

<b>Zeitschrift:</b>	Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
<b>Herausgeber:</b>	Schweizerische Astronomische Gesellschaft
<b>Band:</b>	56 (1998)
<b>Heft:</b>	285
 <b>Artikel:</b>	Zunehmender Sichelmond bedeckt Aldebaran : dritter Hyaden-Durchgang des Erdtrabanten
<b>Autor:</b>	Baer, Thomas
<b>DOI:</b>	<a href="https://doi.org/10.5169/seals-897482">https://doi.org/10.5169/seals-897482</a>

### **Nutzungsbedingungen**

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

### **Conditions d'utilisation**

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

### **Terms of use**

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

**Download PDF:** 23.02.2026

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

# Zunehmender Sichelmond bedeckt Aldebaran

## Dritter Hyaden-Durchgang des Erdtrabanten

THOMAS BAER

Nach zwei knappen Vorübergängen des Mondes an  $\alpha$  Tauri Aldebaran am 5. Februar und 4./5. März 1998 kommt es am Abend des 28. April 1998 endlich auch für Mitteleuropa zu einer Bedeckung des Fixsterns, die bei klarem Wetter in der Abenddämmerung mit einem lichtstarken Fernglas gut mitverfolgt werden kann.

Erneut eilt der Erdtrabant durch den südlichen Teil der Hyaden. Nachdem es in den Abendstunden des 4. März 1998 zu einer ganzen Serie von Sternbedeckungen kam, erfolgen die Bedeckungen der Hyadensterne diesmal zwischen 18:00 Uhr und 20:00 Uhr MESZ (Fig. 1).

Tauri bei Positionswinkel  $Pw. = 11^\circ$ , womit es mit 33 Minuten Dauer zu einer recht kurzen, aber vollständigen Bedeckung kommt (vgl. Fig. 2).

Der Austritt am hellen Sichelrand ( $Pw. = 309^\circ$ ) erfolgt um 21:25.2 Uhr MESZ. Zu diesem Zeitpunkt befindet

kehrt der Trabant in denselben Längenabschnitt am Himmel zurück; er hat die Erde genau einmal umrundet.

Wenn wir die Phasengestalt unseres Nachbarn nach jeder Rückkehr zu Aldebaran untersuchen, so stellen wir unschwer fest, dass sich das Mondalter seit dem 5. Februar (8,5 Tage nach Neumond) immer um rund 2 Tage und 5 Stunden verjüngt hat (vgl. dazu ORION 283, S. 28 und ORION 284, S. 31). Am 4. März verzeichneten wir fast Halbmond (6,3 Tage nach Neumond), und am 1. April wandert die 4,2 Tage junge Mondsichel an  $\alpha$  Tauri vorüber. Was können wir aus dieser Beobachtung schliessen?

Während eines siderischen Mondmonats schreitet auch unsere Sonne rechtläufig durch die Ekliptik, und zwar um durchschnittlich  $1^\circ$  pro Tag. Dadurch verkleinert sich nach einem siderischen Monat der östliche Winkelabstand zwischen Tagesgestirn und Mond um  $27^\circ$ . Bei einer entsprechenden Beobachtung am Morgenhimmel (abnehmender Mond) vergrössert sich hingegen der westliche Elongationswinkel um  $27^\circ$ , weil die Sonne dem Mond davoneilt. Täglich legt der Trabant vor den Sternen zwischen  $12^\circ$  und  $15^\circ$  zurück. Die unterschiedlichen Schrittweiten röhren daher, dass der Mond im Perigäum beschleunigt wird, im Apogäum etwas langsamer läuft.

Um das fehlende Wegstück von  $27^\circ$  aufzuholen – der Mond steht dann wieder in der ursprünglichen Konstellation mit Sonne und Erde – ist der Trabant 2 Tage und 5 Stunden länger unterwegs als bei einer siderischen Erdumrundung. Der «Mann im Mond» scheint somit erst nach 29 Tagen, 12 Stunden und 44 Minuten wieder in gleicher Phasengestalt vom Himmel herab. Die erhaltene Periodenlänge bezeichnen wir als synodischen Mondmonat (von Synode = Zusammenkunft). Sie gibt die Länge zwischen zwei aufeinanderfolgenden Neumonden an.

Fig. 2: Die Positionswinkelskala gibt an, wo Aldebaran in die Mondscheibe ein- bzw. austritt.

