

Nachdem von **Hartwig** der Ort des Sterns falsch bestimmt wurde, teilte **Esch** den genäherten Wert des richtigen Orts mit. Auch der von **R. E. Wilson** bestimmte Ort bezieht sich nicht auf TZ Pegasi, ebensowenig der von **Palmér** mitgeteilte. Im **ASV 9** ist der richtige Ort angegeben:  $\alpha_{1950} = 21^{\text{h}} 6^{\text{m}} 37^{\text{s}}$ ,  $\delta_{1950} = +15^{\circ} 49'.2$ . Die von **Cannon** vermutete Periode von  $122^{\text{d}}$  konnte von den späteren Beobachtern nicht bestätigt werden. **Esch** gab als erster die Elemente:  $\text{Max.} = 242\,3739 + 220^{\text{d}} \cdot E$ , aus weiteren Beobachtungen hielt er eine kürzere Periode ( $216^{\text{d}}$ ) für möglich. Es sind nur noch zwei Maxima bekannt geworden: nämlich J. T. 243 0593 (**Jäger**), bzw. J. T. 243 0633 (**Welker**) und  $\text{Max. J. T. } 243\,2091$ . Daraus kann geschlossen werden, daß der mittlere Wert der Periode doch näher an  $220^{\text{d}}$  liegen wird. Grenzen des Lichtwechsels:  $10^{\text{m}}1$  und  $[14^{\text{m}}0 \text{ ph.}]$ . Spektrum **M3e**.

LITERATUR: **Esch**, Ortsberichtigung [BZ 5.43]. — Elemente [AN 228.334]. —  $\text{Max. J. T. } 242\,4819; 5035; 6979; 7620; 8025$ ; Periode [bfl. Mitt.]. — Bb. [Spec Vat Ric 1.287]. — **Hartwig**, (falscher) Ort [VJS 54.283]. — **Palmér**, (falscher) Ort [Lund Medd II, 66]. — **EB**. [Lund Medd II, 118]. — **R. E. Wilson**, (falscher) Ort. **EB**. [AJ 1105]. — **Haas**, Bb. [AN 228.81]. — **Ludendorff**, Bem. [AN 222.17]. — **Welker**,  $\text{Max. J. T. } 243\,0633; 2091$  [bfl. Mitt.]. — **Jäger**,  $\text{Max. [MVS 46]}$ . — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.324]. — **R. E. Wilson** und **Merrill**, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.248].  
Spektrum [HC 167; HA 56.208; 79.191].

### 1530. UU Pegasi ( $21^{\text{h}} 26^{\text{m}} 13^{\text{s}} + 10^{\circ} 42'.9$ ).

Ort bestimmt von **Dubrowski** und **Musselius** (AN 223.60). — Umgebungskarte von **Stein** (ASV 9) und **Esch** (Spec Vat Ric 1.291). — Vergleichsternhelligkeiten von **Stein** (ASV 9).  
Aus den von **Esch** beobachteten Maxima erhält man die Elemente:  $\text{Max.} = 242\,3658 + 453^{\text{d}} \cdot E$ ; aus den 21 bis zum letzten beobachteten Maximum verflorenen Epochen ergibt sich die Periode zu  $455^{\text{d}}5$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $11^{\text{m}}1$  und  $[14^{\text{m}} \text{ ph.}]$ . Spektrum **M7e**.

LITERATUR: **Balanowsky**, Bb. [Pulk Bull 8.32]. — **Ludendorff**, Bem. [AN 220.155]. — **Esch**,  $\text{Max. J. T. } 242\,3676; 4114; 4526; 5029; 5479; 5929; 7743$  [bfl. Mitt.]. — Bb. [Spec Vat Ric 1.291]. — **Parenago**, Bb.\* [VS 3.11]. — **Hoffmeister**, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.324].  
Spektrum [HA 79.192].

### 1566. UV Pegasi ( $21^{\text{h}} 59^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 35^{\circ} 16'.5$ ) = HD 209 655 (A0).

Ort bestimmt von **Palmér** (Lund Medd II, 66; 103.166), **Bac** (Lyon Publ 1, 11) und **R. E. Wilson** (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von **Beyer** (AN 263.82) und **Hartwig** (Bamb Veröff 1.303).

**Hoffmeister** und **Beyer** bezweifeln die Veränderlichkeit dieses Sterns, dagegen vermutet **Zinner** unperiodischen Lichtwechsel zwischen  $8^{\text{m}}4$  und  $9^{\text{m}}0 \text{ vis.}$  Spektrum **A0**.

LITERATUR: **Hoffmeister**, konstant [AN 208.240]. — Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — **Beyer**, Bb. BV. oder konstant [AN 263.82]. — **Zinner**, Bb.\* [Erg AN 4, 3; VJS 69.165]. — **Prager**, Bb. [VBB 4.163]. — **Tass**, Bb.\* [VJS 67.183]. — **Hartwig**, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — **Esch**, Bb.\* [VJS 70.268]. — **Palmér**, **EB**. [Lund Medd II, 103.166]. — **R. E. Wilson**, **EB**. [AJ 1105].

### 1589. UW Pegasi ( $22^{\text{h}} 13^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 2^{\circ} 13'.8$ ).

Ort bestimmt von **Dolberg** (Bgd<sub>25</sub>), **Musselius** (AN 223.60) und **Palmér** (Lund Circ 12; Lund Medd II, 103.166). — Vergleichsternhelligkeiten von **Beyer** (Erg AN 8, 3.65).

**Beyer** konnte eine Periode von  $185^{\text{d}}$  nicht bestätigen, er bezeichnete den Lichtwechsel als vermutlich halbperiodisch, die mittlere Zyklenlänge beträgt  $106^{\text{d}}$ . Grenzen des Lichtwechsels  $8^{\text{m}}7$  und  $9^{\text{m}}9 \text{ vis.}$ ; es treten aber auch Wellen mit nur  $0^{\text{m}}1$  Amplitude auf. Spektrum **M5**.

LITERATUR: **Zinner**, Bb.\* [Erg AN 4.3]. — **Beyer**, Min. [BZ 6.23; 7.30]. — Bb.  $\text{Max. Min. Periode [Erg AN 8, 3.65]}$ . — **Esch**,  $\text{Max. J. T. } 242\,6634; 6936$  [bfl. Mitt.]. — Bb.\* [VJS 70.268]. — **Dolberg**, Bb. [Bgd<sub>25</sub>]. — **AAVSO**, Bb. [PA 37.172]. — **Böhme**, Bb.\* [AN 269.239; 273]. — **Palmér**, **EB**. [Lund Medd II, 103.166]. — **R. E. Wilson**, **EB**. [ApJ 96.374]. — **Judkina**, **EB**. [VS 6.280]. — **Joy**, R.G. Sp. abs. Helligkeit [ApJ 96.355].  
Spektrum [HA 79.193]