßnahme konnte der Flächendruck auf ein für den Filz erträgliches Mass reduziert werden (Abb. 8). Je zwei, seitlich vor die Höhenräder geschobene und durch Rändelschrauben gesicherte U-förmige Abstandshalter aus Kunststoff (Abb. 9) stützen beim Schwenken des Tubus um die Polachse die Höhenräder stirnseitig ab und verhindern ein

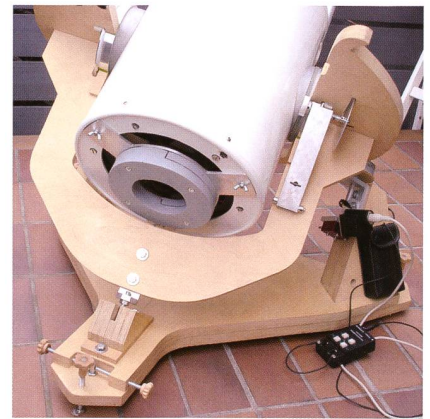


Abbildung 6: Stützlager mit Rolle und Stütze.



Abbildung 8: Die Filzlagerung der Höhenräder und die Schwinne mit Zahnriemenscheibe und Zugfeder.

Verrutschen des Tubus auf der Deklinationsachse.

Die Feinverstellung für Azimut und Höhe

Der doppelte Boden ist zusammengesetzt aus zwei aufeinander drehbaren Multiplex-Platten. Im Drehpunkt senkrecht unter dem Hufeisenzentrum hält eine Inbus-Senkschraube M10 x 60 mit selbstsichernder Mutter die beiden Platten zusammen. Die bei anderen Hufeisenmontierungen selten anzutreffende azimutale Feinverstellung funktioniert wie bei der deutschen Montierung. Durch gegenläufiges Betätigen der waagerechten, 95 mm langen M8-Stellschrauben kann die obere Bodenplatte zur unteren um einen Winkel von max. +/- 5° verdreht werden. Mit den drei senkrechten Stellschrauben in der unteren Bodenplatte, angefertigt aus 120 mm langen M10-Gewindestangen und selbst gemachten Sterngriffen aus Holz, kann man die Montierung waagrecht stellen und die Polhöhe

fein einstellen (Abb. 7). Sie sind von unten mit Flügelmuttern gekontert. Grössere Veränderungen der Polhöhe (für Mitteleuropa) sind durch entsprechendes Unterlegen der Montierung möglich.

Die Nachführung

Nachgeführt wird die Montierung mit dem Nachführmotor einer alten EQ-3 Montierung (Abb. 10), der am Ausgang eine Drehzahl $n = 5,432$ U/h hat. Dieser ist über eine Stegkupplung mit einem präzisen Schneckengetriebe P20-12 von Ondrives mit $i = 12:1$ verbunden, welches über eine Welle die Antriebsrolle dreht. Bei einem mit Oberfräse und Fräszirkel hergestellten Hufeisendurchmesser von 752 mm ergibt sich ein Aussendurchmesser der Antriebsrolle von 69,4 mm. Auf die Antriebsrolle ist zentrisch eine 2 mm dicke Alu-Scheibe mit 40 mm Durchmesser mit einem mittig aufgeklebten und verstiftetem Stelling geschraubt. Über eine M5-Messingschraube mit Alu-Klemmhebel kann der Stelling und mit ihm die Antriebsrolle mit der Antriebswelle kraftschlüssig verklemt und wieder gelöst bzw. die Nachführung ein- und ausgekuppelt werden (analog zur deutschen Montierung). Antriebsrolle und Hufeisen bilden zusammen ein Reibradgetriebe, welches prinzipiell einen grossen Nachteil hat: Schlupf. Daran ändert auch die relativ grosse Anpresskraft durch das Gewicht des Tubus nur wenig. Als Ei des Kolumbus erwies sich Nassschleifpapier (Körnung 600), das um die Antriebsrolle geklebt (Abb. 10), den Schlupf vollkommen beseitigte (Mikroverzahnung). Darüber hinaus ist es unempfindlich gegen Feuchtigkeit und leicht auswechselbar.

Der gespreizte Deklinationsteilkreis

Neben dem mitgelieferten Leuchtpunktsucher bietet das Teleskop als besonderen Gag einen gespreizten Deklinationsteilkreis, mit dem die Deklination eines Objekts mit einer Genauigkeit von weniger als 15 Bogenminuten eingestellt werden kann. Nach Einnorden der Montierung und Eichung des Teilkreises an einem Stern, kann jedes im Teleskop sichtbare Objekt, dessen Deklinationswinkel und ungefähre Sternbildposition bekannt sind



Abbildung 9: U-förmige Abstandshalter unterstützen die Höhenräder seitlich ab.



Abbildung 11: Das Deklinationsgetriebe $i = 1:4$.

(Cartes du Ciel), bei schwacher Vergrößerung leicht gefunden werden. Realisiert wird dies durch Winkelübersetzung 1:4.

Auf dem abgesetzten, kleineren Durchmesser des antriebseitigen Höhenrades ist rutschsicher ein gewendeter, 6 mm breiter Zahnriemen mit 192 Zähnen und einer Teilung von 2,5 mm aufgezogen. Das so auf einfachste Weise realisierte Zahnrad treibt eine Alu-Zahnriemenscheibe mit 48 Zähnen und Teilung 2,5 mm (beide Teile von GHW Modellbauversand) an, die mittels Inbus-Stiftschraube M 4 auf einen Ende einer Stahlwelle mit 6 mm Durchmesser befestigt ist (Abb. 11). Da die Zahnlücken des Zahnriemens durch das Wenden größer werden, wurde die Zahnhöhe bei der zum Zahnrad umfunktionierten Zahnriemenscheibe um ca. 0,2 mm verkleinert und damit Spielfreiheit erzielt.

Die Welle ist in einer federnden Schwinge aus Alu-U-Profil 40 mm x 20 mm x 2 mm unterhalb des Hufeisens gelagert und trägt auf dem andern Ende eine 1,5 mm starke Alu-

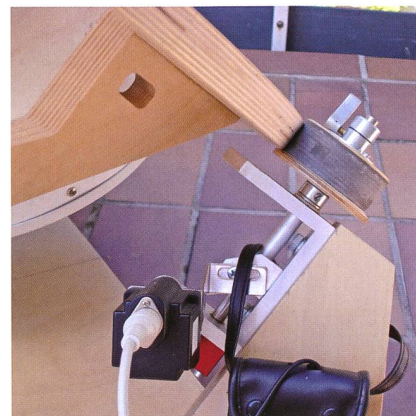


Abbildung 10: Nachführung mit Getriebe-Schrittmotor.

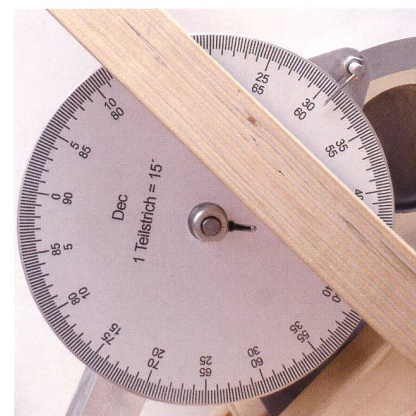


Abbildung 12: Der gespreizte Deklinationsteilkreis.

Scheibe mit Durchmesser 124 mm, die aus einem Schlitz im Hufeisen etwa 25 mm oben herausragt. Das Lager der Scheibe besteht aus zwei beidseitig zentrisch aufgeklebten Stelling nach DIN 705A, aus denen die Stiftschrauben entfernt wurden. In den äusseren Stelling ist eine Inbus-Stiftschraube M4 eingeschraubt, in die als Klemmhebel ein entsprechend gekürzter Inbuschlüssel eingeklebt ist. Ein weiterer Stelling fixiert die Welle axial und Unterlegscheiben dienen als Abstandshalter. Im Drehpunkt am unteren Ende ist die Schwinge in einem mit der Gabel verschraubten U-förmigen Lagerbock aus demselben Material entsprechend gelagert. Erst mit dem Einsetzen des Tubus in die Montierung werden die beiden Zahnräder zum Getriebe (Abb. 11). Für die notwendige Anpresskraft sorgt eine Zugfeder zwischen Schwinge und Gabel (Abb. 8). Auf die Alu-Scheibe ist zentrisch die Skalenscheibe mit Teilung 15 Bogenminuten aus selbstklebender Kunststoffolie blasenfrei aufgeklebt. Abgelesen wird die Deklination

tion an einer Nadel in der Querbohrung eines M 4-Gewindebolzens, der in einem mit dem Hufeisen verschraubten Alu-Befestigungswinkel mit zwei Muttern axial justierbar ist (Abb. 12). Durch Lösen und Festziehen der Klemmschraube auf der Unterseite des Hufeisens kann die Skalenscheibe auf den Deklinationswinkel des Eichsterns eingestellt werden. Ohne Winkelübersetzung hätte der Deklinationsteilkreis bei gleicher Auflösung einen Durchmesser von rund einem halben Meter!

Der modifizierte Tubus

Die ausgewogenen Abmessungen des Hufeisens hatten aufwändige Änderungen am Tubus zur Folge:

Die Höhenräder mussten um ca. 100 mm in Richtung Hauptspiegel versetzt werden. Dies hätte bei dem ohnehin kopflastigen LightBridge ein zusätzliches Gegengewicht von mehr als 10 kg bedeutet. Die einzige Möglichkeit, dieses Gewicht deutlich zu reduzieren, bestand darin, den Hut leichter zu machen. Deshalb wurde das Stahlblechrohr des Hutes ersetzt durch ein Rohr aus 1 mm starkem Aluminiumblech, vom Flaschner gebogen und verschweisst und anschliessend selbst bearbeitet und lackiert. Mit dieser Massnahme konnte das Gegengewicht (gegossen aus Dachdeckerblei-Abfall) inklusive Halterung auf ca. 6,5 kg ermässigt werden (Abb. 7). Um das Okular immer in eine bequem zugängliche Einblickposition

zu bringen, muss der Hut (OT) in der Nut seiner unteren Einfassung drehbar sein. Mit drei, im Winkel von 120° angeordneten Spannverschlüssen mit Federbügelhaken (Kaiser Fasteners) anstelle der sechs Befestigungsschrauben konnte diese Anforderung optimal realisiert werden (Abb. 1). Weil die Optik nicht absolut rotationssymmetrisch justiert werden kann, bewirkt das Drehen des Hutes immer auch eine leichte Dejustierung, die aber in der Regel toleriert werden kann. Beim NGT soll laut FAQ das gleiche Problem auftreten.

■ Norbert Lichte

Säntisweg 14
D-88281 Schlier



Ein letztes Mal abgehoben

Die letzte US-Raumfähre (Atlantis) hob am vergangenen 8. Juli 2011 vom John-Kennedy-Kosmodrom zur Abschiedsmission STS-135 ab. Nur zwei Tage später dockte sie an die Internationale Raumstation (ISS) an. Am 21. Juli 2011 um 11.57 Uhr MESZ kehrte der Raumgleiter wohlbehalten auf dem Startplatz im US-Bundesstaat Florida zurück. Damit endete eine 30-jährige Ära US-Raumfahrtgeschichte. Die Flüge und Wartung der überalterten Flotte wurden zu teuer. Präsident OBAMA hat den Geldhahn zugedreht. Nach der Ausmusterung der Shuttles stehen der NASA für absehbare Zeit keine Nachfolge-Raumfähren oder andere Fluggeräte zur Verfügung. Tausenden Mitarbeitern des Kennedy Space Center droht die Entlassung. Die NASA setzt aber auf die Zusammenarbeit mit vier privaten Raumfahrtunternehmen. Diese sollen bereits 25 bis 110 Millionen Dollar für die Entwicklung kostengünstigerer Raumfahrzeuge erhalten haben. Eines von ihnen ist der Flugzeughersteller Boeing.

Die Versorgung der Internationalen Raumstation ISS wird zwischenzeitlich durch die russischen Sojus-Kapseln gewährleistet. NASA-Chef CHARLES BOLDEN will die bemannte Raumfahrt weiterführen. Das erklärte Ziel bis 2030 ist Mars. Noch aber fehlen die finanziellen Mittel. (Bild: NASA)

Profitieren Sie von unserer langjährigen Erfahrung in der visuellen und photographischen Astronomie.

Astro-Optik
GmbH
von Bergen

In unserem Sortiment finden Sie Artikel von:
**AOH - ASTRONOMIK - BACK YARD - BRESSER
 BW-OPTIK - CANON - CORONADO - FREEMEDIA
 GSO - HOFHEIM INSTRUMENTS - INTES MICRO
 HOSMOS - LUMICON - MEADE - MIYAUCHI
 NIKON - PWO - SKY PUB - SLIK - STP - TELE VUE
 TELRAD - VIKEN - ZEISS**

www.fernrohr.ch

Eduard von Bergen dipl. Ing. FH
 CH-6060 Sarnen / Tel. ++41 (0)41 661 12 34

Wir beraten vom Einsteiger bis zum Profi - Ihr Partner in der Schweiz!