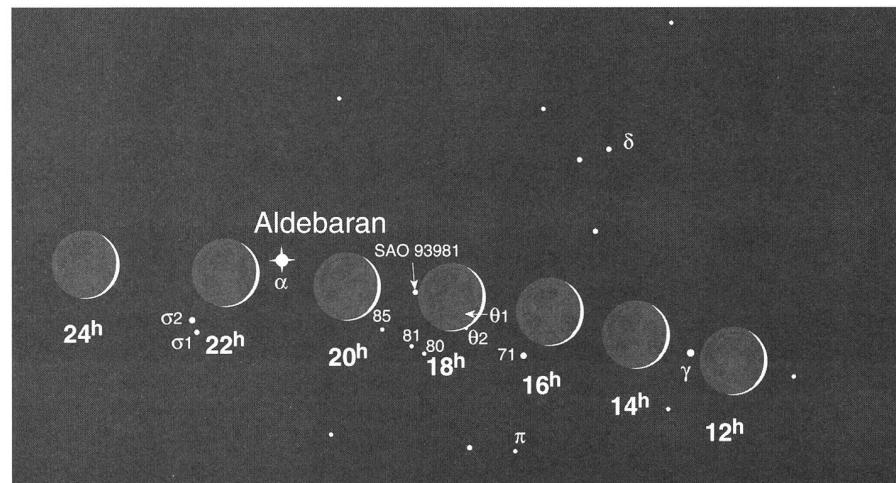
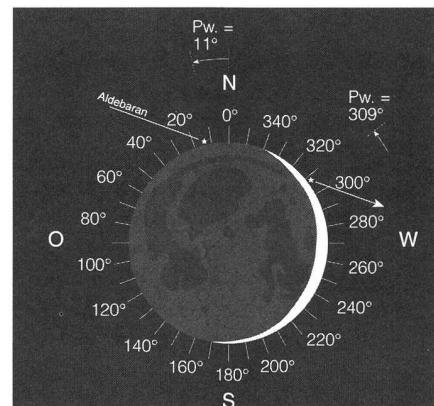


Fig. 1: Wenn es am 28. April 1998 einnachtet, hat der Sichelmond bereits zahlreiche Hyadensterne hinter sich zurückgelassen. Einzig Aldebaran steht noch innerhalb des Bedeckungspfades.

Die Sonne geht am Dienstagabend, 28. April 1998 aber erst um 20:30 Uhr MESZ unter, womit der Trabant alle Sterne bereits überfahren hat, wenn es ein dunkelt. Die bürgerliche Dämmerung endet um 21:09 Uhr MESZ (die Sonne steht dann  $6^\circ$  unter dem Horizont). Mindestens der Beginn der Aldebaran-Bedeckung, der auf 20:52.0 Uhr MESZ vorausberechnet ist, erfolgt am noch stark aufgehellten Dämmerungshimmel. Trotzdem ist es bei klaren Sichtverhältnissen möglich, mittels Fernrohr den 1.1 mag hellen Fixstern über dem unbeschienenen, durch das Erdlicht leicht aufgehellten Mondrand, zu erspähen.

Ungefähr entlang einer nördlichen Grenzlinie Kiel – Neustrelitz – Gorzow streift Aldebaran gegen 20:45 Uhr MESZ bei Positionswinkel  $Pw. = 356^\circ$  gerade tangential am nördlichen Mondrand vorbei. In Zürich hingegen verschwindet  $\alpha$

sich die Sonne schon rund  $8^\circ$  unter dem Horizont; die nautische Dämmerung hat eben begonnen.

### Anschauungsunterricht am Beispiel Mond

Wie in der letzten Rubrik «Der aktuelle Sternenhimmel» beschrieben, können wir die Länge eines siderischen Mondumlaufs durch Beobachtung direkt ermitteln, sofern zwei aufeinanderfolgende Aldebaran-Passagen von Europa aus sichtbar sind. Ansonsten hilft auch ein Computerprogramm, um die Konjunktionen zu bestimmen.

Die bisherigen Aldebaran-Begegnungen fanden am 5. Februar, 4. März und am 1. April statt, wobei letztere hierzulande unter unserem Horizont stattfindet. Durchschnittlich dauert ein siderischer Umlauf 27 Tage 7 Stunden und 43 Minuten. Nach Ablauf dieser Periode