

der nächsten Jahre wechselte er langsam nach F8 bis Go Ia. Der Stern hat im Vergleich zu seinem Spektraltypus eine merkliche Gelbfärbung, die auf eine beträchtliche Totalabsorption hinweist. Möglicherweise beträgt sie im photographischen Bereich 3^m8 .

Die Zuordnung von FU Orionis zu einer der bekannten Klassen der Veränderlichen ist etwas schwierig. Seiner Lichtkurve nach gehört er sicherlich zum Komplex der neuen Sterne und zwar zur Unterklasse der Novae, die ihre Phasen sehr langsam durchlaufen. Es darf bei dieser Zuordnung jedoch nicht übersehen werden, daß im Spektrum von FU Orionis Emissionen, die für diese Sterne so charakteristisch sind, nicht beobachtet werden konnten.

LITERATUR: Wachmann, Entdeckungsanzeige [BZ 21.12 (1939); Obs 62.56 (1939); IAU Circ 738 (1939); NAT 20.29 (1939)]. — längere Beschreibung der gesamten Erscheinung [ZAp 35.74 (1954)]. — Dick und Wahl, Farbe [BZ 21.13 (1939)]. — Beyer, Bb. [BZ 21.13; 17; 61 (1939)]. — Walter, Bb. [BZ 21.13 (1939)]. — Polarisation im Nebel [ZAp 20.256 (1941)]. — Morgenroth, Bb. [BZ 21.17; 22 (1939)]. — Beschreibung [Sterne 19.59 (1940)]. — Bem. [IAU Circ 740 (1939)]. — Wachtl, Bb. [BZ 21.17 (1939)]. — Zinner, Bb. [BZ 21.17 (1939)]. — Classen, Bb. [BZ 21.17 (1939)]. — Loreta, Bb. [BZ 21.37; 52; 60; 105; 117 (1939); 22.12; 23; 36; 68; 96 (1940); 23.42; 106; 146 (1941); 24.26; 57; 86 (1942); 25.75 (1943)]. — Bb.* [SAI 15.159 (1942)]. — AAVSO, Bb. [HA 110.13; 50; 75 (1941)]. — Hirose, Bb. [Tokyo Bull 352 (1939)]. — Terwangne, Bb. [Gaz astr 26.41 (1939)]. — Bertaud, Vergleich mit RT Ser [BSAF 59.81 (1943)]. — Bem. [BSAF 59.140 (1943)]. — Bb. [JO 30.4 (1947)]. — Ashbrook, Bb. [AJ 58.176 (1953)]. — Hoffleit, Bb. Vergleich mit η Car, RT Ser und R Mon [HB 911 (1939)]. — Hachenberg und Wellmann, Sp. [BZ 21.13 (1939)]. — Verfärbung [AN 268.213 (1939)]. — Wellmann, Sp. R.G. [NblAZ 5.11 (1951); ZAp 29.154 (1951)]. — Keenan, Sp. [HAC 472; IAU Circ 749 (1939)]. — Sp. Farbenexzeß [AAS 9.302 (1939)]. — Struve, Sp. Nebel [BZ 21.60 (1939)]. — Mc Laughlin, Sp. R.G. [AAS 10.275 (1941)]. — Raumkoordinaten [AJ 51.139 (1945)]. — Dickvoss, Nebel [BZ 21.30 (1939); IAU Circ 750 (1939)]. — Graff, Bb. Nebel [BZ 21.37 (1939)]. — Shajn und Hase, Stern und Nebel [IAU Trans 8.852 (1952); Krim Isw 10.207 (1953)]. — Wenzel, Bem. [Sterne 31.69 (1955)]. — Cholopov, Art [RAJ 36.295 (1959)]. — Campbell, Bem. [PA 47.335 (1939)]. — Schorr, Sp.* Bb.* [JB Hamburg 1940]. — Herbig, Sp.* [Mt Wils Rep 1951/52 S. 11]. — Siehe auch: Coelum 10.106 (1940); Sky Tel 6.88 (1947); BSAF 53.230 (1939); 70.193 (1956)].

FV Orionis ($4^h 45^m 20^s + 3^\circ 37'5$).

Als RR Lyrae-Veränderlicher von Hanley und Shapley entdeckt. Die Periode beträgt $0^d.552 18$. Grenzen des Lichtwechsels $15^m.5$ und $16^m.3$ ph.

LITERATUR: Hanley und Shapley, Entdeckungsanzeige. Art. Periode [HB 913 (1940)]. — Shapley und Hearn, Entfernung [HR 367 (1952)].

FW Orionis ($4^h 47^m 58^s - 1^\circ 20'7$).

Dieser Veränderliche wurde von Hanley und Shapley entdeckt; halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $14^m.0$ und $15^m.0$ ph.

LITERATUR: Hanley und Shapley, Entdeckungsanzeige. Art [HB 913 (1940)].

FX Orionis ($5^h 36^m 12^s + 14^\circ 45'9$) = BD + $14^\circ 985$ ($9^m.0$).

Bild der Lichtkurve von Kaho (Tokyo Rep 7.144, 1940).

Als veränderlich von Hoffmeister entdeckt, vermutlich langperiodisch. Nach Kaho liegt halbperiodischer Lichtwechsel in den Grenzen $8^m.2$ und $10^m.4$ vis. vor. Spektrum M3.

LITERATUR: Hoffmeister, Entdeckungsanzeige. Art [AN 253.197 (1934)]. — Kaho, Art [Tokyo Rep 7.144 (1940); Tokyo Bull 463 (1940)].

FY Orionis ($6^h 14^m 4^s + 15^\circ 21'6$).

Bei dem von Oosterhoff entdeckten Veränderlichen handelt es sich nach Hoffmeister um einen Bedeckungsstern. Grenzen des Lichtwechsels $15^m.2$ und $17^m.1$ ph.

LITERATUR: Oosterhoff, Entdeckungsanzeige [ApJ 83.370 (1936)]. — Hoffmeister, Min. Art. Bem. [MVS 80 (1944)].