DSLR-Kameras im Einsatz mit dem Baader Solar Continuum Filter

Die grüne Sonne

■ Von Dr. Thomas K. Friedli & Patrick Enderli

Die Fotografie der Sonne ist seit ihren Anfängen Mitte des 19. Jahrhunderts ein vielbeachtetes Spezialgebiet der Astrofotografen und Sonnenbeobachter. Astrofotografen fordert die enorme Lichtfülle, die multiskalige Luftunruhe sowie der riesige Abbildungsmaßstab. Sonnenbeobachter hingegen schätzen Fotografien als objektive Messplattformen und archivierbare Bilddokumente, welche eine langfristig homogene und reproduzierbare Überwachung der Sonnenaktivität ermöglichen. Handelsübliche digitale Spiegelreflexkameras sind hierfür hervorragend geeignet und bieten dem ambitionierten Amateur mit wenig Aufwand die Chance, professionell konkurrenzfähige Resultate zu erzielen.

In den 1990 Jahren und zu Beginn des neuen Jahrtausends steckte die Amateursonnenfotografie in einer tiefen Krise: die Produktion der be-

währten Filmmaterialien und Entwicklerchemikalien wurde nach und nach eingestellt und die nachdrängenden CCD-Kameras waren

zu klein, zu teuer und erforderten einen riesigen Mehraufwand sowohl in der mechanischen Ausstattung der Beobachtungsinstrumente wie in der für die Steuerung und Auswertung der neuen Detektoren benötigten Hard- und Software.

Im Sommer 2003 brachte Canon die 300D auf den Markt, die erste einer ganzen Reihe von sog. Digital Single Lens Reflex (DSLR) Kameras, welche die einfache Bedienung einer herkömmlichen Spiegelreflexkamera mit der Leistungsfähigkeit einer CCD-Kamera vereinigte und die Sonnenfotografie revolutionierte (Reeves, 2005): Die Kamera konnte mittels herkömmlichen T-Adaptoren an das bisher zur Fotografie verwendete Instrumentarium angeschlossen, das Objekt über einen Sucher ausgerichtet und fokussiert werden, der über einen optional erhältlichen elektronischen Drahtauslöser wackelfrei bedienbare Kameraverschluss erlaubte Belichtungszeiten bis $\frac{1}{4000}$ s sowie Reihenaufnahmen von mehreren Bildern pro Sekunde und die geschossenen Bilder konnten auf einer entnehmbaren Karte gespeichert und in einem bald von zahlreichen Astrobildbearbeitungsprogrammen, insbesondere von MaxIm DL und Images Plus unterstützten Rohformat eingelesen und in das gängige FITS Format konvertiert werden. Zudem war der CMOS-Chip mit einem inzwischen zum APS-C Standard gewordenen Format von 22 x 15 mm mit 3072 x 2048 Pixel vergleichsweise riesig und erlaubte erstmals eine mosaikfreie Digitalaufnahme der ganzen Sonnenscheibe. Als Herausforderung erwiesen sich die fehlende

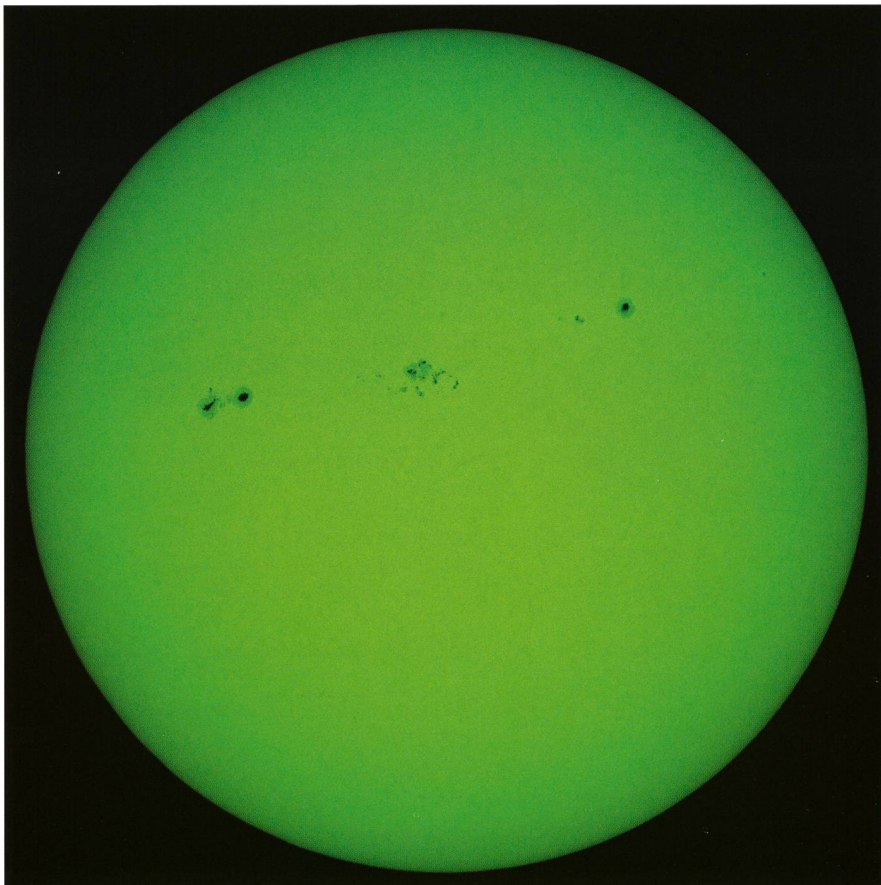


Abbildung 1: Die Photosphäre der Sonne im grünen Licht bei 540 nm Wellenlänge am 1. Aug. 2011 um 07:28 UT. Aufnahme am TeleVue NP-101is Refraktor des Sonnenturms Uecht in Niedermuhlern. Baader 2" Cool-Ceramic Safety Herschelprisma mit Baader 2" ND Graufiltern und Baader 2" Solar Continuum Filter. Canon 550D DSLR mit 5184 x 3456 Pixeln und einer Auflösung von 0.62 Bogensekunden pro Pixel. LiveView Fokussierung und Waveletfilterung in MaxIm DL 5. Zu sehen sind mehrere Aktivitätsgebiete mit dunklen Sonnenflecken und hellen Fackelfeldern. Auf der Sonnenscheibe lässt sich zudem ansatzweise die Granulation ausmachen.

Kühlung des Detektors sowie die sog. Bayer Farbcodierung der einzelnen Pixel, welche die simultane Aufnahme eines Farbbildes erlaubt. Inzwischen wurden die von nunmehr zahlreichen Herstellern angebotenen Kameras laufend verbessert. Von astrofotografischem Interesse ist hierbei einerseits die gesteigerte Bildauflösung und Digitalisierungstiefe, die integrierte Rauschunterdrückung sowie die LiveView-Vorschau des Sonnenbildes.

Beobachtungsplan

Schon seit den 1980 Jahren träumen wir Amateursoronnenbeobachter vom Aufbau einer möglichst lückenlosen fotografischen Dokumentation der Sonnenphotosphäre im weissen Licht. Die erhaltenen Bilddokumente sollten hierbei als Messplattenformen zur routinemässigen Bestimmung heliografischer Positionen und Flächen von Sonnenflecken dienen. Dies erwies sich mit dem damaligen Stand der Technik als undurchführbar: Zu gross waren der zeitliche und appa-



Abbildung 2: Der 4" Televue NP-101is Refraktor mit fernsteuerbarem JMI Fokussierungsmotor auf der deutschen 10micron GM2000 Montierung des Sonnenturms Uecht in Niedermuhlern (rechts oben), ausgerüstet mit dem Baader Cool-Ceramic Safety Herschelprisma und einer Canon 550D DSLR-Kamera. Aufnahme Mai 2011.

rativer Aufwand in der Dunkelkammertechnik und Bildauswertung, zu unstabil die Bildqualität und Fokus-

sierung. Erst als wir anlässlich des Venusdurchgangs vom 8. Juni 2004 erfolgreich eine der neuartigen DSLR-Kameras einsetzten, lebten die alten Pläne wieder auf. Aber welche Anforderungen müssen erfüllt sein, um mit den professionellen Überwachungsprogrammen konkurrieren zu können?

Anforderungen

Die fotografische Dokumentation der Sonnenphotosphäre hat eine lange Tradition, welche mit der Erfindung des Photoheliographen durch WARREN DE LA RUE im Jahr 1857 ihren Anfang nahm und bis in die 1970 Jahre von zahlreichen Observatorien gepflegt wurde. Sollen diese Messreihen mit modernen digitalen Mitteln fortgesetzt werden, so müssen hierzu täglich mosaikfreie, kalibrierte und orientierte Heliogramme mit einem Sonnendurchmesser von mindestens 2500 Pixeln aufgenommen werden. Zwecks Einfrieren der Luftunruhe darf die Belichtungszeit maximal



www.teleskop-express.de

Teleskop-Service – Kompetenz & TOP Preise

Der große Onlineshop für **Astronomie, Fotografie und Naturbeobachtung**

mit über **4000 Angeboten!**

Individuell optimierte Newtons - Maßanfertigungen passen am besten!

Von Teleskop-Service:

Universelle Newtons mit Carbon-Tubus und 2" Baader Steeltrack Fokussierer
- die neue **UNC** Baureihe!

Was ist anders?
 → Hochwertiger in Deutschland gefertigter Carbon-Tubus mit höchster Stabilität
 → Optimierte Fokusslage *nach Wunsch* und damit auch bestmögliche Ausleuchtung
 → Von Teleskop-Service verbesserte Hauptspiegelfassung
 → Baader Steeltrack 2" Crayford Auszug mit Untersetzung
 - einer der besten Crayford Auszüge in seiner Klasse
 → Der Fangspiegel *in Ihrer Wunschgröße* wird mit korrektem Offset von uns individuell auf die Fangspiegelfassung (Metall) geklebt

Hinweis: Alle Preise in dieser Anzeige sind Netto-Export Preise ohne MwSt!



Die UNC Newton Serie von Teleskop-Service bietet eine Alternative zu den Fernost Newtons und den sehr teuren High End Teleskopen. Dabei brauchen Sie bei diesen Teleskopen keine Kompromisse einzugehen.

Verfügbare Grundmodelle:

UNC2008 (8" f/4):	965,55 €
UNC20010 (8" f/5):	839,50 €
UNC25410 (10" f/4):	1.174,79 €
UNC25412 (10" f/5):	1.090,76 €

(12" Modelle in Vorbereitung)

Lieferumfang:
 - TS UNC Carbon Newton Teleskop mit 2" Baader Steeltrack
 - Alu Rohrschellen mit je zwei ebenen Auflageflächen
 - 8x50 Sucher mit Sucherhalter
 - Reduzierung von 2" auf 1,25" mit 2" Filtergewinde

Neu: TS Expanse Okulare

... 3,5 bis 22 mm Brennweite
 ... Eigengesichtsfeld: 70°
 ... 2" und 1,25" Anschluß integriert (22 mm nur 2")



... bequemer Augenabstand: 20 mm!
 ... optional: Schraub-Adapter auf T2!

83,95 €
(für alle Brennweiten)

Neu: TS NED Okulare

... 5 bis 25 mm Brennweite
 ... Eigengesichtsfeld: 60°
 ... Ebenes Bildfeld für hohe Rand-schärfe



... hohe Farbreinheit durch ED-Element

62,18 €
(für alle Brennweiten)

Interessante neue Apochromaten für die Fotografie!

TS APO 65 Q
 4elementiger APO mit FPL53 Element und integrierter Bildfeldebung
 65/420 mm (f/6,5) - kompakt & hochwertig
477,31 €

TSED102 f/7
 Doublet-ED 102/714 mm (f/7) mit 3" Okularauszug, Ausleuchtung bis Vollformat
738,65 €

Telefon: +49 (0)89-1892870 • Fax: +49 (0)89-18928710 • info@teleskop-service.de Teleskop-Service, Keferloher Marktstr. 19C, D-85640 Putzbrunn/Solalinden



Abbildung 3: Canon EOS 550D DSLR-Kamera mit aufgesetzter Sucherabdeckung, weissem USB 2.0 Datenübertragungs- und Steuerungskabel sowie ACK-E8-Stromversorgungskit am umgebauten Baader Cool-Ceramic Safety Herschelprisma des TeleVue NP-101is-Refraktors. Im Hintergrund das Ca II K Diagonal von Lunt mit der Atik 320e CCD-Kamera.

$\frac{1}{1000}$ s betragen. Darüberhinaus sollte das Digitalbild in möglichst roher Form ausgelesen, mit einer Digitalisierungstiefe von 12 - 16 Bit abgespeichert und in das FITS Format konvertiert werden können.

Kamerawahl

Allein von Canon stehen zahlreiche DSLR-Kameras zur Auswahl, welche diese Anforderungen erfüllen. Wir empfehlen, für die tägliche Dokumentation der Sonnenphotosphäre ein einfaches Consumer Modell mit einem Bildsensor im APS-C Format zu wählen.

Sollen alle in einem Bild enthaltenen Details mittels einer Digitalkamera abgebildet werden, müssen

die Pixel eine kritische Grösse von

$$d_{\text{pix}} [\mu\text{m}] = 0.51 \cdot \lambda \cdot F/A$$

aufweisen, worin λ die Wellenlänge des Lichtes in μm , F die Brennweite des Teleskops in mm und A die Öffnung des Teleskops in mm bedeuten. Sind die Kamerapixel grösser als d_{pix} , wird Instrumentenleistung verschenkt, sind die Kamerapixel kleiner als d_{pix} , wird Kameraleistung verschenkt.

