

**Zeitschrift:** Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft  
**Herausgeber:** Schweizerische Astronomische Gesellschaft  
**Band:** 44 (1986)  
**Heft:** 212

**Artikel:** Geometrische Bestimmung der Bahnelemente von Doppelsternen aus der scheinbaren Bahn (2)  
**Autor:** Blatter, H.  
**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-899133>

### **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:** 22.02.2026

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

# Geometrische Bestimmung der Bahnelemente von Doppelsternen aus der scheinbaren Bahn (2)

H. BLATTER

Im gleichnamigen Beitrag im ORION 210, S. 165, wurde eine Lösung des Problems, die sich auf Darstellende Geometrie und die Rytzsche Hauptachsenkonstruktion stützt, angegeben. Eine andere Lösung des Problems, bei der der konstruktive Aufwand bedeutend kleiner ist, benützt einen mathematischen Satz, der von Mlodziewsky (1890) beschrieben und bewiesen wurde:

In dem Dreieck, das der Hauptstern mit den beiden Brennpunkten der scheinbaren Bahnellipse bildet, halbiert die Knotenlinie den Aussenwinkel am Hauptstern.

Für den Beweis des Satzes von Mlodziewsky wird ein Hilfssatz benötigt, der hier zuerst bewiesen werden soll:

Gegeben sei ein Dreieck  $ABS$  und zwei senkrecht aufeinander stehende Geraden  $i$  und  $k$ , die durch  $S$  gehen, schneiden die Gerade  $AB$  in den Punkten  $I$  und  $K$ . Die Mitte der Strecke  $IK$  sei  $Z$  und die Mitte von  $AB$  sei  $M$  (Abb. 1). Der Hilfssatz sagt nun folgendes aus:

Sind die Geraden  $i$  und  $k$  die innere und die äussere Halbierende des Dreieckswinkels bei  $S$ , dann gilt

$$AZ \cdot BZ = MZ^2 \quad (1)$$

und umgekehrt. Ausserdem gilt dann

$$MI \cdot MK = MA^2 = MB^2 \quad (2)$$

Beweis:

Sind die Geraden  $i$  und  $k$  die innere und die äussere Halbierende des Dreieckswinkels bei  $S$ , dann gilt

$$\frac{AI}{BI} = \frac{AS}{BS} = \frac{AK}{BK} \quad (3)$$

und mit  $IZ = SZ = KZ$  können die Strecken in der Gleichung (3) wie folgt geschrieben werden:

$$\begin{aligned} AI &= AZ - IZ \\ BI &= IZ - BZ \\ AK &= AZ + ZK = AZ + IZ \\ BK &= ZK + BZ = IZ + BZ \end{aligned} \quad (4)$$

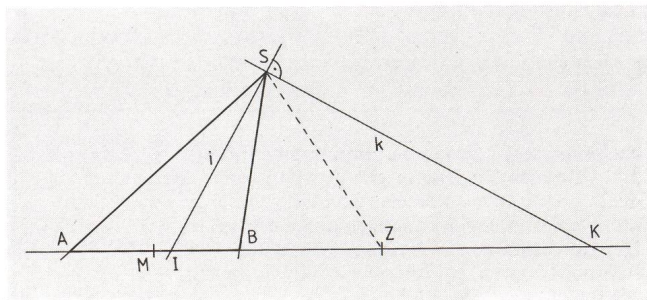


Abb. 1.: Zum Beweis des Hilfssatzes.

Damit wird die Gleichung (3) zu

$$\frac{AZ - IZ}{IZ - BZ} = \frac{AZ + IZ}{IZ + BZ} \quad (5)$$

und durch Multiplizieren mit den Nennern ergibt sich

$$AZ \cdot BZ = IZ^2 = SZ^2$$

womit der erste Teil des Hilfssatzes bewiesen ist. Gilt nun umgekehrt die Gleichung (1), dann gilt für die Seiten in den Dreiecken  $AZS$  und  $BZS$ :

$$\frac{AZ}{SZ} = \frac{BZ}{SZ} \quad (6)$$

dass also entsprechende Seitenverhältnisse gleich sind. Damit und mit dem gemeinsamen Winkel bei  $Z$  ergibt sich, dass die Dreiecke  $AZS$  und  $BZS$  zueinander ähnlich sind. Da nun die Winkel  $ZAS$  und  $BSZ$  einander gleich sind, und gleichzeitig die beiden Basiswinkel des gleichschenkligen Dreiecks  $IZS$  einander gleich sind, folgt aus den Gleichungen für die Winkel:

$$\begin{aligned} \angle ASI &= \angle ZIS - \angle ZAS \\ \angle ISB &= \angle ZSI - \angle ZSB \end{aligned} \quad (7)$$

die Gleichheit der Winkel  $ASI$  und  $ISB$ , oder dass die Gerade  $i$  den Winkel  $ASZ$  halbiert. Damit ist auch die Umkehrung des Hilfssatzes bewiesen.

