

**Zeitschrift:** Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft  
**Band:** - (1955)  
**Heft:** 49/50

**Artikel:** Komet Honda 1955g  
**Autor:** Lienhard, J.  
**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-900431>

### **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.](#)

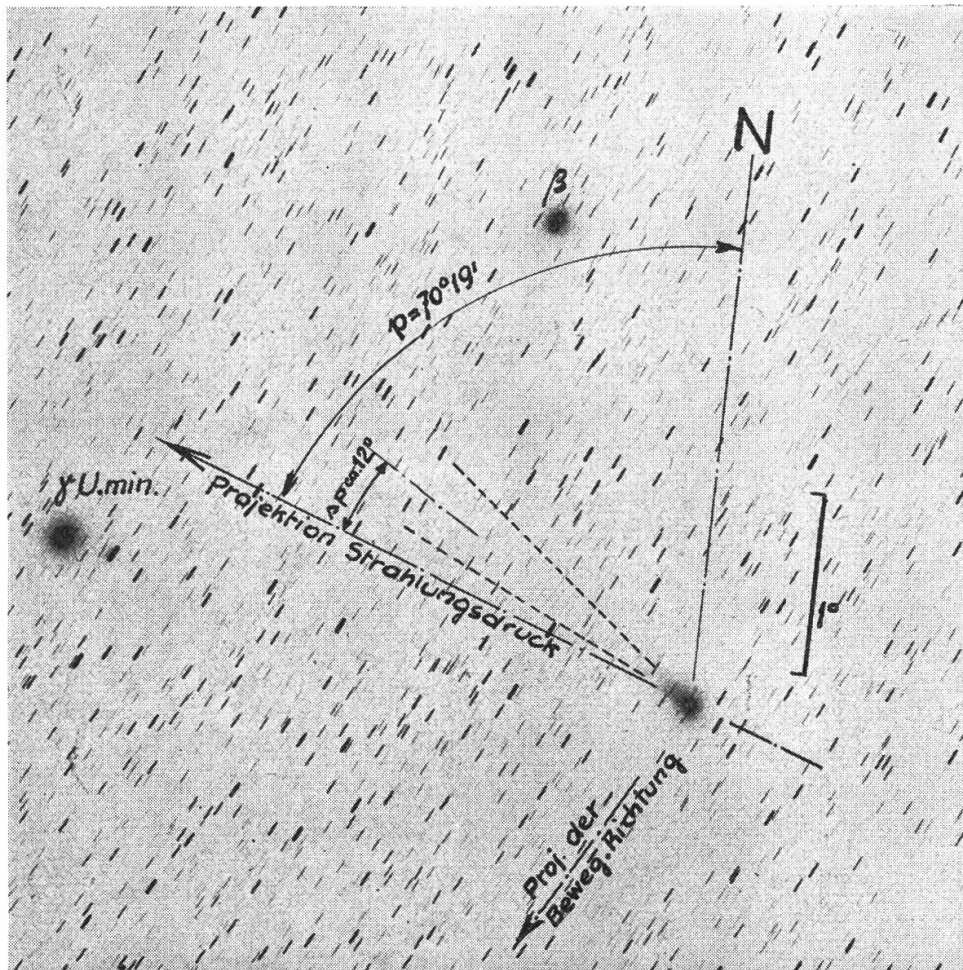
### **Terms of use**

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:** 01.11.2024

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

## Komet Honda 1955 g



Komet Honda 1955 g 24. 8. 55 21.55 MEZ Bel. 30 Min.  
(Astrophot. Station Innertkirchen)

Der sich in Sonnennähe erwärmende Kometenkopf strahlt ihm anhaftende Moleküle radial ab. Zufolge des Strahlungsdruckes der Sonne werden diese Moleküle vom Kometenkopf «weggeblasen»; sie bilden den Kometenschweif, der somit in Richtung des Strahlungsdruckes liegen sollte.

Infolge des Bewegungsgesetzes und infolge Bremsung der Schweifmoleküle an der interstellaren Materie (Abgabe von Bewegungsenergie) bleibt der Schweif hinter der Richtung des Strahlungsdruckes zurück. Im vorliegenden Falle zeigt die Aufnahme eine Abweichung von ca.  $12^\circ$  in der Projektion.

J. Lienhard, Innertkirchen