

| | |
|---------------------|---|
| Zeitschrift: | Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft |
| Herausgeber: | Schweizerische Astronomische Gesellschaft |
| Band: | 61 (2003) |
| Heft: | 315 |
| | |
| Artikel: | Beobachtungsauftrag zum Merkurtransit vom 7. Mai 2003 |
| Autor: | Jost-Hediger, Hugo |
| DOI: | https://doi.org/10.5169/seals-898397 |

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: 13.01.2026

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

Je länger das Intervall zwischen dem Zeitpunkt der unteren Konjunktion und des Knotendurchgangs ist, desto kürzer fällt die Sehne aus, welche Merkur auf der Sonnenscheibe beschreibt. Im Jahre 1999 beispielsweise fand ein partieller Mekurdurchgang statt, welcher nur kurz dauerte und von Australien aus mitverfolgt werden konnte.

Im Mai dauern die Mekur-Transite – bei einem angenommenen zentralen Durchgang – fast 8 Stunden, im November hingegen nur 5,5 Stunden. Dies hängt damit zusammen, dass Merkur im November in Perihelstellung steht und daher gemäss dem 2. Keplerschen Ge-

setz schneller läuft als im Mai, wenn er den sonnenfernsten Bahnpunkt passiert. In diesem Sinne haben wir dreifaches Glück; erstens ist der Merkur-Transit vom 7. Mai 2003 in voller Länge von Europa aus zu sehen, zweitens wandert der Planet recht langsam vor der Sonne durch und erscheint uns drittens 12.3" gross (verglichen mit 10.2" im November)!

Zeitplan des Merkur-Transits

In der Schweiz beginnt der Merkur-Transit um 07:11:33 Uhr MESZ bei Pw. = 15.9°. Es dauert geraume Zeit, bis 07:15:58 Uhr MESZ, ehe Merkur

erstmals ganz in der Sonnenscheibe steht und sich fortan vom Sonnenrand löst. Um 09:52 Uhr MESZ ist die Mitte des Durchgangs erreicht. Jetzt steht Merkur dem Sonnenmittelpunkt am nächsten. Die grafische Illustration veranschaulicht das Ereignis (vgl. Figur 1). Um 12:28:08 Uhr MESZ berührt das schwarze Scheibchen den gegenüberliegenden Sonnenrand und verlässt diesen pünktlich um 12:32:32 Uhr MESZ bei Pw. = 290.5°.

THOMAS BAER

Astronomische Gesellschaft Zürcher Unterland
CH-8424 Embrach

Beobachtungsauftrag zum Merkurtransit vom 7. Mai 2003

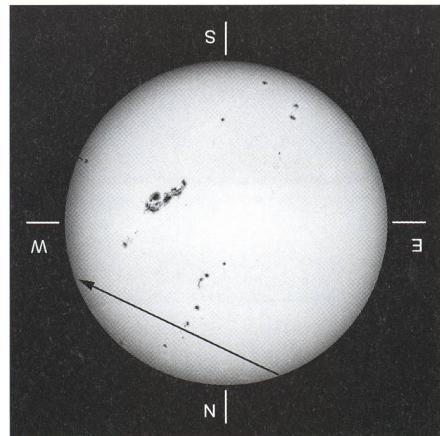
HUGO JOST-HEDIGER

Am Vormittag des 7. Mai 2003 wird Merkur, der Sonnennächste Planet, als schwarzer Punkt vor der Sonne durchziehen. Im Projekt Venus 2004 wollen wir diesen Mekurdurchgang als Generalprobe für das Grossereignis «Venus-transit 2004» verwenden.

Wir rufen deshalb alle Interessierten auf, dieses seltene Ereignis zu beobachten, zu dokumentieren und die Ergebnisse zur Auswertung an die in diesem Artikel erwähnte Adresse zu senden. Jede Beobachtung zählt!

Die nachfolgenden Daten sowie das Beobachtungsprotokoll sollen es auch dem weniger geübten Leser erlauben, das Ereignis zu beobachten.

Bild 1: So sieht es von blossem Auge oder im Feldstecher aus. Achtung: nie mit dem ungeschützten Auge beobachten.