Der mittlere Durchmesser der Sonnenscheibe in mm beträgt

$$D [\text{mm}] = 0.009304 \cdot F$$

Soll daher auf dem Kamerachip die ganze Sonnenscheibe auf einmal abgebildet werden, so darf für eine

APS-C-Kamera die Brennweite des Teleskops höchstens 1500 mm betragen. Für einen 4 Zoll Refraktor ist d_{pix} bei $\lambda = 540 \text{ nm}$ somit $4.1 \mu\text{m}$. Dazu passen momentan die 550D und 600D-Kameras von Canon. Für einen 3.5 Zöller ist $d_{\text{pix}} = 4.6 \mu\text{m}$. Hierzu passt die 500D. Für einen 3 Zöller ist $d_{\text{pix}} = 5.4 \mu\text{m}$ passen die 450D und 1100D. Allerdings weist deren LiveView eine deutlich geringere Auflösung auf, als dasjenige der 550D oder 600D, was die visuelle Fokussierung des Sonnenbildes erschwert. Gegenwärtig scheint uns daher ein 4" Refraktor mit einer Brennweite von maximal 1500 mm in Kombination mit einer Canon 550D oder 600D die beste Wahl zu sein.

Stationärer Betrieb

Seit Herbst 2010 führen wir unser fotografisches Beobachtungsprogramm zur Dokumentation der Photosphäre im weissen Licht am fernsteuerbaren Instrumentarium des Sonnenturms Uecht in Niedermuhlern durch. Der 12.5 m hohe Turm trägt an seiner Spitze eine 2.1 m Clamshell Kuppel von Astro Haven welche eine GM2000-Montierung von 10micron beherbergt. Auf der Instrumentenplattform sind gegenwärtig 5 Refraktoren montiert, wovon drei der routinemässigen Sonnenfotografie gewidmet sind (Abbildung 2). Die Photosphäre wird mit einem TeleVue NP-101is Flatfield-Refraktor überwacht, welcher eine freie Öffnung von 101 mm und eine Brennweite von 540 mm besitzt. Mit Hilfe einer 2" Barlowlinse von Astro-Physics wird die Brennweite des Refraktors auf 1430 mm verlängert. Als lichtdämpfendes Helioskop wird ein 2" Cool-Ceramic



Safety-Herschelprisma von Baader eingesetzt. Dieses ist mit einem Baader ND1.8 und einem Baader ND0.6-Graufilter sowie dem Baader 2" Solar Continuum Filter ausgerüstet. Über diverse Verlängerungshülsen und Adapter ist eine Canon EOS 550D DSLR-Kamera montiert. Die Kamera wird mit Hilfe eines Canon ACK-E8 Kits mit Strom versorgt und ist über ein USB 2.0 Kabel mit dem Kontrollrechner im Beobachtungsraum verbunden. Die Steuerung der Kamera sowie die Bildakquisition erfolgt über MaxIm DL. Hierzu muss an der Kamera vorgängig einmal das Moduswahlrad auf „M“ gestellt, die automatische Kameraausschaltung bei Inaktivität deaktiviert, ein Betrieb ohne eingesezte Speicherkarte erlaubt sowie Datum, Uhrzeit und Besitzerinformationen eingegeben werden. Die übrigen Einstellungen, insbesondere der Weissabgleich und der Farbraum können auf den Vorgabewerten belassen werden. Für die ferngesteuerte Fokussierung wurde der originale Okularauszug mit einem Fokussierungsmotor von JMI nachgerüstet, welcher in MaxIm DL bedient werden kann. Damit kein Fremdlicht in die Kamera gelangen kann, muss der Sucher mit der mitgelieferten Gummikappe abgedeckt werden. Die eigentliche Fokussierung erfolgt momentan noch «von Hand» indem in MaxIm DL direkt die vergrösserte Liveansicht des Sonnenbildes betrachtet und der Fokusbildmotor bedient wird. Eine automatische Fokussierung wie sie für punktförmige Lichtquellen schon länger existiert, soll in naher Zukunft durch die Praxisgruppe der Rudolf Wolf Gesellschaft entwickelt werden.

Spezielle Kameraeinstellungen

Sämtliche Bilder müssen im sensor-nahen Raw Format aufgenommen und verlustfrei im FITS Format abgespeichert werden. Ansonsten können die Sonnenaufnahmen später nicht mehr kalibriert und in der vollen Digitalisierungstiefe ausgewertet werden!

Die Sensorempfindlichkeit muss dauerhaft auf ISO 100 gesetzt werden. Höhere Einstellungen verstärken lediglich das Hintergrundrauschen in den Sonnen- und Kalibrierbildern. Während dieses in den Kalibrierbildern theoretisch ausgemittelt werden könnte, bleibt bei der

von uns gegenwärtig empfohlenen Einzelbildstrategie in den Sonnenaufnahmen ein störendes Bildrauschen erhalten. Sollte das Sonnensignal zu schwach sein, so darf weder die Belichtungszeit über $\frac{1}{1000}$ s verlängert, noch die ISO Einstellung erhöht werden. Die einzige Anpassungsmöglichkeit liegt in der Stärke der Lichtdämpfung des Sonnenfilters: diese muss mittels passenden Neutralfiltern so eingestellt werden, dass im Sommer bei hochstehender Sonne die Belichtungszeit rund $\frac{1}{2000}$ s beträgt. Dann kann im Winter länger und im Sommer bei zusätzlichem Streulicht noch etwas kürzer belichtet werden. Wir empfehlen daher, für die Lichtdämpfung ein Helioskop und kein Objektivsonnenfilter zu verwenden, da diese – abgesehen von ihren optischen Schwächen – auch in den sog. Photoversionen für die kleinpixeligen Digitalkameras zu dunkel sind. Allerdings ist darauf zu achten, dass die in die Helioskope eingebrachten Neutralfilter ihrerseits von hoher optischer Qualität sind und keine merkbareren zusätzlichen Bildunschärfen verursachen!

Der letzte Geheimtipp schliesslich, liegt in der permanenten Einschaltung der kamerainternen Rauschunterdrückung. Diese scheint zwar für die kurzbelichteten Sonnenaufnahmen belanglos zu sein, tatsächlich jedoch ermöglicht sie eine effiziente Bildkalibrierung.

Kalibrierung

Auf den ersten Blick können DSLR-Bilder nach denselben Protokollen kalibriert werden, wie herkömmliche CCD-Bilder, solange man die Kalibrierung mit den unverarbeiteten farbcodierten Rohbildern durchführt (BERRY und BURNELL, 2005). Auf den zweiten Blick ist jedoch zu fragen, welche Kalibrierbilder denn für die Sonnenfotografie überhaupt benötigt werden und wie sie akquiriert werden können? Sicher ist, dass Flatfieldbilder unverzichtbar sind. Sie korrigieren die meistens vorhandene (im Allgemeinen chromatische!) Bildvignettierung sowie die früher oder später unvermeidbaren Staubflecken. Wir nehmen nach jeder Aufnahmesequenz sog. Skyflats auf, d.h. wir bewegen das parallaktisch aufgestellte Instrument nach Aufnahme der Sonnenbilder um 1 Stunde in Richtung Meridian und belichten dort

für 30 Sekunden den freien Tageshimmel. Zwar besitzt dieser nicht die gleiche Farbe wie die Sonne, doch gelangen wir so in ein Himmelsareal, das relativ gleichmässig beleuchtet und frei von Haloerscheinungen ist (Abbildung 4). Was die Bias- und Darkbilder be-

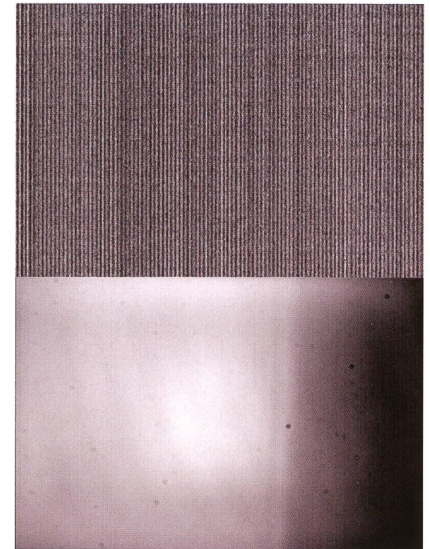


Abbildung 4: Lightdarkbild (1/2000 sec) und Flatfieldbild (30 sec) aufgenommen mit der Canon EOS 550D DSLR-Kamera.

trifft, so ist anzumerken, dass mit DSLR-Kameras keine echten Biasbilder geschossen werden können. Man deklariert vielmehr die mit der kürzest möglichen Belichtungszeit aufgenommenen Darkbilder zu solchen. Auch Darkbilder lassen sich nur aufnehmen, wenn das Instrument abgedunkelt wird, da der Kameraverschluss in jedem Fall ausgelöst wird. Biasbilder werden nur dann benötigt, wenn ein hochgenaues Thermalbild konstruiert werden soll, welches auf die Belichtungszeit der Scienceframes gematched werden kann. Da DSLR-Sensoren nicht gekühlt sind werden in der Regel nur Darkbilder mit derselben Belichtungszeit wie das Scienceframe aufgenommen. Auf die Akquisition von Biasbildern wird verzichtet. Ausgedehnte Experimente, welche wir mit allen neueren Consumer-Kameras von Canon (450D, 500D, 550D) durchgeführt haben, zeigten jedoch, dass die interne Rauschunterdrückung das thermische Rauschen unabhängig von der Belichtungszeit auf das Biasniveau reduziert! Flatdarks mit derselben Belichtungszeit wie die Flatfieldbilder können also durch Kurzbelichtete ersetzt werden. Der Einfachheit hal-

ber nehmen wir daher pro Aufnahmesequenz nur einen Satz Darkframes auf, welchen wir ebenso lange wie die Sonnenbilder belichten. Zusätzliche Experimente haben ergeben, dass auf eine Abdeckung des Instruments verzichtet werden kann, wenn die Darkframes an derselben Position wie die Flatfieldbilder fernab der Sonne akquiriert werden, weshalb wir diese Darkframes auch Lightdarks nennen. Somit kann auch im stationären Betrieb auf ein Filterrad verzichtet werden.

Solar Continuum Filter

Der Baader Solar Continuum Filter schneidet im grünen Bereich bei 540 nm Wellenlänge einen rund 10 nm breiten Spektralbereich aus. Da dort die Strukturen der Sonnenflecken und der Granulation anerkanntermassen ihren grössten Kontrast haben und Refraktoren dort auch am schärfsten und kontrastreichsten zeichnen, erhofft man sich durch Anwendung dieses Filters eine merkliche Steigerung der Bildqualität. Auch ist die Luftunruhe bei kurzen, blauen Wellenlängen merklich grösser, so dass mit

dem grünen Solar Continuum Filter eine weitere Steigerung der Bildqualität erwartet werden darf.

Bei der visuellen Anwendung sind die Meinungen über die Wirksamkeit des Filters allerdings geteilt. Parallelbeobachtungen unter den Mitgliedern der Praxisgruppe der Rudolf Wolf Gesellschaft ergaben jedenfalls für hochwertige 3" - 4" APO-Refraktoren keine erkennbaren Qualitätsverbesserungen, allenfalls einen auf die ungewöhnliche Farbe und der dadurch bewirkten erhöhten Aufmerksamkeit zurückzuführenden psychologischen Effekt. Fotografisch sieht die Sache allerdings anders aus: zahlreiche Besitzer von monochromen CCD-Kameras und Videomodulen vermelden beeindruckende Kontrast- und Schärfverbesserungen. Mit den farbcodierten DSLR-Kameras sollte dies allerdings nicht funktionieren, da theoretisch nur die grünen Pixel Licht erhalten und das resultierende Farbbild somit stark verrauscht sein sollte. In praxi überlappen sich jedoch die Spektralbereiche der roten und der blauen Pixelfilter mit demjenigen der grünen Pixelfilter, so dass realiter alle Pixel Licht erhalten. Zwar ist das resultie-

rende Farbbild tatsächlich leicht verrauscht, doch wenn man nach der Farbinterpolation die drei Grundfarben wieder voneinander trennt, so erweist sich der Grünkanal als qualitativ hervorragend (Abbildung 5)!

Ausblick

Durch sorgfältiges, gegenseitiges Abstimmen von Instrument, Kamera und Bildakquisition ist es uns gelungen, mit relativ einfachen Mitteln qualitativ hochwertige und den Anforderungen genügende mosaikfreie, kalibrierte und orientierte Heliogramme vorzulegen, welche nun als Messplattformen für die routinemässige Bestimmung heliografischer Positionen und Flächen von Sonnenfleckengruppen dienen können. Mit dem 1. Januar 2011 starteten wir am Weisslichtinstrument des Sonnenturms Uecht den täglichen Routinebetrieb. Dieser ist zwar erfolgreich angelaufen, doch muss er noch weiter verbessert und stärker automatisiert werden. Dies umfasst das Zentrieren des Sonnenbildes auf dem Chip, das Fokussieren, das Flatfielding sowie die Qualitätsbestimmung und sequentielle Bildoptimierung. Erst dann können die gewonnenen Heliogramme ausgewertet werden.

