

165<sup>d</sup> (1912-1917), 181<sup>d</sup> (1919-1923), 155<sup>d</sup> (1924-1926) und 195<sup>d</sup> (1931-1934). Doch sind die Abweichungen der Darstellung sehr groß. Die ziemlich unregelmäßige Natur des Lichtwechsels wird auch durch die Untersuchung von Parenago bestätigt. Der Stern ist als ein Vertreter des  $\mu$  Cephei-Typus anzusehen. Spektrum nach Sanford No.

LITERATUR: Brun, 123 Beob. [Lyon Bull 10.117A]. — Hoffmeister, 63 Beob. [Potsdam Publ 87.52]. — Luyten, 32 Beob. [Leiden Ann 13.2.24; PA 25; 26]. — Leiner, 170 Beob.\* [VJS 63.190]. — Jost, 13 Beob. [Potsdam Publ 87.53]. — Doberck, 25 Beob. [JO 8.12]. — Hassenstein, 94 Beob. 23 Max. 23 Min. Bearbeitung des Lichtwechsels bis 1926 [Potsdam Publ 87.10; 47]. — 104 Beob.\* [VJS 70.191]. — Johansson, 76 Beob. [NAT 7.33]. — Hopmann, 4 kolorimetrische Beob. [AN 54.15]. — Parenago, 177 Beob. Diskussion des Lichtwechsels [Bull Obs Corp 6; NNVS 29-30]. — Egelund, 20 Beob.\* [NAT 14.146]. — AAVSO, Beob. [PA 43]. — FPANN, 232 Beob.\* [NNVS 12; 25-26]. — Rufus, Spektrum [Mich Publ 2.109]. — Sanford, Spektrum. Radialgeschwindigkeit [ApJ 82.211]. — Moore, Radialgeschwindigkeit [Lick Publ 18.158]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814].

Hassenstein.

### 1101. UY Draconis (17<sup>h</sup> 54<sup>m</sup> 51<sup>s</sup> + 58° 13'5) = ADS 10937.

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd<sub>25</sub>). — Karte der Umgebung von Hagen (ASV 4 bei T Draconis; vgl. Spec Vat 11.64). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.279) und Graff\* (VJS 63.166).

Im Gegensatz zu Hartwig fand Graff, daß der Stern rein weiß ist, Farbe 0:5, während der Nachbar T Draconis die Farbe 7:5 hat. Die für einen weißen Stern sehr ungewöhnliche Periode von 400<sup>d</sup> konnte Graff photometrisch nicht bestätigen, von Februar bis November 1924 war er nahe konstant 10<sup>m</sup>.7. Graff vermutet, daß bei dem angenommenen Lichtwechsel eine rein physiologische Beeinflussung durch den engen Begleiter vorliegt und daß der Stern unveränderlich ist. Die Größenangaben der übrigen Beobachter zeigen zwar Schwankungen von etwa 1<sup>m</sup> - 1½<sup>m</sup>, denen aber aus dem angegebenen Grunde nicht viel Gewicht beizulegen ist. Auch Campbell bezweifelt die Veränderlichkeit, hält sie jedenfalls, wenn überhaupt vorhanden, für gering und unregelmäßig. Doberck gibt für den Stern nur eine mittlere Helligkeit an.

LITERATUR: Graff, Farbe [BZ 6.11]. — Vermutlich unveränderlich [BZ 6.61]. — Doberck, Mittlere Helligkeit JO 2.126]. — Plakidis u. a., 51 Beob. [Athen Ann 10.13; 11.10]. — Campbell, Veränderlichkeit gering [HC 296; 318; 329; 367]. — AAVSO, Beob. [PA 26-43]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 4-13; BAF 1-4]. — Hartwig, 47 Beob. [Bamb Veröff 1.454; 579].

### 1324. UZ Draconis (19<sup>h</sup> 26<sup>m</sup> 11<sup>s</sup> + 68° 44'1).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd<sub>25</sub>). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff\* (VJS 63.164).

Enebo leitete aus seinen neueren Beobachtungen die Elemente ab: Min. = 2419429.306 + 1<sup>d</sup>630632 · E. Kordylewski hat aus allen bis 1934 erhaltenen Beobachtungen als verbesserten Periodenwert 1<sup>d</sup>63065 erhalten, der sich von Enebos Wert nur wenig unterscheidet. Nach den photometrischen Messungen von Himpel beträgt die Amplitude des Hauptminimums 0<sup>m</sup>.52, die Dauer der Konstanz im Hauptminimum 1<sup>h</sup>. Nach Himpel ist ein Nebenminimum von 0<sup>m</sup>.10 Amplitude vorhanden.

LITERATUR: Enebo, 5 Min. Elemente [AN 5206]. — Zinner, 16 Beob.\* [ErgAN 4.3, Nr. 302]. — Zesewitsch, Periode veränderlich [BZ 8.37]. — Elemente [Mirov Bull 4]. — Jacchia, 1 Min. [AAc 1.108]. — Kordylewski, Ephemeridenkorrektur [SAC 3.47]. — Elemente [SAC 12.43; AAc 2.73]. — McLaughlin, Beob.\* [PA 35.105]. — Hoffmeister, 7 Beob.\* [Sonn Mitt 20]. — Jost, 8 Beob.\* [VJS 58.122; 59.118]. — Himpel, Beob.\* [AN 6028].

Hellerich.

### 682. VV Draconis (12<sup>h</sup> 12<sup>m</sup> 46<sup>s</sup> + 69° 48'6).

Ort bestimmt von Ambolt (Lund Medd II, 47<sup>a</sup>).

LITERATUR: Hassenstein, Beob.\* [VJS 60.117].