Um noch die Gleichung (2) zu beweisen, wird die Gleichung (3) unter Berücksichtigung von  $AM = BM$  umgeschrieben:

$$\frac{AM + MI}{AM - MI} = \frac{AM + MK}{MK - AM} \quad (8)$$

und daraus erhält man durch Multiplizieren mit den Nennern die Gleichung (2).

Dieser Hilfssatz soll nun zum Beweis des Satzes von Mlodziewsky benützt werden. Bekannt sei die scheinbare Ellipse mit ihren Brennpunkten  $E$  und  $F$ , und mit dem Ort des Hauptsternes  $S$  sind dann auch die Brennpunkte  $S$  und  $B$  der wahren Bahnellipse bekannt.

Die Gerade  $XY$  (Abb. 2) durch  $S$  sei die Knotenlinie und  $OT$  eine dazu parallele Tangente an die Ellipse im Punkt  $A$ . Die Geraden  $OT$ ,  $XY$ ,  $AN$  und  $SU$  bilden nun ein Rechteck.

Bei Ellipsen wird ein Strahl, der aus einem Brennpunkt stammt, an der Ellipse in den anderen Brennpunkt reflektiert. Das heisst nun, dass eine Ellipsentangente die beiden Geraden von den Brennpunkten durch den Berührungspunkt unter dem gleichen Winkel schneidet und die Senkrechte zur Tangente den Winkel zwischen den beiden Strahlen halbiert. Bei einer Normalaffinität bleibt eine Winkelhalbierende, die parallel oder senkrecht zur Affinitätsachse liegt, bei der Ab-



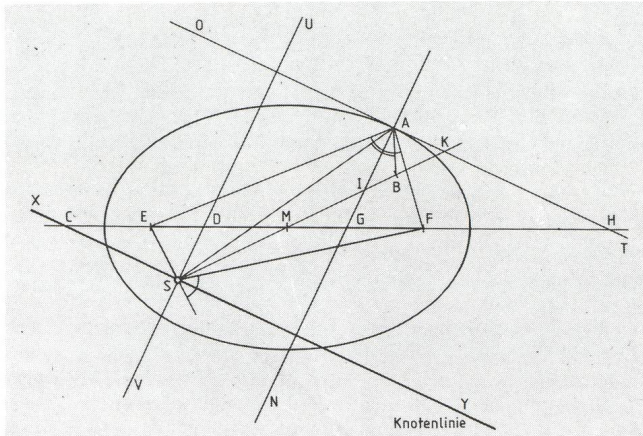


Abb. 2: Zum Beweis des Satzes von Mlodzievsky.

bildung als Winkelhalbierende erhalten. Also sind die Winkel SAI und BAI einander gleich und mit dem Hilfssatz folgt

$$MI \cdot MK = MS^2. \quad (9)$$

Aus dem gleichen Grund gilt, dass die Winkel EAG und FAG einander gleich sind und wieder folgt

$$MG \cdot MH = ME^2. \quad (10)$$

Da nun XY parallel zu OT und UV parallel zu AN sind, folgt mit dem Strahlensatz

$$\frac{MD}{MS} = \frac{MG}{MI} \quad \text{und} \quad \frac{MH}{MK} \quad (11)$$

und durch Multiplizieren der entsprechenden Seiten der beiden Gleichungen (11) ergibt sich

$$\frac{MD \cdot MC}{MS^2} = \frac{MG \cdot MH}{MI \cdot MK} \quad (12)$$

und daraus mit den Gleichungen (9) und (10)

$$MC \cdot MD = ME^2 = MF^2 \quad (13)$$

Das heisst nun mit der Umkehrung des Hilfssatzes, dass die Gerade UV den Winkel bei S im Dreieck EFS halbiert und die Senkrechte dazu also den entsprechenden Aussenwinkel halbiert. Das entspricht aber genau der Aussage des Satzes von Mlodzievsky, der damit bewiesen ist.