Kontaktzeiten am 7. Mai 2003:

07:11 Erster Kontakt:

Merkur berührt die Sonnenscheibe von aussen. Die Sonne steht ungefähr im Osten rund 15 Grad über dem Horizont.

07:15 Zweiter Kontakt:

Merkur berührt die Sonnenscheibe von innen. Die Sonne steht ungefähr im Südosten.

12:28 Dritter Kontakt:

Merkur berührt die Sonnenscheibe von innen. Die Sonne steht fast im Süden rund 54 Grad über dem Horizont.

12:32 Vierter Kontakt:

Merkur berührt die Sonnenscheibe von aussen. Die Sonne steht ungefähr im Südwesten.

Wie lässt sich das Ereignis beobachten?

Bitte schicken Sie Ihre Beobachtungsresultate an:

HUGO JOST-HEDIGER

Lingeriz 89, 2540 Grenchen

(e-mail: hugojost@bluewin.ch)

Weiterführende Informationen können Sie auf der homepage:

www.astroinfo.org

in der Rubrik «Finsternisse» finden.

HUGO JOST-HEDIGER

Jurat

E-mail: hugojost@bluewin.ch

Homepage: www.jurat-sternwarte.ch

Achtung:

■ Sonnenbeobachtung ist enorm gefährlich. Nur mit ausreichendem Sonnenschutz beobachten. Sie können sonst erblinden.

Bild 2: So sieht es im umkehrenden astronomischen Fernrohr mit dem Zenitprisma aus. Achtung: nie mit dem ungeschützten Auge beobachten.

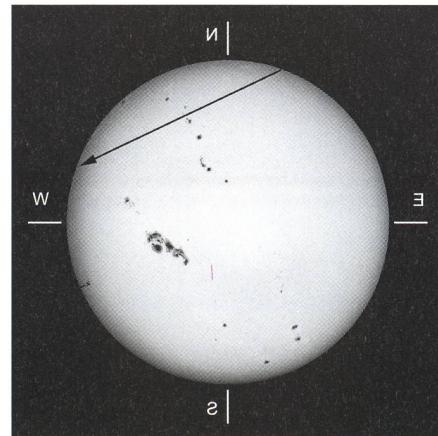
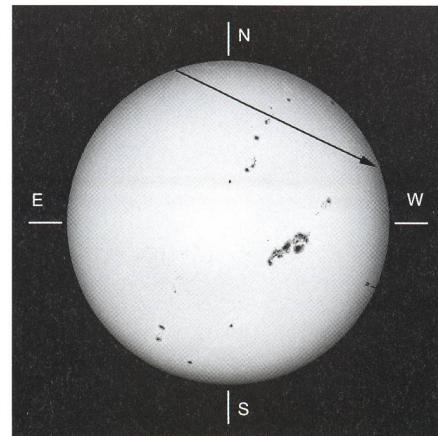


Bild 3: So sieht es im umkehrenden astronomischen Fernrohr mit dem Zenitprisma aus. Achtung: nie mit dem ungeschützten Auge beobachten.



**Beobachtungsprotokoll Merkur
2003, Angaben Beobachter**

Name:

Adresse :

Telefonnummer:

Email:

Beobachtungsort

Name, Adresse

Geografische Koordinaten
[Landeskarte oder geografische Länge,
Breite]

Höhe über Meer [m]

Verwendete Uhr
[Funk Uhr, Computerzeit, Armbanduhr]
Zeitsynchronisation
Wurde die Zeit synchronisiert?
Wenn ja, wie? (bitte beschreiben)

Zeitbasis (Achtung: Alle Zeiten in Lokalzeit)

**Beobachtungsqualität /
observation quality**

Da es sich beim Venustransit um ein seltenes Ereignis handelt, kann die Qualitätsbeurteilung nicht vorgängig geübt werden. Die Beobachtungsqualität wird deshalb wie folgt definiert:

- Sehr gut;
- Gut;
- Befriedigend;
- Schlecht;
- Wertlos

Beobachtungsinstrumente

Instrumententyp

Linsenfernrohr
Spiegelteleskop
Maksutov/Schmid
Anderes (bitte beschreiben)