■ Dr. Thomas K. Friedli

Ahornweg 29
CH-3123 Belp

■ Patrick Enderli

Dorf 3
CH-3087 Niedermuhlern

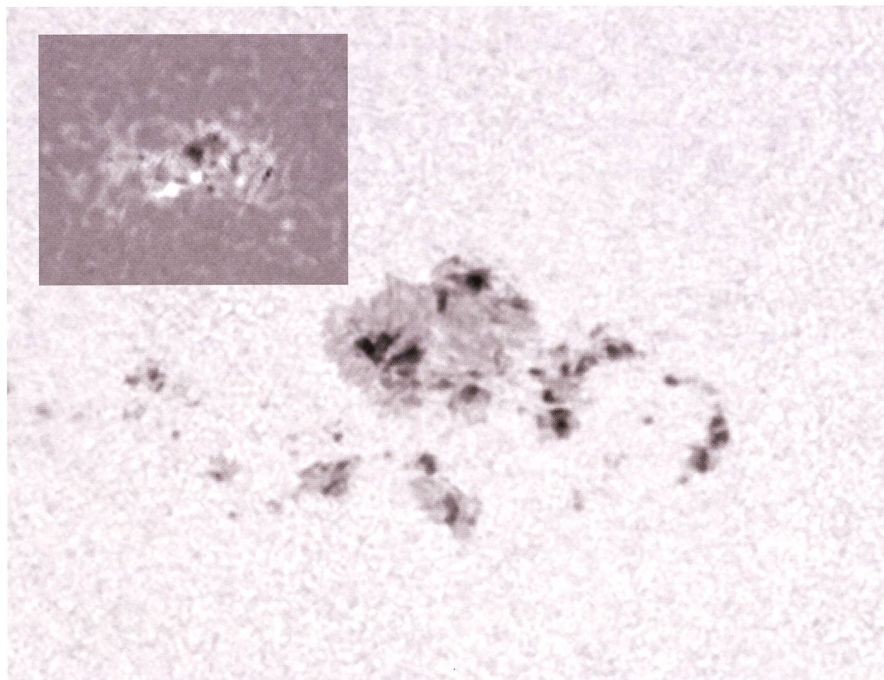


Abbildung 5: Hochauflösende Ausschnittsvergrösserung aus Abbildung 1, allerdings nur Grünkanal. Deutlich erkennbare Feinstrukturen in den Penumbrae. Die Granulation ist stellenweise sichtbar wird jedoch durch grossräumige Unschärfezonen überdeckt, was für kurzbelichtete Einzelaufnahmen (leider) typisch ist. Zufälligerweise ereignete sich während der Routinebeobachtung in derselben Gruppe eine kleine Eruption, welche im Kalziumlicht bei 393.4 nm Wellenlänge dokumentiert werden konnte. Aufnahme mit der Atik 320e CCD-Kamera am TeleVue NP-101 Refraktor und dem Ca II K Filter von Lunt.

Literatur

- BERRY, R. und BURNELL, J. (2005): *The Handbook of Astronomical Image Processing*. Willmann-Bell. 2005.
- MARTIN, A. und KOCH, B. (2009): *Digitale Astrofotografie*. Oculum. 2009.
- REEVES, R. (2005): *Introduction to Digital Astrophotography*. Willmann-Bell. 2005.
- <http://www.solarpatrol.ch>
<http://www.rwg.ch>
<http://www.canon.ch>
<http://www.baader-planetarium.de>
<http://www.cyanogen.com>
<http://www.mlunsold.com>

H α -Beobachtungen am Doppelsternsystem VV Cephei

Interessante Giganten

■ Von Ernst Pollmann

Zwei der bekanntesten und grössten Sterne des Himmels, die versteckt und dicht beieinander innerhalb einer dunklen, interstellaren Staubwolke im Sternbild Cepheus zu finden sind, sind μ Cephei und der aussergewöhnliche veränderliche Doppelstern VV Cephei (Abb. 1). Bei beiden Sternen handelt es sich um sog. Überriesen mit visuellen Helligkeiten von 4,0 mag (μ Cep) bzw. 4,9 mag (VV Cep). Wäre das Licht der Sterne nicht durch den Verdunkelungseffekt der Staubwolke abgeschwächt, würde μ Cep mit einer visuellen Helligkeit von 1,97 mag und VV Cep mit 2,91 mag leuchten.

Der gegenwärtig geschätzte Radius von μ Cephei liegt irgendwo zwischen 1200 und 1650 Sonnenradien bzw. 5,6 bis 7,7 AU, wogegen die heutigen Radiuseinschätzungen bei VV Cep zu Werten von etwa 1600 Sonnenradien führen. VV Cep ist ein einzigartiges und grossartiges Beispiel eines Bedeckungsternsystems mit einem Massenaustausch zwischen den Komponenten, in dem ein aufgeblähter heller M2-Überriese (Leutkraftklasse Iab) mit einer ausgedehnten Atmosphäre von einem sehr viel schwächeren, heissen blau-weissen Hauptreihenstern der Spektralklasse B0Ve umkreist wird, in dem die «thermonukleare» Wasserstoff-Fusion zu Helium bereits stattfindet, und der Gezeitenstörungen bei seinem beträchtlich grösseren und sehr viel weniger dichten Begleiter verursacht.

Der heisse B0-Begleitstern umkreist mit seinem Radius von etwa 13 Sonnenradien bei einem mittleren Abstand von etwa 19-20 AU den M2-Überriesen mit einer Periode von 20,4 Jahren auf einem Orbit mit einer Exzentrizität $e = 0,34-0,35$ (Abb. 2) und einer Bahnneigung von etwa $76-77^\circ$ mit der Besonderheit, dass er von einer ausgedehnten Wasserstoff-Gashülle umgeben ist. Spektroskopische Untersuchungen haben ergeben, dass die Entstehung dieser Wasserstoff-Gasscheibe mit ihrem Radius um den Zentralstern

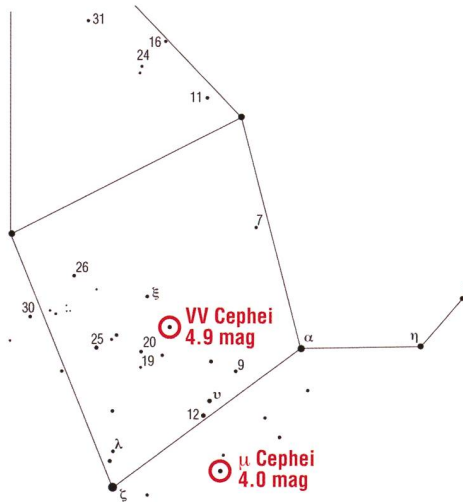


Abbildung 1: Die Lage der Sterne VV und μ Cephei im Sternbild Cepheus. (Grafik: Thomas Baer)

von etwa 650 Sonnenradien, trotz ihres grossen mittleren Abstandes von etwa 20 AE durch Massentransfer zwischen den Sternen bzw. Massenausstoss des M-Sterns erklärt wird.

Nach Untersuchungen von WRIGHT (1977) werden die Massen für den M-Stern mit etwa 2-3 und für den Be-Stern mit etwa 8 Sonnenmassen angegeben, wobei der M-Überriese seine Roche-Oberfläche ausfüllt und nahe der Periastron-Passage einen Gasstrom antreibt, der sich zu einer Akkretionsscheibe um den Be-Stern ausbildet. Der variable Massentransfer von etwa $4 \cdot 10^{-4}$

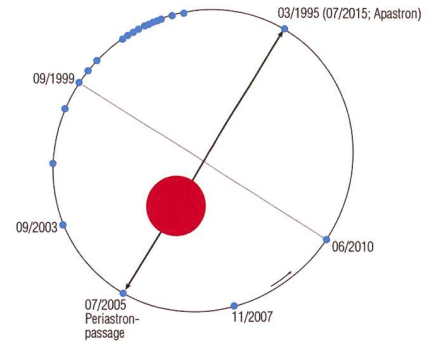


Abbildung 2: Orbit im System VV Cep.

Sonnenmassen/Jahr zwischen den beiden Komponenten kann somit zu erheblichen Störungen in der Hülle/Scheibe des Be-Sterns führen. Die Natur des heissen Begleiters hat zwar in den vergangenen Jahrzehnten ein starkes Interesse auf viele Forscher ausgeübt, dennoch bleiben bis heute im Besonderen sein Spektraltyp und seine Temperatur sehr unsicher. Schätzungen reichen von einem frühem O- oder B-Typ bis zu einem A0-Stern.

Der Massentransfer in der Grössenordnung von etwa $4 \cdot 10^{-4}$ Sonnenmassen/Jahr, welcher mit Sicherheit die Entwicklung des kleineren Be-Sterns beeinflusst, ist vermutlich auch der Hauptgrund für die immer wieder beobachteten Änderungen der orbitalen Periode. Man nimmt heute an, dass der M-Überriese sich wahrscheinlich in der Kernfusionsphase befindet, in der in seinem Inneren Helium zu Kohlenstoff verbrannt wird und er sich «bald» zu einer Supernova aufbläht. Trotz der langen orbitalen Periode von 20,4 Jahren bilden die beiden Komponenten ein «enges» Doppelsternpaar mit signifikanten Gezeitenstörungen, Strahlungsinteraktionen und wechselwirkenden Gasströmen zwischen den Komponenten. Die Dimension der nebelartigen Hülle um den Be-Stern im System VV Cephei wurde von PEERY (1965) mit kleiner als $\frac{1}{8}$ des Durchmessers der Photosphäre des M-Überriesen angegeben und ist nach Untersuchungen von WRIGHT & HUTCHINGS (1971) nicht sphärisch symmetrisch, sondern in Richtung des Sternäquators eher verdichtet, wie im Fall eines ganz normalen Be-Sterns. Die in eine V- (violette) und in eine R- (rote) Komponente aufgesplante Emissionslinie im Spektrum von VV Cep kann somit Strahlungsanteilen der Gashülle um den Be-Stern zuge-

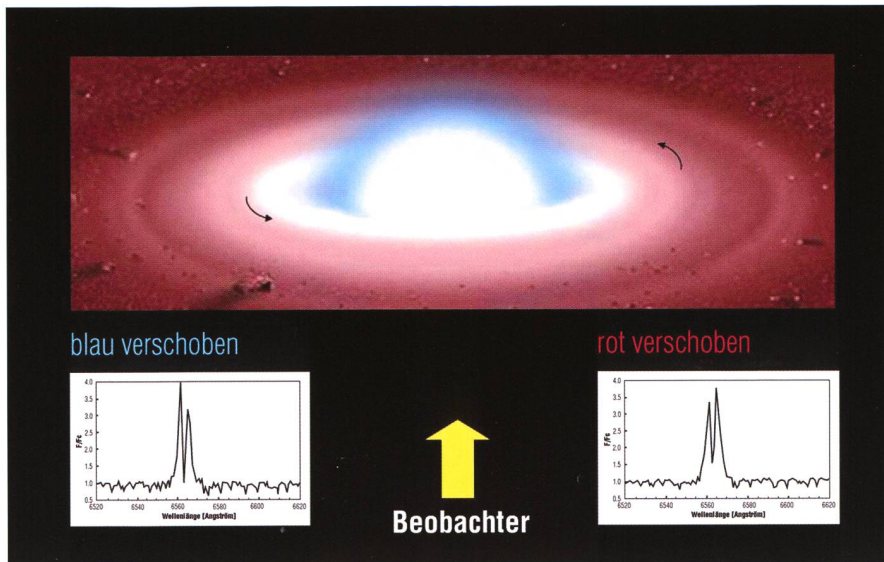


Abbildung 3: Die rotierende Wasserstoffgasscheibe und der heisse Be-Stern mit 8 Sonnenmassen im System VV Cep. (künstlerische Darstellung)

wiesen werden, die sich aufgrund ihrer Rotation um den Zentralstern entgegen des Uhrzeigersinns bezogen auf die Sichtlinie des Beobachters, entweder auf ihn zu bewegen und damit blau-verschoben erscheinen (V-Komponente), oder sich vom Beobachter entfernen und damit rot-verschoben (R-Komponente) erscheinen (siehe Abb.3).

Die Langzeitmonitorings der Intensitätsvariationen beider Komponenten (das sog. V/R-Verhältnis) liefert wichtige Informationen über:

- die Peakstärke als Mass für die Masse bzw. Dichte des Gases in der Hülle, ausgedrückt als Äquivalentbreite EW [Å] der Emission

- die Bewegungsrichtung des entsprechenden Gashüllenbereiches

Die Quelle der zentralen Absorptionseinsenkung im Profil der $H\alpha$ -Emissionslinie (siehe Abb. 4) ist nach Untersuchungen von WRIGHT (1977) auf das einströmende und absorbierende Material zwischen dem Beobachter einerseits und der Hülle des Be-Sterns andererseits zurückzuführen.

