

DI Orionis ($5^{\text{h}} 30^{\text{m}} 11^{\text{s}} - 8^{\circ} 29'.2$).

Entdeckt von **Wolf** und bestätigt von **Reinmuth**. Sonst ist über diesen Stern nichts bekannt.

LITERATUR: **Wolf**, Entdeckungsanzeige [AN 222.335]. — **Reinmuth**, Bb. [AN 238.333].

DK Orionis ($5^{\text{h}} 35^{\text{m}} 21^{\text{s}} - 7^{\circ} 13'.1$).

Von **Reinmuth** als veränderlich zwischen $14^{\text{m}}.5$ und 16^{m} ph. erkannt.

LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 238.333].

DL Orionis ($5^{\text{h}} 36^{\text{m}} 37^{\text{s}} - 8^{\circ} 9'.0$).

Entdeckt von **Wolf** und von **Reinmuth** bestätigt, veränderlich zwischen den Grenzen $12^{\text{m}}.8$ und $13^{\text{m}}.7$ ph.

LITERATUR: **Wolf**, Entdeckungsanzeige [AN 222.335]. — **Reinmuth**, Bb. [AN 238.333]. — **Böhme**, Bb.* [AN 268.74].

DM Orionis ($5^{\text{h}} 38^{\text{m}} 44^{\text{s}} - 5^{\circ} 6'.8$).

Entdeckt von **M. und G. Wolf**, bestätigt von **Reinmuth**. Veränderlich in den Grenzen $12^{\text{m}}.3$ und $15^{\text{m}}.0$ ph.

LITERATUR: **M. und G. Wolf**, Entdeckungsanzeige [AN 171.77]. — **Reinmuth**, Bb. [AN 238.333].

DN Orionis ($5^{\text{h}} 54^{\text{m}} 57^{\text{s}} + 10^{\circ} 12'.7$) = **BD** + $10^{\circ} 9'67$ ($9^{\text{m}}.0$) = **AG Lpz I** 1936 ($8^{\text{m}}.6$) = **HD** 40 632 (A).

Vergleichsternhelligkeiten von **Hoffmeister** (AN 238.17). — Bild der Lichtkurve von **S. Gaposchkin** (HB 919).

Hoffmeister gab für diesen von ihm entdeckten Algolstern die Elemente: $\text{Min.} = 242\ 5502.60 + 12^{\text{d}}964/n \cdot E$, wobei für n nur der Wert 1 oder 2 in Betracht kommen kann. **Kukarkin** hat die Elemente bestätigt und sie auf Grund eigener Beobachtungen geringfügig verbessert. Später hat **Lause** die Elemente bekannt gegeben: $\text{Min.} = 242\ 5502.58 + 12^{\text{d}}9652 \cdot E$. Er hat im Minimum eine konstante Phase von $0^{\text{d}}.33$ beobachtet. Neuerdings hat **S. Gaposchkin** sich mit dem Stern eingehender beschäftigt. Er gibt die Elemente: $\text{Min.} = 242\ 8497.792 + 12^{\text{d}}966\ 258 \cdot E$. Im Maximum beträgt die Helligkeit $9^{\text{m}}.82$; im Hauptminimum $10^{\text{m}}.92$; im Nebenminimum $9^{\text{m}}.89$ ph. Für die Dauer der konstanten Phase erhält er $0^{\text{d}}.44$, für die Dauer der ganzen Bedeckung $1^{\text{d}}.01$. Ferner berechnete **S. Gaposchkin** die relativen Dimensionen und erhielt $r_1 = 0.19a$; $r_2 = 0.06a$; $L_1 = 0.37$; $i = 85^{\circ}.5$ und $\gamma = 17.1$. **O. Struve** teilte in zwei Arbeiten die Ergebnisse seiner spektrographischen Untersuchungen mit: Die Radialgeschwindigkeitsmessungen lassen sich nur mit der 13tägigen Periode darstellen, n ist also 1. Aus der Radialgeschwindigkeitskurve ergibt sich eine Kreisbahn; $K_1 = 13$ km/sec, die Massenfunktion ist $0.003 \odot$ und $a_1 \sin i = 2.32 \cdot 10^6$ km. In seiner zweiten Arbeit, in der **Struve** besonders auf das Auftreten von Emissionslinien bei diskreten Phasenstellen hinweist, gibt er für K_1 den Wert < 15 km/sec und läßt die anderen Größen unbestimmt. Die Spektren der beiden Komponenten sind A2 und gF5.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 236.233]. — Bb. Elemente [AN 238.17]. — **Kukarkin**, Bb.* Min. Elemente [VS 2.50]. — **Selivanov**, Bb.* Min. [Tadjik Circ 1]. — **Lause**, Min. Lichtkurve. Periode [AN 264.111]. — **S. Gaposchkin**, Elemente. Lichtkurve. Systemkonstanten [HB 919]. — **O. Struve**, spektroskopische Bahn [ApJ 104.253; 106.92]. — **Merrill und Burwell**, Sp. [ApJ 110.390].

DO Orionis ($5^{\text{h}} 56^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 15^{\circ} 23'.2$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (Sonn Mitt 16).