#### Literatur:

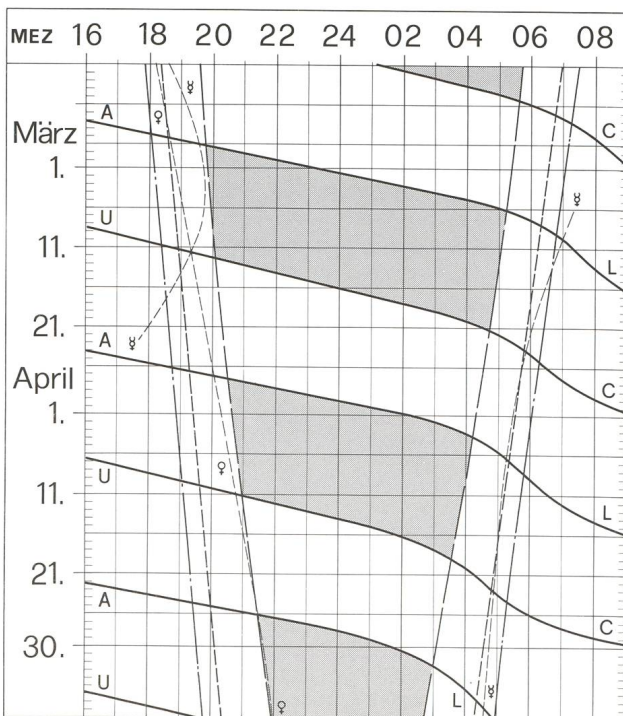
MLODZIEWSKY, B. 1890. Über die Bestimmung von Doppelsternbahnen. Moskau, Arbeiten der Kaiserlichen Gesellschaft der Freunde der Naturwissenschaften, Anthropologie und Ethnographie, Bd. 3, Nr. 2, S. 17–19.

BLATTER, H. 1984. Geometrische Bestimmung der Bahnelemente von Doppelsternen aus der scheinbaren Bahn (I). ORION 210, S. 165.

#### Adresse des Autors:

Dr. HEINZ BLATTER, Luzernerstrasse 13, 4800 Zofingen

## Sonne, Mond und innere Planeten



## Soleil, Lune et planètes intérieures

Aus dieser Grafik können Auf- und Untergangszeiten von Sonne, Mond, Merkur und Venus abgelesen werden.

Die Daten am linken Rand gelten für die Zeiten vor Mitternacht. Auf derselben waagrecht Linie ist nach 00 Uhr der Beginn des nächsten Tages aufgezeichnet. Die Zeiten (MEZ) gelten für 47° nördl. Breite und 8°30' östl. Länge.

Bei Beginn der bürgerlichen Dämmerung am Abend sind erst die hellsten Sterne — bestenfalls bis etwa 2. Grösse — von blossen Auge sichtbar. Nur zwischen Ende und Beginn der astronomischen Dämmerung wird der Himmel von der Sonne nicht mehr aufgehell.

Les heures du lever et du coucher du soleil, de la lune, de Mercure et de Vénus peuvent être lues directement du graphique.

Les dates indiquées au bord gauche sont valables pour les heures avant minuit. Sur la même ligne horizontale est indiqué, après minuit, le début du prochain jour. Les heures indiquées (HEC) sont valables pour 47° de latitude nord et 8°30' de longitude est.

Au début du crépuscule civil, le soir, les premières étoiles claires — dans le meilleur des cas jusqu'à la magnitude 2 — sont visibles à l'œil nu. C'est seulement entre le début et la fin du crépuscule astronomique que le ciel n'est plus éclairé par le soleil.

- — — — — Sonnenaufgang und Sonnenuntergang  
Lever et coucher du soleil
- - - - - Bürgerliche Dämmerung (Sonnenhöhe —6°)  
Crépuscule civil (hauteur du soleil —6°)
- — — — — Astronomische Dämmerung (Sonnenhöhe —18°)  
Crépuscule astronomique (hauteur du soleil —18°)
- A — L Mondaufgang / Lever de la lune
- U — C Monduntergang / Coucher de la lune
- Kein Mondschein, Himmel vollständig dunkel  
Pas de clair de lune, ciel totalement sombre