Aufgrund des Massentransfers vom M-Stern hin zum Be-Begleiter im VV Cep-System, kann die Anwesenheit der starken $H\alpha$ -Emission somit gut als in der äusseren Hülle des Begleiters produzierte Emission erklärt werden. Der vom M-Stern abgestos-

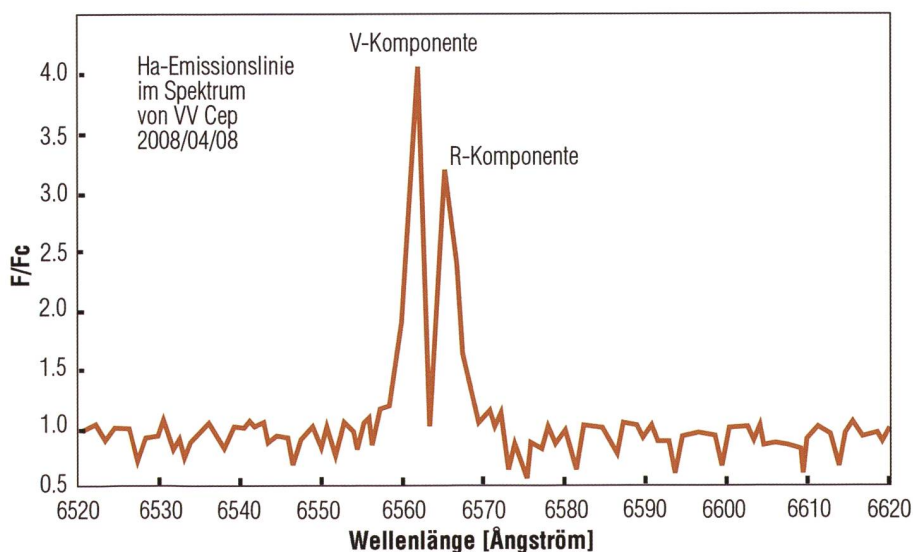


Abbildung 4: Das Doppelppeakprofil der $H\alpha$ -Emissionslinie in VV Cep.

sene Gasstrom schwingt umkreisend um den Be-Stern herum und muss wegen der Bahnneigung von ca. 77° sehr ausgedehnt und viel mehr sein als nur ein Ring um den Zentralstern, und darüber hinaus an dessen Polen weniger dicht sein als im Äquatorbereich. V/R-Messungen durch KAWABATA (1981) während der Bedeckung 1976-1978 konnten zeigen, dass die Massen- und Dichteverteilung in der Scheibe nicht homogen ist und dass der stärker ausgeprägte violette Emissionspeak (V) durch eine grössere Dichte bzw. Masse in der linken Scheibenseite in ihrer Bewegungsrichtung entgegen dem Uhrzeigersinn gebildet wird.

Seit Juli 1996, also seit mehr als 15 Jahren wird von mir das Monitoring von VV Cep mit Spalt-Gitter-Spektrographen am SC-Teleskop C14 in der Sternwarte der Vereinigung der Sternfreunde Köln durchgeführt. Der bisherige Beobachtungszeitraum umfasste somit auch das Ereignis der Bedeckung des Be-Sternes und seiner Scheibe von 1997 bis 1999. Wie bereits erwähnt ist die $H\alpha$ -Emissionslinie der einzige Indikator für das Vorhandensein der Scheibe. Abb. 5 zeigt das Monitoring der Äquivalentbreite der $H\alpha$ -Emission seit Juli 1996 bis heute.

Die Bedeckung der emittierenden Be-Sternscheibe durch den M-Überriesen begann im März 1997 und endete 673 Tage später, wobei der Eintritt und der Austritt 128 bzw. 171 Tage dauerte. Die Gesamtdauer des Bedeckungsprozesses betrug insgesamt 373 Tage. Möglicherweise sind jedoch die interessantesten Eigenschaften in Abb. 5 die stochastischen Veränderungen der EW mit einer Variationsbreite von etwa 10 Å und mit Extremwerten von bis zu etwa 25 Å. Die seit Ende des Bedeckungsprozesses bis heute beobachteten grossen Fluktuationen erklären sich möglicherweise durch einen variablen Massentransfer vom M-Stern hin zur Be-Sternscheibe, wie er durch WRIGHT (1977) und STENCEL (1993) beschrieben wurde.

Damit in Verbindung stehende Schwankungen in der Be-Sternscheibentemperatur aber auch in der Scheibendichte sind gewissermassen zu erwarten. Ausserdem kann man annehmen, dass der M-Überriesen mit seiner semiregulären

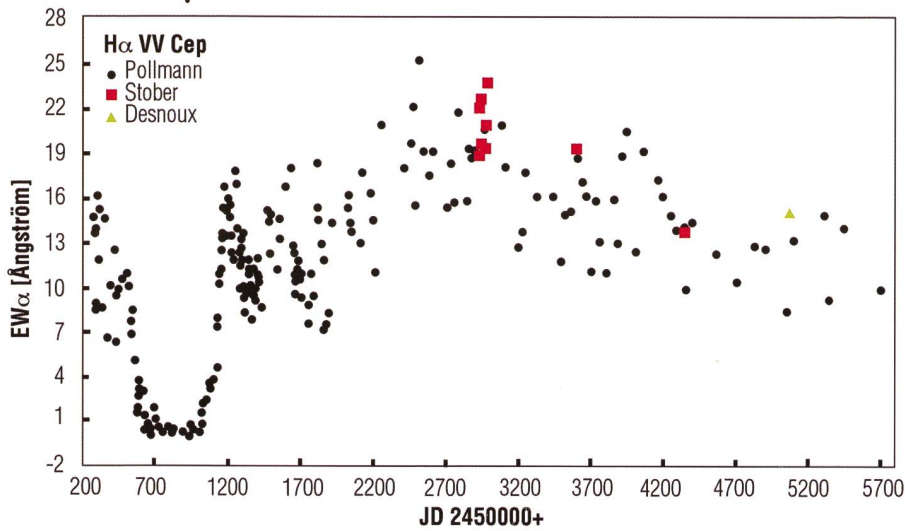


Abbildung 5: Das EW-Langzeitmonitoring an VV Cep. (Grafik: nach E. Pollmann)

Pulsationsperiode von 116 Tagen (Saito et al. 1980) die Rate dieses Massentransfers noch zusätzlich beeinflussen wird. Da die Be-Sternscheibe die offensichtliche Quelle der H α -Emission ist, scheint dies auch der beste Anwärter für die Erklärung der fortwährenden Änderungen ihrer Intensität zu sein. Aus dem Befund dieses Beobachtungsmaterials allein ist es noch nicht möglich, zu beurteilen, inwieweit diese Schwankungen ausschliesslich auf variierende Beiträge durch Massentransfer zwischen den beiden Komponenten oder aus der Be-Sternscheibe selbst, oder beides zusammen herrühren.

Doch konnte mit dem vorhandenen Datenmaterial der Frage nachgegangen werden, ob zur Zeit der Peria-

stronpassage tatsächlich eine Zunahme der Emissionsstärke als Folge des Massentransfers vom M-Überriesen in die Be-Sternscheibe nachgewiesen werden kann. Wie Abb. 6 zeigt, steigt ausserhalb der Bedeckung die EW mit einer gewissen Streuung von bis zu 10 Å bis zu einem Maximalwert an, um danach in ähnlicher Weise wieder abzunehmen.

Ein Polynomfit (2. Grad) führt zu dem gestrichelt gezeichneten Kurvenverlauf mit dem eingetragenen rechnerischen Zeitfenster für die Periastronpassage. Dieser Kurvenverlauf bestätigt im Wesentlichen, dass die EW der H α -Emission als Indikator für die Be-Sternscheibe und ihrer Masse bzw. Dichte mit zunehmender Annäherung an das Peria-

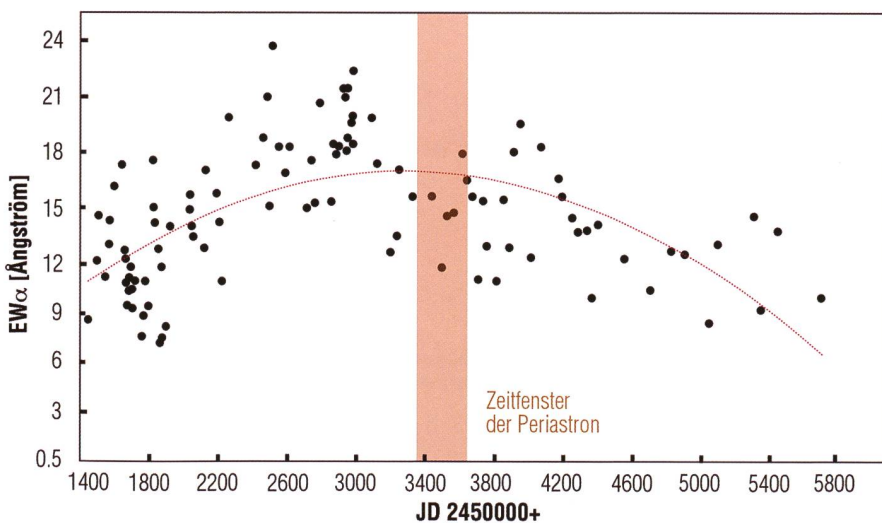


Abbildung 6: Die obige Grafik veranschaulicht das EW-Maximum zur Zeit der Periastronpassage. (Grafik: nach E. Pollmann)

stron durch den Massenübertrag vom M-Stern im Sinne einer zusätzlichen Scheibenfütterung mit bestimmt wird.

Spektroskopische Langzeitbeobachtungen deutlich ausserhalb der Bedeckung sind bisher lediglich von dem Astronomen WRIGHT aus Beobachtungen des Bedeckungsereignisses 1977-78 bekannt geworden. In diesen Untersuchungen gibt das V/R-Verhältnis der H α -Emission zum ersten Mal grob Auskunft über ein mögliches quasi-zyklisches Verhalten der Dichtestruktur der Be-Sternscheibe. In WRIGHT's Untersuchungen ist zwar nahezu der gesamte Phasenbereich mit Messungen abgedeckt, die Beobachtungsdichte ist jedoch für eine zuverlässige Analyse diesbezüglich viel zu gering. So konnten ab November 2000 eigene Messungen zusammen mit denen anderer Beobachter bei verbesserter Beobachtungsdichte denen von WRIGHT hinzugefügt werden, wobei deutlich wurde, in welcher drastischer Weise sich das V/R-Verhältnis verändert (Bild 7). Diese V/R-Phasenabhängigkeit gibt Anlass darüber nachzudenken, welches die Ursachen dafür sein könnten. Dass der Überriesen an dieser H α -V/R-Variation nicht beteiligt sein kann, geht allein schon aus seinem Spektraltyp hervor. Und so kann ausserdem wegen der geringen Helligkeit und der deshalb nicht detektierbaren spektralen Signatur des Begleiters vermutet werden, dass Dichteveränderungen in der Gasscheibe die eigentlichen Ursachen sind.

Die in allen Phasen des 7450 Tage dauernden Orbits stets deutlich getrennten Emissionskomponenten der rotierenden Gasscheibe (vergl. Abb. 4) weisen in ihren Peakmaxima orbitale Rotationsgeschwindigkeiten von ca. ± 100 km/s aus, was zusammen mit den ständigen V/R-Änderungen in Abb. 7 besagt, dass eine Variation der Scheibendichte vorhanden sein muss. Durch Entfernen des Langzeittrends mittels Polynom 3. Grades in Abb. 8 (ist dies die 7450 Tage-Orbitalperiode?) führt eine anschliessende Periodenanalyse der Residuen zu Perioden von 390d, 500d und 1100d (Abb. 9), wovon letztere die ausgeprägtere ist.

Hieraus leite ich die Notwendigkeit ab, dass im künftigen Monitoring von VV Cep schwerpunktmässig die

Spektroskopie

Analyse des V/R-Verhaltens bei deutlich höherer Beobachtungshäufigkeit als bisher im Vordergrund stehen muss, um so zu gesicherten Informationen über eine Periodizität der beiden Scheibendichtezonen zu gelangen.

Diese angestrebte höhere Beobachtungsdichte ist naturgemäss sehr viel leichter in einer grösseren Beobachtungsgemeinschaft zu realisieren, weshalb ich an dieser Stelle interessierte Spektroskopiker im Sinne einer Projektbeteiligung zur Mitarbeit einladen möchte.

