

Werk

Label: Abstract

Jahr: 1947

PURL: https://resolver.sub.uni-goettingen.de/purl?31311028X_0072|log42

Kontakt/Contact

Digizeitschriften e.V.
SUB Göttingen
Platz der Göttinger Sieben 1
37073 Göttingen

✉ info@digizeitschriften.de

Note ajoutée à la correction des épreuves: La discussion détaillée du nouveau matériel d'observation rend probable l'existence du type de visibilité F qui remplace sur nos courbes le type A. La visibilité du type F commence à la fin de fusion et finit au début de vaporisation. On trouve pour lod $M_d:M_a = 0,23$ pour les sidérites et $= 0,20$ pour les aérolithes.

Bibliographie.

1. E. Öpik: Basis of the physical theory of meteor phenomena, Publ. Obs. Tartu, 29 (1937) No. 5.
2. R. Durrer: Metalurgie des Eisens, Berlin 1943.
3. J. D'Ans et E. Lax: Taschenbuch für Chemiker, Berlin 1943.
4. Landolt-Börnstein: Physikalisch-Chemische Tafeln.
5. F. Link et V. Bumba: En manuscript.

Observatoire National, Ondřejov près de Prague, Tchécoslovaquie.

*

Tepelné konstanty meteoritů.

(Obsah předešlého článku.)

V průběhu meteorického zjevu lze rozeznávat několik fází znázorněných schematicky na obr. 1 a souvisejících úzce s tepelnými konstantami meteorického materiálu. Tyto konstanty lze určit na základě laboratorních měření. Ze statistik výšek zážehů a zhasnutí téměř 2000 meteorů lze nalézt (obr. 2) typy viditelnosti z obr. 1 a kromě toho kontrolovati různé hypotézy týkající se hustoty vysoké atmosféry. Napříště bude možno z výšky zážehu a zhasnutí meteorů — hlavně slabších — určit jejich typ viditelnosti, po případě i jejich složení v alternativě kamené nebo železné. Tím je vlastně dána možnost jakési tepelné analýsy meteorů v případech, kdy pro nedostatek světla selhává spektrální analýsa.