

LITERATUR: **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 882]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 233.33; 238.17]. — Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — **Böhme**, Bb.\* [AN 268.74].

**DE Orionis** ( $6^h 16^m 8^s + 10^\circ 59'.0$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (Sonn Mitt 15).

Von **Hoffmeister** entdeckt und als Algolart erkannt. Die beobachteten Minima lassen sich durch die Formel:  $\text{Min.} = 242\,5235.37 + 9^d 241 \cdot E$  darstellen. Die Lichtkurve zeigt im Minimum eine konstante Phase von  $0^d.3$  Länge. Möglicherweise ist die Periode ein Vielfaches der wahren, nach **Hoffmeister** sind  $\frac{1}{2}P$  und  $\frac{1}{3}P$  möglich, nicht jedoch  $\frac{1}{4}P$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $14^m.5$  und  $16^m.4$  ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 233.33]. — Elemente. Bb. Min. [AN 238.25].

**DF Orionis** ( $6^h 18^m 29^s + 11^\circ 45'.4$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (Sonn Mitt 15). — Vergleichsternhelligkeiten von **Parénago** (VS 4.153). — Bild der Lichtkurve von **Hoffmeister** (AN 238.23).

Dieser  $\delta$  Cephei-Stern wurde von **Hoffmeister** entdeckt; er gab die ersten Elemente:  $\text{Max.} = 242\,5243.69 + 3^d 1809 \cdot E$ ;  $M - m = 0^d.75$ . Aus seinen und **Hoffmeisters** Beobachtungen bekommt **Parénago** eine etwas kürzere Periode, so daß seine Elemente lauten:  $\text{Max.} = 242\,5243.73 + 3^d 180\,452 \cdot E$ ; im AVK 48 aber gab der gleiche Autor dann die fast mit **Hoffmeister** identischen Elemente:  $\text{Max.} = 242\,5243.69 + 3^d 1807 \cdot E$ ;  $M - m = 0^d.76$ . Auch **Oosterhoff** hat sich mit dem Stern beschäftigt und gelangt zu den Elementen:  $\text{Max.} = 242\,5953.02 + 3^d 180\,98 \cdot E$ . Aus einem Vergleich dieser Elemente mit allen veröffentlichten Maximumsepochen kann man schließen, daß diese Periode etwas zu lang ist; ihr Wert dürfte sehr nahe bei  $3^d 180\,90$  liegen. Die Lichtkurve verläuft ihrem Periodenwert entsprechend glatt,  $\varepsilon = 0^p.24$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $13^m.8$  und  $14^m.8$  ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 233.33]. — Bb.\* Max. Elemente [AN 238.26]. — Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — **Parénago**, Bb. Max. Elemente [VS 4.153]. — **Oosterhoff**, Max. Elemente [HB 900].

**DG Orionis** ( $4^h 57^m 46^s + 7^\circ 3'.7$ ).

Über diesen von **Ross** entdeckten Veränderlichen ist nur bekannt geworden, daß er 1928 Febr. (**Selivanov**) und 1931 Okt-Nov (**Morgenroth**) gesehen werden konnte. **Morgenroth** vermutete daher, daß es sich um einen Mirastern handle. Grenzen des Lichtwechsels:  $13^m$  und  $16^m$  ph.

LITERATUR: **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 875]. — **Selivanov**, Bb.\* [VS 1, 12.4; Mirov Bull 24]. — **Morgenroth** [bfl. Mitt.]. — **Böhme**, Bb.\* [AN 268.74].

**DH Orionis** ( $5^h 21^m 5^s - 0^\circ 21'.7$ ) = BD -  $0^\circ 947$  ( $9^m.5$ ).

Entdeckt von **Hoffmeister** und als langsam veränderlich bezeichnet. In den Jahren 1930 bis 1935 von **Esch** und **Lause** beobachtet. Letzterer gibt die Elemente:  $\text{Max.} = 242\,6066 + 165^d \cdot E$ ;  $M - m = 65^d$ ; im AVK 48 geben **Kukarkin** und **Parénago**:  $\text{Max.} = 242\,6727 + 165^d.3 \cdot E$ ;  $M - m = 66^d$ . Mit keinem der Elementensysteme gelingt eine ganz befriedigende Darstellung; vermutlich ist der Lichtwechsel nicht sehr regelmäßig. Grenzen des Lichtwechsels:  $9^m.4$  und  $11^m.7$  vis. Spektrum Mre.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 236.233]. — **Esch**, Max. Min. [BZ 12.48]. — Max. J. T. 242 6235  $\pm$ ; 6401; 6740; 7077; 7411; 7721; 7873 [bfl. Mitt.]. — **Lause**, Max. Elemente [BZ 12.54; 13.38]. — **Kukarkin** und **Parénago**, Elemente [AVK 48]. — **Fehrenbach**, Sp. Bb. [Haut Prov Publ Nr. 17].  
Spektrum [Dearb Ann 5, 1A].