Ernst Pollmann
Emil-Nolde-Strasse 12
D-51375 Leverkusen

Literatur

- KAWABATA, S., SAJO, K., SATO, H., SATO, H., 1981, PASP, 33, 177
- PEERY, B. F., 1965 ApJ, 144, 672P
- SAITO, M., SAITO, H., SAJO, K., HAYASAKA, T., 1980, PASJ, 32, 163
- STENDEL, R. E., POTTER, D. E., BAUER, W. H., 1993, PASP, 105, 45
- WRIGHT, K. O., 1977, JRASC, 71, 152
- WRIGHT, K. O., J. B. HUTCHINGS, 1971, Mon. Not. R. astr. Soc., 155, 203-214

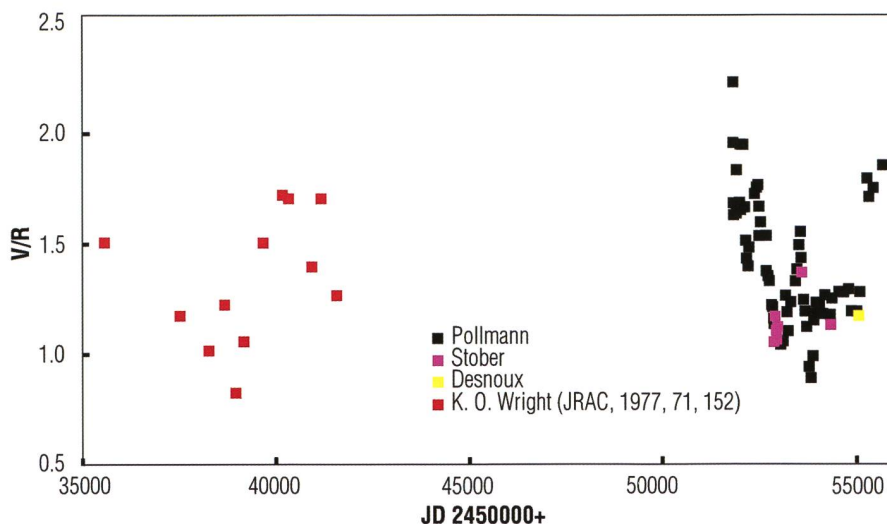


Abbildung 7: Die H α -V/R-Variation seit 1977/78 bis heute. Die farbigen Quadrätchen zeigen die Messungen der einzelnen Beobachter. (Grafik: nach E. Pollmann)

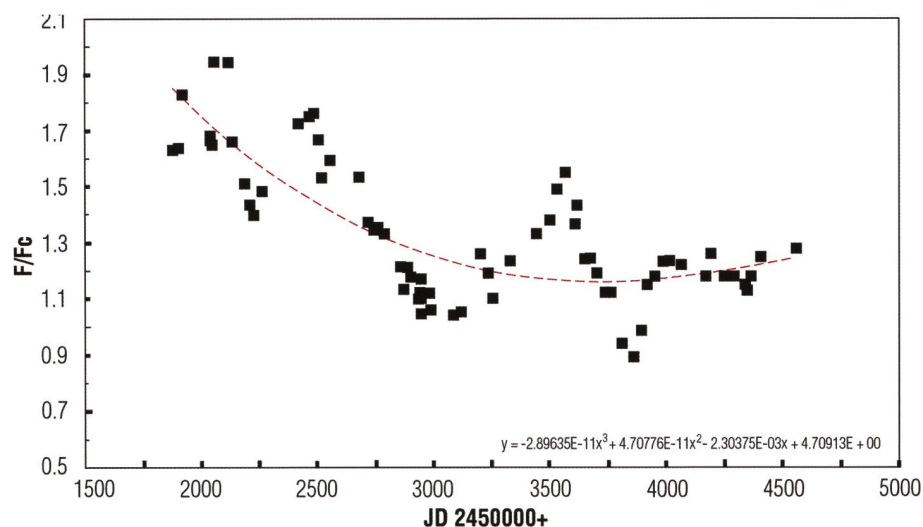


Abbildung 8: Bestimmung des Langzeittrends durch Polynom 3. Grades von JD 2451877 bis 2454564. (Grafik: nach E. Pollmann)

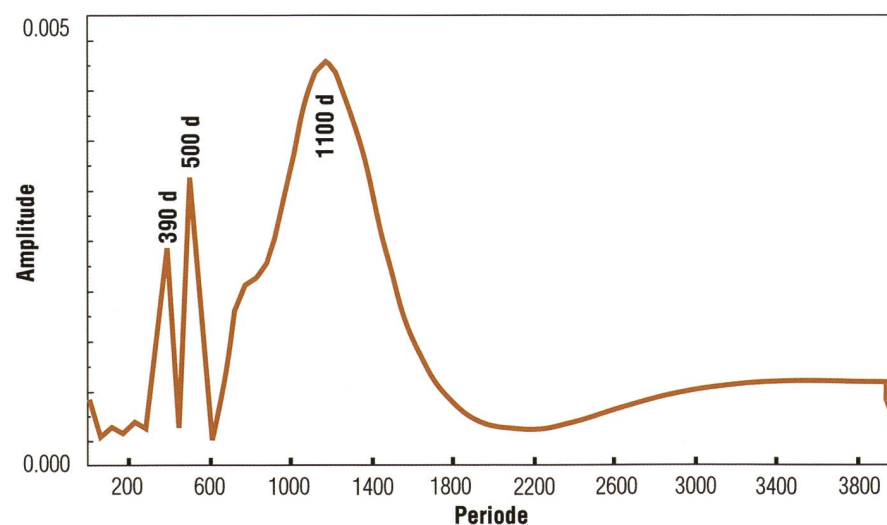


Abbildung 9: Periodenanalyse der Residuen nach Abzug des Langzeittrends in Abbildung 8. (Grafik: nach E. Pollmann)

Schlaflose Nächte? **75 Jahre**

Riesen Auswahl an Sky-Watcher und weitere Marken-Teleskope!
Neu: 150m² Showroom

www.foto-zumstein.ch | Casinoplatz 8 | Bern **Zumstein** FOTO VIDEO



Vorträge, Kurse, Seminare und besondere Beobachtungsanlässe

OKTOBER

■ *Samstag, 1. Oktober 2011 ab 18 Uhr MESZ*

20. Teleskoptreffen auf dem Gurnigel

Treffpunkt im Berghaus Gurnigel; Apéro (offeriert) und individuelles Nachtessen. Beobachtung ab 21.00 Uhr auf der Panzerplattform. Durchführung bei jeder Witterung. Anmeldung erforderlich.

Ort: Berghaus Gurnigel Passhöhe

Veranstalter: Michel Figi, Foto Video Zumstein, Bern.

Internet: http://www.foto-zumstein.ch/astro_nie_events.php

Email-Kontakt: astro@foto-zumstein.ch

■ *Jeden Sonntag, 14 bis 17 Uhr MESZ (noch bis zum 30. Oktober 2011)*

Ausstellung «Sonnenuhren und Zeitmessung»

Ort: In die Brückenstraße 15 in Waldshut (Eingang: durch das Pförtnerhaus am Kreisel)

Veranstalter: Stoll VITA Stiftung

■ *Freitag, 14. Oktober 2011, 19.30 Uhr MESZ*

Wie schwarz sind schwarze Löcher?

Referent: Dr. Maurizio Falanga

Ort: Universität Zürich, Rämistrasse 71, Hörsaal 175

Veranstalter: <http://aguz.astronomie.ch/>

■ *Samstag, 29. Oktober 2011, 20.30 Uhr MESZ*

Gefiederte Astronomen

Referentin: Tamara Emmenegger, EAF, Studentin Biologie, Uni Bern

Ort: Hotel Laudinella, St. Moritz

Veranstalter: <http://www.engadiner-astrofreunde.ch/>

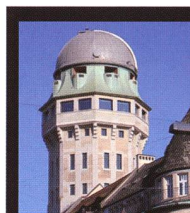
■ *Samstag, 29. Oktober 2011, 22 Uhr MESZ*

Jupiter in Opposition

Ort: Schulsternwarte, Schulhaus Grevas, St. Moritz

Veranstalter: <http://www.engadiner-astrofreunde.ch/>

NOVEMBER



Öffentliche Führungen in der Urania-Sternwarte Zürich:

Donnerstag, Freitag und Samstag bei jedem Wetter. Sommerzeit: 21 h, Winterzeit: 20 h.

Am 1. Samstag im Monat Kinderführungen um 15, 16 und 17 h. Uraniastrasse 9, in Zürich.

www.urania-sternwarte.ch

■ *Freitag, 25. November 2011, 19.30 Uhr MEZ*

Der Einfluss der Sonne auf das Erdklima

Referent: Prof. Werner Schmutz

Ort: Universität Zürich, Rämistrasse 71, Hörsaal 175

Veranstalter: <http://aguz.astronomie.ch/>

■ *Samstag, 26. November 2011, 20.30 Uhr MEZ*

Die Geburt von Sternen

Referent: Dr. Markus Nielbock, Max Planck Institut für Astronomie, Heidelberg

Ort: Hotel Laudinella, St. Moritz

Veranstalter: <http://www.engadiner-astrofreunde.ch/>

■ *Samstag, 26. November 2011, 22 Uhr MEZ*

Der grosse Orionnebel – Geburtsstätte von Sternen

Ort: Schulsternwarte, Schulhaus Grevas, St. Moritz

Veranstalter: <http://www.engadiner-astrofreunde.ch/>

■ *Samstag, 10. Dezember 2011, 16.30 Uhr MEZ*

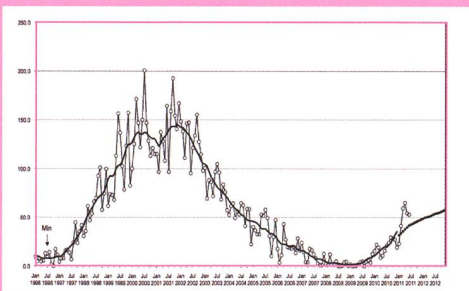
Mondfinsternis bei Mondaufgang

Ort: Chätschstrasse bei der Sternwarte Rotgrueb Rümlang

Veranstalter: <http://ruemlang.astronomie.ch/>

Swiss Wolf Numbers 2011

Marcel Bissegger, Gasse 52, CH-2553 Safnern



Mai 2011 Mittel: 54.3

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10	
63	40	61	67	67	46	45	64	86	89	
11	12	13	14	15	16	17	18	19	20	
48	49	39	49	57	57	54	46	34	32	
21	22	23	24	25	26	27	28	29	30	31
37	37	31	18	18	33	63	70	92	114	87

Juni 2011 Mittel: 45.5

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10
153	175	127	109	85	66	52	--	45	26
11	12	13	14	15	16	17	18	19	20
21	17	16	35	42	51	46	47	30	33
21	22	23	24	25	26	27	28	29	30
37	41	61	52	47	19	11	27	29	42

Mai 2011

Name	Instrument	Beobachtungen
Barnes H.	Refr 76	8
Bissegger M.	Refr 100	12
Enderli P.	Refr 102	13
Friedli T.	Refr 40	16
Friedli T.	Refr 80	16
Möller M.	Refr 80	27
Mutti M.	Refr 80	25
Niklaus K.	Refr 250	17
Schenker J.	Refr 102	5
Suter E.	Refr 70	19
Tarnutzer A.	Refr 203	12
Weiss P.	Refr 82	24
Willi X.	Refr 100	7
Zutter U.	Refr 90	25

Juni 2011

Name	Instrument	Beobachtungen
Barnes H.	Refr 76	6
Bissegger M.	Refr 100	10
Enderli P.	Refr 102	7
Friedli T.	Refr 40	15
Friedli T.	Refr 80	15
Möller M.	Refr 80	26
Mutti M.	Refr 80	16
Niklaus K.	Refr 250	13
Schenker J.	Refr 102	4
Suter E.	Refr 70	7
Tarnutzer A.	Refr 203	15
Von Rotz A.	Refr 130	7
Weiss P.	Refr 82	22
Willi X.	Refr 200	5
Zutter U.	Refr 90	20

Wichtiger Hinweis

Veranstaltungen wie Teleskoptreffen, Vorträge und Aktivitäten auf Sternwarten oder in Planetarien können nur erscheinen, wenn sie der Redaktion rechtzeitig gemeldet werden. Für geänderte Eintrittspreise und die aktuellen Öffnungszeiten von Sternwarten sind die entsprechenden Vereine verantwortlich. Der Agenda-Redaktionsschluss für die Dezember-Ausgabe (Veranstaltungen Dezember 2011 und Januar 2012) ist am 15. Oktober 2011 (Bitte Redaktionsschluss einhalten. Zu spät eingetroffene Anlässe können nicht mehr berücksichtigt werden.)

Sternwarten und Planetarien

ÖFFENTLICHE STERNWARTEN

■ Jeden Freitag- und Samstagabend, ab 21 Uhr

Sternwarte «Mirasteilas», Falera

Eintritt Fr. 15.– (Erwachsene), Fr. 10.– (Kinder und Jugendliche bis 16 Jahren)
Bei öffentlichen Führungen ist eine Anmeldung erforderlich. Sonnenbeobachtung:
Jeden 1. und 3. Sonntag im Monat bei schönem Wetter von 10 bis 12 Uhr.

■ Bis Frühjahr 2012 geschlossen

Schul- und Volkssternwarte Bülach

Die Sternwarte Bülach bleibt wegen Um- und Ausbauarbeiten bis Frühjahr 2012 für das Publikum geschlossen.
<http://sternwartebuelach.ch/>

■ Jeden Mittwoch, ab 19.30 Uhr MEZ (Winter), nur bei gutem Wetter

Sternwarte Rotgrueb, Rümlang

Im Winterhalbjahr finden die Führungen ab 19.30 Uhr statt. Sonnenbeobachtung:
Jeden 1. und 3. Sonntag im Monat ab 14.30 Uhr (bei gutem Wetter).

■ Jeden Dienstag, 20 bis 22 Uhr (bei Schlechtwetter bis 21 Uhr)

Sternwarte Hubelmatt, Luzern

Sonnenführungen im Sommer zu Beginn der öffentlichen Beobachtungsabende. Jeden Donnerstag: Gruppenführungen (ausser Mai - August)

■ Öffentliche Führungen jeden Dienstag, Schulhaus Kreuzfeld 4

Schulsternwarte Langenthal

Langenthal, <http://sites.google.com/site/kreuzfeld4/sternwarte-2>

■ Während der Winterzeit, mittwochs von 19:30 bis ca. 21:30 Uhr

Sternwarte Eschenberg, Winterthur

Während der Winterzeit (Ende Oktober bis Ende März): von 19:30 bis ca. 21:30 Uhr. **Achtung:** Führungen nur bei schönem Wetter!

■ Jeden Freitag, ab 20 Uhr (Winter), ab 21 Uhr (Sommer)

Sternwarte Schafmatt (AVA), Oltingen, BL

Eintritt: Fr. 10.– Erwachsene, Fr. 5.– Kinder.
Bei zweifelhafter Witterung: Telefon-Nr. 062 298 05 47 (Tonbandansage)

■ Jeden Freitagabend, im Oktober 20:30 Uhr, im November 19:00 Uhr

Sternwarte – Planetarium SIRIUS, BE

Eintrittspreise: Erwachsene: CHF 12.–, Kinder: CHF 6.–

■ Les vendredis soirs, 21 octobre et 25 novembre, 20 h

Observatoire d'Arbaz - Anzère

Il est nécessaire de réserver à l'Office du tourisme d'Anzère au 027 399 28 00, Adultes: Fr. 10.–, Enfants: Fr. 5.–.