Instrumenten Daten

Brennweite [mm]
Durchmesser [mm]
Öffnungsverhältnis [f/x]

Okular

Brennweite [mm]
Vergrößerung [x]

Bei Projektion

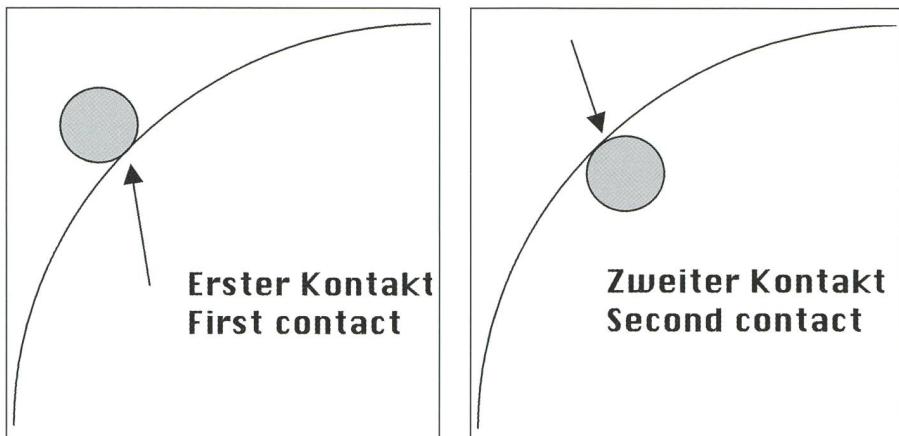
Durchmesser des Sonnenbildes [mm]
Vergrößerung [x]

Filter

Folienfilter
Glasfilter
Pentaprism
Dichte [x]
Anderes Filter [beschreiben]

Erster und zweiter Kontakt

Kontaktzeitpunkte

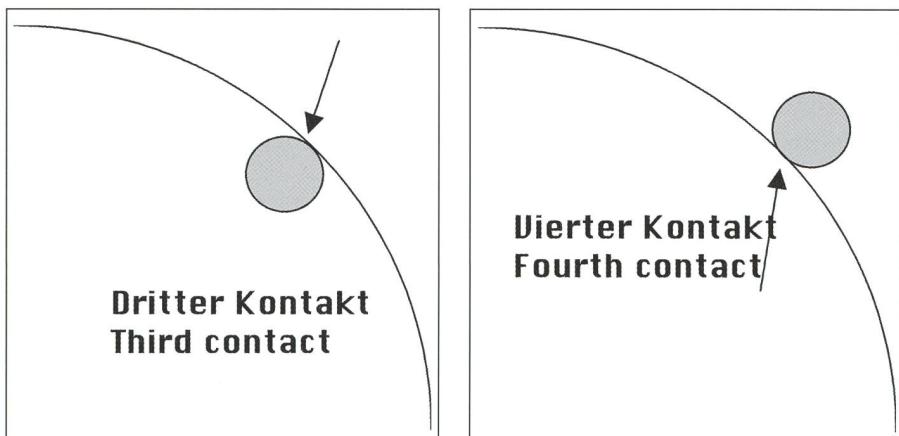


Bestimmung des Zeitpunktes, wenn die Venusscheibe den Rand der Sonne von aussen berührt (erster Kontakt) und von innen berührt (zweiter Kontakt).

| | Erster Kontakt Zeit [hh:mm:ss] | Qualität | Zweiter Kontakt Zeit [hh:mm:ss] | Qualität |
|--|--|----------|---|----------|
| Könnte jetzt sein Vermutlich gerade jetzt Vermutlich erfolgt Sicher erfolgt | | | | |

Dritter und vierter Kontakt

Kontaktzeitpunkte



Bestimmung des Zeitpunktes, wenn die Venusscheibe den Rand der Sonne von innen berührt (dritter Kontakt) und von aussen berührt (vierter Kontakt)

| | Dritter Kontakt Zeit [hh:mm:ss] | Qualität | Vierter Kontakt Zeit [hh:mm:ss] | Qualität |
|--|---|----------|---|----------|
| Könnte jetzt sein Vermutlich gerade jetzt Vermutlich erfolgt Sicher erfolgt | | | | |