■ Jeden Freitag ab 20 Uhr

Beobachtungsstation des Astronomischen Vereins Basel

Auskunft: <http://basel.astronomie.ch> oder Telefon 061 422 16 10 (Band)

■ Tous les mardis, toute l'année, seulement par ciel dégagé, dès 21h en été

Observatoire des Vevey (SAHL) Sentier de la Tour Carrée

Chaque premier samedi du mois: Observation du Soleil de 10h à midi.
Tel. 021/921 55 23

■ Öffentliche Führungen

Stiftung Jurasternwarte, Grenchen, SO

Auskunft: e-mail: info@jurasternwarte.ch, Therese Jost (032 653 10 08)

■ Öffentliche Führungen, (einmal monatlich, siehe Link unten)

Schulsternwarte Schulhaus Grevas, St. Moritz

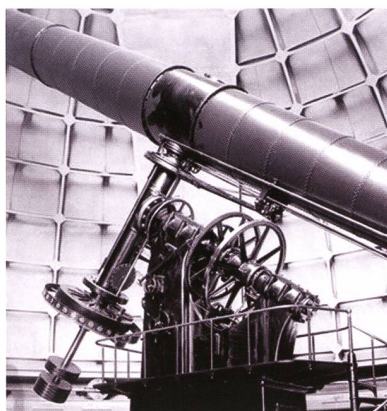
Auskunft: http://www.engadiner-astrofreunde.ch/2_halfjahr_2011.html

Astronomische Anekdoten



■ In misslicher Lage am Lick Observatory

«Hilfe, ich hänge am Fernrohr!»



Als Post-Doc-Fellow 1956 eben am Lick Observatory in Californien angekommen, wurde ich gleich in die Arbeit mit dem grossen Refraktor (mit seiner Linse von 90 cm Durchmesser der zweitgrösste Refraktor der Welt!) eingeführt. Vor allem vor einem Fehler wurde man eindringlich gewarnt: Wenn man am Hinterende des fast zwanzig Meter langen Fernrohrs eine Aufnahme-Apparatur auswechseln (etwa von

einer Kamera für direkte Fotografie zu einem Spektrografen übergehen) wollte, hatte man unbedingt darauf zu achten, dass das Fernrohr-Ende mit zwei Seilen sicher festgehalten wurde. Denn die Wegnahme einer Aufnahmeapparatur von oft beträchtlichem Gewicht – ein Spektrograf inklusive Gehäuse hatte durchaus mehr als einen Meter Länge – brachte die ausgewogene Balance des in der Mitte an seinem Pfeiler montierten Rohres aus dem Gleichgewicht; das Rohr würde sofort hinten in die Höhe gehen und mit dem nun schwereren vorderen Ende mit der kostbaren Linse mit zunehmender Geschwindigkeit schliesslich gegen den Boden prallen – und die unersetzliche Linse läge in Trümmern.

Gerade wenige Wochen vor meiner Ankunft hatte der Astronom BILLY BIDE LMAN beim Instrumentenwechsel diese Festbindung des Hinterendes vergessen. Als er das zunächst langsame Entschweben des Rohrs bemerkte, konnte er gerade noch mit einem Sprung einen der Halteringe des Teleskops erwischen. Sein Gewicht genügte zwar, das Rohr in horizontaler Lage zum Stillstand zu bringen; es genügte jedoch nicht, um es wieder zum Herabneigen zu bringen! Da hing nun BIDE LMAN mit beiden Händen an den Haltering geklammert hilflos hängen. Er durfte auf keinen Fall loslassen (nicht wegen des eigenen Falls aus mehreren Metern Höhe!). konnte es aber in dieser Lage nicht wieder herunterbringen. Er schrie so laut er konnte um Hilfe, in der Hoffnung, dass in dem nachts fast gänzlich verlassenem grossen Gebäude ihn noch jemand hören konnte. In der Tat war zufällig noch jemand da, der ihn hörte, herbeikam, das Teleskop in seine richtige Lage bringen und den armen BILLY aus seiner misslichen Lage befreien konnte.

Erlebt von Dr. phil. Uli W. Steinlin, Prof.em für Astronomie an der Universität Basel

Lustige Astronomiegeschichten

An dieser Stelle bringen wir in den nächsten ORION-Nummern in loser Folge originelle und lustige Astronomiegeschichten präsentieren. Sicher können viele Sternwartenleiter Episoden über nächtliche Telefonanrufe besorgter Erdenbürger erzählen. Auch beim Beobachten oder Fotografieren passieren ab und zu Missgeschicke. Senden Sie der ORION-Redaktion Ihre persönliche Geschichte.



■ Roland Gemperle
Sternwarte Toggenburg
<http://www.sternwarte-toggenburg.ch>

Langzeitaufnahmen bei Nacht

Himmels- und andere Lichter

Der Sommer 2011 hatte astronomisch gesehen wenig zu bieten. Auch der legendäre Perseiden-Meteorstrom fiel dieses Jahr ungünstigerweise mit dem August-Vollmond zusammen. Trotzdem erwischte ROLAND GEMPERLE eine vorbeihuschende Sternschnuppe über dem nicht nur durch das Mondlicht erhellen St. Galler Rheintal.

«Unten grau, oben dunkel und klar» könnte man das Bild rechts betiteln, das JONAS SCHENKER im vergangenen Herbst der ORION-Redaktion zukommen liess. Es zeigt den aufgehenden Orion über dem lichtdurchfluteten Nebelmeer. Die starke Erhellung links stammt von Thun, unter dem Lichtfleck rechts liegt Interlaken. Das rote Licht brennt auf der Antenne des Niederhorns ob Beatenberg. Unter dem Sternbild Orion mit dem berühmten M 42 ist noch die Silhouette der Jungfrau-Region zu sehen.



■ Jonas Schenker
Rütiweg 6
5036 Oberentfelden

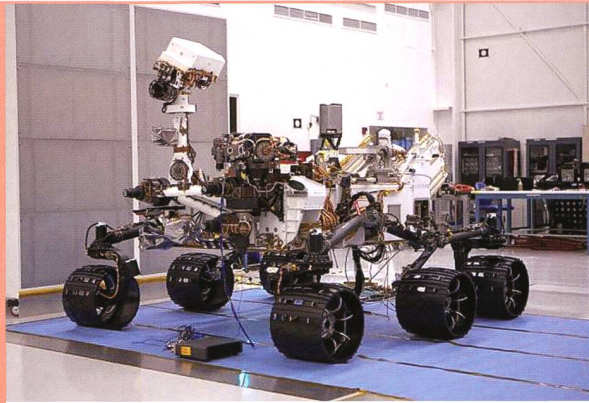


Bild: Der Mars-Rover Curiosity kann mithilfe der Stereo-Farbbilder der Mastkamera ein Objekt auswählen und dieses dann mit seinem Roboterarm untersuchen. Foto: NASA/JPL-Caltech.

Landplatz für Mars-Rover Curiosity steht fest

Der «Mars Science Laboratory»-Rover (MSL) namens Curiosity soll zwischen dem 25. November und 18. Dezember 2011 zum Mars aufbrechen und den roten Planeten im August 2012 erreichen. Die Suche nach einem geeigneten Landplatz nahm bereits im Jahr 2006 ihren Lauf: Über 100 Wissenschaftler hatten 30 Möglichkeiten ausgewählt, von denen 2008 vier in die Endauswahl kamen. Die NASA hat nun eine Entscheidung getroffen. Curiosity soll demnach am Fuße eines Berges innerhalb des Gale-Kraters landen. Der nach dem australischen Astronomen WALTER F. GALE benannte Krater liegt an der Grenze zwischen dem südlichen Hochland und dem nördlichen Tiefland bei den Koordinaten 4,5°S 137,4°O. Der Krater misst im Durchmesser ca. 154 Kilometer. Wissenschaftler nehmen an, dass der mehrschichtige Berg, der in Inneren des Kraters etwa fünf Kilometer in die Höhe ragt, der Überrest mehrerer Sedimentablagerungen ist.

«Gale ist die erste Wahl der Wissenschaftler, um die hochgesteckten Ziele dieser neuen Rover-Mission zu verfolgen», erläutert JIM GREEN, Direktor des Bereichs Planetenwissenschaft im NASA-Hauptquartier in Washington, «Dieser Landplatz bietet eine dramatische Landschaft und grosses Potential für bedeutende wissenschaftliche Funde».

«Ein Aspekt, der die Faszination von Gale ausmacht, ist seine Position in einer niedrig gelegenen Marsregion, und wir wissen alle, dass Wasser immer nach unten läuft», fügt JOHN GROTZINGER hinzu, der als Wissenschaftler vom California Institute of Technology beim Rover-Projekt mitarbeitet. So soll der Mars-Rover während seiner knapp zweijährigen Mission auch nach Anhaltspunkten für mögliches mikrobielles Leben auf dem Planeten suchen. «Gale zeigt uns interessante Möglichkeiten für organische Verbindungen, aber das ist bislang nur reine Spekulation», sagt MICHAEL MEYER, leitender Wissenschaftler des Mars-Programms der NASA.

Der ausgesuchte Landplatz bietet für Curiosity, was übersetzt Neugier oder Wissbegierde bedeutet, vielfache Untersuchungsmöglichkeiten. So können mithilfe der Ablagerungen im Gale-Krater wechselnde Umweltbedingungen erforscht werden, die das Verständnis der Geschichte des Mars vertiefen.

Die Bekanntgabe des Landplatzes fand am 22. Juli 2011 statt. Dieses Datum ist beim Nationalen Luft- und Raumfahrtmuseum in den USA auch als «Mars-Tag» bekannt und erinnert an die Landung der Viking-1-Sonde auf dem Mars am 20. Juli 1976. (sab)

Raumsonde Dawn: Neues Bild des Asteroiden Vesta

Das von der NASA veröffentlichte Bild des Asteroiden wurde von der Raumsonde am 18. Juli 2011 aus einer Entfernung von etwa 10.500 km aufgenommen und löst Details bis zu 2 km Grösse auf. Vesta gehört mit einem Durchmesser von ca. 530 Kilometer zu den grössten und massereichsten Objekten im Asteroidengürtel. Zugleich gilt Vesta als Protoplanet, also als Vorstufe eines Planeten. Weltraumbasierte sowie erdgestützte Observatorien haben zwar Bilder von Vesta anfertigen können, allerdings sind darauf kaum Oberflächenstrukturen zu erkennen. Ab Anfang August wird Dawn wissenschaftliche Daten über den Asteroiden sammeln und seine Oberfläche kartografieren. Ein Jahr lang soll sich die Raumsonde in einer Umlaufbahn um den Asteroiden halten und dann zu ihrem nächsten Ziel, den Kleinplaneten Ceres, aufbrechen. (sab)

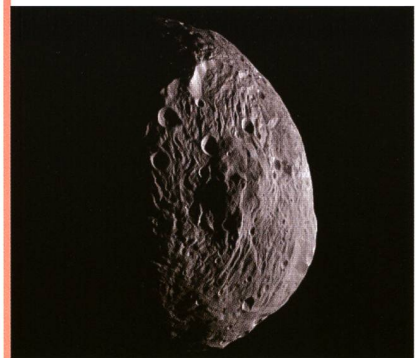


Bild: Der Asteroid Vesta, aufgenommen von der Raumsonde Dawn am 18. Juli 2011. Foto: NASA/JPL-Caltech/UCLA/MPS/DLR/IDA.

Juno unterwegs zu Jupiter

Am 5. August 2011 ist die Raumsonde Juno an Bord einer Atlas-V-Rakete vom Weltraumbahnhof Cape Canaveral im US-Bundesstaat Florida aus zum Jupiter gestartet. Im Jahr 2016 soll sie den Gasriesen erreichen und ein Jahr lang untersuchen. Ziel ist es, den Aufbau, die Atmosphäre und Magnetosphäre des Riesenplaneten besser zu verstehen und dabei auch Rückschlüsse auf die Entstehung unseres Sonnensystems zu gewinnen. (sab)

Impressum orion

Leitender Redaktor

Rédacteur en chef

Thomas Baer

Bankstrasse 22, CH-8424 Embrach

Tel. 044 865 60 27

e-mail: th_baer@bluewin.ch

Manuskripte, Illustrationen, Berichte sowie Anfragen zu Inseraten sind an obenstehende Adresse zu senden. Die Verantwortung für die in dieser Zeitschrift publizierten Artikel tragen die Autoren. *Les manuscrits, illustrations, articles ainsi que les demandes d'information concernant les annonces doivent être envoyés à l'adresse ci-dessus. Les auteurs sont responsables des articles publiés dans cette revue.*

Zugeordnete Redaktoren/

Rédacteurs associés:

Hans Roth

Marktgasse 10a, CH-4310 Rheinfelden

e-mail: hans.roth@alumni.ethz.ch

Grégory Giuliani

gregory.giuliani@gmx.ch

Société Astronomique de Genève

Ständige Redaktionsmitarbeiter/

Collaborateurs permanents de la rédaction

Armin Behrend

Vy Perroud 242b, CH-2126 Les Verrières/NE

e-mail: omg-ab@bluewin.ch

Sandro Tacchella

Bachliwis 3, CH-8184 Bachenbulach

e-mail: tacchella.sandro@bluemail.ch

Stefan Meister

Steig 20, CH-8193 Eglisau

e-mail: stefan.meister@astroinfo.ch

Markus Griesser

Breitenstrasse 2, CH-8542 Wiesendangen

e-mail: griesser@eschenberg.ch

Korrektor/

Correcteur

Hans Roth

Marktgasse 10a, CH-4310 Rheinfelden

e-mail: hans.roth@alumni.ethz.ch

Auflage/

Tirage

1800 Exemplare, 1800 exemplaires.

Erscheint 6 x im Jahr in den Monaten Februar,

April, Juni, August, Oktober und Dezember.

Paraît 6 fois par année, en février, avril, juin, août,

octobre et décembre.

Druck/

Impression

Glasson Imprimeurs Editeurs SA

Route de Vevey 225

CP336, CH-1630 Bulle 1

e-mail: msessa@glassonprint.ch

Anfragen, Anmeldungen, Adressänderungen sowie Austritte und Kündigungen des Abonnements (letzteres nur auf Jahresende) sind zu richten an: für Sektionsmitglieder an die Sektionen, für Einzelmitglieder an das Zentralsekretariat.

Informations, demandes d'admission, changements d'adresse et démissions (ces dernières seulement pour la fin de l'année) sont à adresser: à leur section, pour les membres des sections; au secrétariat central, pour les membres individuels.

Zentralsekretariat der SAG/

Secrétariat central de la SAS

Gerold Hildebrandt

Postfach 540, CH-8180 Bülach

Telefon: 044 860 12 21

Fax: 044 860 49 54

e-mail: ghildebrandt@hispeed.ch

Zentralkassier/

Trésorier central

Hans Roth

Marktgasse 10a, CH-4310 Rheinfelden

Telefon: 061 831 41 35

e-mail: hans.roth@alumni.ethz.ch

Postcheck-Konto SAG: 82-158-2 Schaffhausen

Abonnementspreise/

Prix d'abonnement:

Schweiz: SFr. 60.–, Ausland: € 50.–.

Jungmitglieder (nur in der Schweiz): SFr. 30.–
Mitgliederbeiträge sind erst nach Rechnungsstellung zu begleichen.

Suisse: Frs. 60.–, étranger: € 50.–.

Membres juniors (uniquement en Suisse): Frs. 30.–
Le versement de la cotisation n'est à effectuer qu'après réception de la facture.

Einzelhefte sind für SFr. 10.– zuzüglich Porto und Verpackung beim Zentralsekretariat erhältlich.

Des numéros isolés peuvent être obtenus auprès du secrétariat central pour le prix de Frs. 10.– plus port et emballage.

Redaktion ORION-Zirkular/

Rédaction de la circulaire ORION

Michael Kohl

Tannägertenstrasse 12, CH-8635 Dürnten

e-mail: mike.kohl@gmx.ch

Astro-Lesemappe der SAG:

Christof Sauter

Weinbergstrasse 8, CH-9543 St. Margarethen

Aktivitäten der SAG/

Activités de la SAS

http://www.astroinfo.ch

Copyright:

SAG. Alle Rechte vorbehalten.

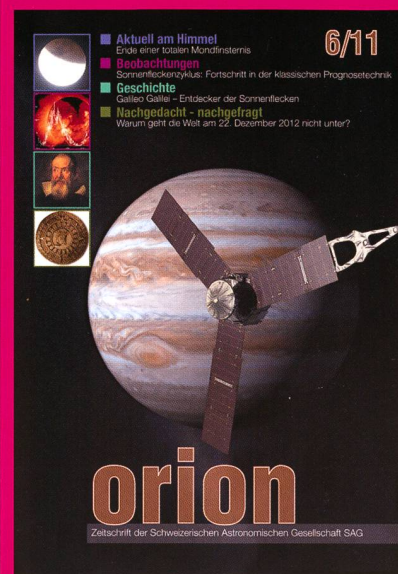
SAS. Tous droits réservés.

ISSN0030-557 X

Inserenten

Meade Instruments Europe , D-Rhede/Westfalen	2
KOSMOS , D-Stuttgart	13
Astrooptik von Bergen , Sarnen	28
Teleskop-Service , D-Putzbrunn-Solalinden	30
SaharaSky , MA-Zagora	31
Zumstein Foto Video , CH-Bern	37
Wyss-Foto , CH-Zürich	43/44

Vorschau 6/11



Und das lesen Sie im nächsten orion

Von der totalen Mondfinsternis am 10. Dezember 2011 sehen wir noch die Endphase – sofern das Wetter will. Dann berichten wir über den Fortschritt in der klassischen Prognosetechnik der Sonnenfleckenzyklen und beenden die Serie «400 Jahre Erstbeobachtung der Sonnenflecken» mit Galileo Galilei.

Redaktionsschluss für Dezember:
15. Oktober 2011

Astro-Lesemappe der SAG

Die Lesemappe der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft ist die ideale Ergänzung zum ORION. Sie finden darin die bedeutendsten international anerkannten Fachzeitschriften:

Sterne und Weltraum

VdS-Journal

Ciel et Espace

Interstellarum

Forschung SNF

Der Sternbote

Kostenbeitrag:
nur 30 Franken im Jahr!

Rufen Sie an: 071 966 23 78

Christof Sauter

Weinbergstrasse 8
CH-9543 St. Margarethen

Teleskop-Serie CPC CELESTRON®

CPC – die modernste Teleskopgeneration von Celestron



Revolutionäre Alignementverfahren!
Mit «SkyAlign» müssen Sie keinen Stern mehr mit Namen kennen. Sie fahren mit dem Teleskop drei beliebige Sterne an, drücken «Enter» und schon errechnet der eingebaute Computer den Sternenhimmel und Sie können über 40 000 Objekte in der Datenbank per Knopfdruck positionieren. Ihren Standort auf der Erde und die lokale Zeit entnimmt das Teleskop automatisch den GPS-Satellitendaten.

«SkyAlign» funktioniert ohne das Teleskop nach Norden auszurichten, ohne Polarstern – auf Terrasse und Balkon – auch bei eingeschränkten Sichtverhältnissen!

Mit «Solar System Align» können Sie die Objekte des Sonnensystems für das Alignment nutzen. Fahren Sie einfach die Sonne an (nur mit geeignetem Objektivfilter!), drücken Sie «Enter» und finden danach helle Sterne und Planeten mühelos am Taghimmel!

Alle Funktionen des Handcontrollers (inkl. PEC) lassen sich durch die mitgelieferte NexRemote-Software vom PC aus fernsteuern. Der Handcontroller ist per Internet updatefähig.

Die Basis (11" grosses Kugellager) und die Doppelarm-Gabelmontierung tragen das Teleskop, auch mit schwerem Zubehör, stabil.



USE NEARLY ANY 3 BRIGHT OBJECTS IN THE SKY TO ALIGN YOUR TELESCOPE!

CPC 800
Schmidt-Cassegrain-Spiegelteleskop mit Starbright Vergütung Ø 203 mm, Brennweite 2032 mm, F/10
Liefert mit 40 mm Okular 1 1/4" (51x), Zenitspiegel 1 1/4", Sucherfernrohr 8x50, Autobatterieadapter und höhenverstellbarem Stahlstativ.

Preis CHF

908024	CPC-800-XLT	2 890.-
909512	CPC-925-XLT	3 390.-
911022	CPC-1100-XLT	4 390.-

CELESTRON Teleskope von der Schweizer Generalvertretung mit Garantie und Service.


P. WYSS PHOTO-VIDEO EN GROS

Dufourstrasse 124 · 8008 Zürich
Tel. 044 383 01 08 · Fax 044 380 29 83
info@celestron.ch

EINE OPTIK - ZWEI WELTEN

f10 Astrograph

Celestrons wichtigste
Innovation in
den letzten
20 Jahren

Digitale
Schmidt-
Kamera **f2**

EdgeHD™ Optics

EdgeHD bezeichnet ein neues optisches Konzept von Celestron, das "aplanatische Schmidt-Cassegrain Teleskop".

Der Name "EdgeHD"

Edge HD Teleskope (engl.: "Edge High Definition") von Celestron sind echte Astrographen. Dieses Optiksysteem produziert völlig unverzerrte, scharfe Bilder bis zum Rand ("Edge") eines riesigen visuellen und fotografischen Gesichtsfeldes. Dabei wird nicht nur die Koma außerhalb der optischen Achse korrigiert, sondern auch die Bildfeldwölbung!

Der Unterschied

Viele optische Systeme werden als "Astrographen" propagiert, produzieren die begehrte "pinpoint" Sternabbildung jedoch entlang einer gekrümmten Bildebene. Auf Aufnahmen mit modernen CCD Kameras ist die Folge eine Bildfeldwölbung die zum Bildfeldrand hin zunimmt und umso stärker wird, je größer der Chip ist; d.h. die Sterne bleiben zwar rund, werden aber zum Rand hin zu kleinen Ringlein ("donuts") aufgebläht. Bei Edge HD Teleskopen wird neben der Koma auch diese Bildfeldwölbung bis zum Rand hin auskorrigiert sodass selbst Aufnahmen mit großen CCD-Chips völlig scharf sind, mit gleichförmig grosser Sternabbildung über den ganzen Chip.

Spiegelfeststeller halten den Hauptspiegel in jeder beliebigen Fokusposition fest, ohne Druck auf die optischen Elemente auszuüben.

Belüftungsöffnungen hinter dem Hauptspiegel sorgen für raschen Luftaustausch, sodass die Optik konkurrenzlos schnell auskühlt.

Fastar Kompatibilität macht EdgeHD Teleskope ausbaufähig zur "Digitalen Schmidt-Kamera" (www.digitale-schmidt-kamera.de)

Telekompressoren/Barlowlinsen befinden sich in der Entwicklung, zur Brennweitenverkürzung von f10 auf f7.5, sowie zur Brennweitenverlängerung auf f20.

EdgeHD™ mit *fastar* CELESTRON

Was ist Fastar?

An Celestrons "FastStar" kompatiblen "EdgeHD" Teleskopen kann mit wenigen Handgriffen optional ein "Hyperstar"-Linsensystem anstelle des Sekundärspiegels eingesetzt werden. Damit wird die Montage einer Kamera (auch DSLR) im Primärfokus ermöglicht.

Was ermöglicht dieses Linsensystem?

- Öffnungsverhältnis wird extrem kurz (f/1.9 beim C14; f/2 beim C11 und C8)
- Feldgrösse wächst enorm
- Belichtungszeiten nicht länger als 1-2 Minuten bringen sehr gute Ergebnisse
- Die Exaktheit der Nachführung ist unkritisch, sogar azimutal montierte Teleskope (CPC Baureihe) können verwendet werden.

Welche Qualität haben die Fotos?

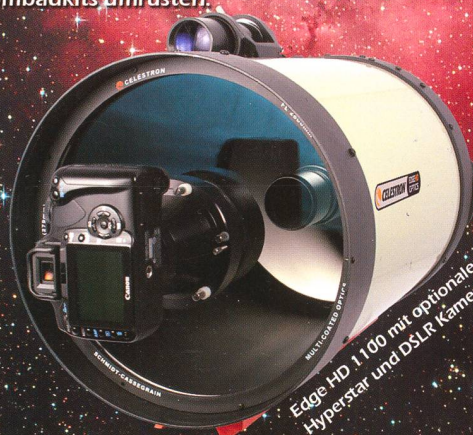
Die Qualität ist vergleichbar mit der eines astrofotografischen Systems. Die Sterne sind wesentlich feiner als mit f10.

Ist die Obstruktion durch die Kamera nicht störend?

Die Obstruktion ist für fotografische Anwendungen nicht kritisch wie für visuelle Anwendungen. Daher haben z.B. nahezu alle professionellen Spiegelteleskope mit mehreren Metern Durchmesser eine deutlich größere Obstruktion als ein SC mit Hyperstar und DSLR.

An welchen Geräten funktioniert das System?

An allen Celestron SC Teleskopen die mit Fastar Fangspiegelfunktionen versehen sind, z.B. die "EdgeHD"-Serie, sowie viele ältere Celestron SC's mit 8", 9 1/4", 11" und 14" die einen "Fastar compatible" Aufkleber haben. Alle anderen Celestron SC's ab 8" lassen sich mit optionalen Umbaukits umrüsten.



Celestron EdgeHD Optik mit Tubus Preis CHF

908055	Edge HD 800 (8")	2 100.-
909535	Edge HD 925 (9 1/4")	3 990.-
911053	Edge HD 1100 (11")	5 890.-
914048	Edge HD 1400 (14")	8 950.-

Celestron EdgeHD Optik + Montierung Preis CHF

908031	CGEM 800 HD (8")	4 490.-
909521	CGEM 925 HD (9 1/4")	6 090.-
911037	CGEM 1100 HD (11")	6 990.-
909517	CGE Pro 925 HD (9 1/4")	11 900.-
911030	CGE Pro 1100 HD (11")	12 590.-
914047	CGE Pro 1400 HD (14")	15 900.-



proastro
P. WYSS PHOTO-VIDEO EN GROS

Dufourstrasse 124 · 8008 Zürich · Tel. 044 383 01 08 · Fax 044 380 29 83
info@celestron.ch

