Nota sobre la longitud de onda de la raya verde (1474 K) del espectro de la corona solar.

En el vasto plan de observaciones del eclipse de sol de 28 de mayo de 1900, trazado por el director del Observatorio de Madrid, Sr. Iñiguez, fui encargado de determinar la posición relativa de la raya 1474 *K* del espectro coronal. Contribuyeron á esta observación los Srs. D. Ignacio Tarazona, profesor de la Universidad de Barcelona, y D. Octaviano Romeo aficionado muy inteligente en espectroscopia, que habian sido, á petición propia, agregados á la comisión del Observatorio.

Empleamos un celostato Grubb de 20 cm; un anteojo Steinheil de 12 cm de abertura y 1.80 m de distancia focal, y un espectroscopio Duboscq-Pellin de seis prismas, con micrómetro que aprecia 1 : 300 mm. En la observación solo se usaron tres prismas temiendo que mayor número absorviese demasiada luz.

Distribuimos el trabajo en la siguiente forma: Sr. Tarazona, cronòmetro y anotación de lecturas; Sr. Romeo, observación del espectro en los diez últimos segundos; y el que suscribe, observación espectral desde el principio y medidas micrométricas.

El cielo era purísimo, verdaderamente ideal. El espectroscopio estaba reglado para la mínima desviación de *E*, cayendo sobre la rendija el punto del disco solar correspondiente al primer contacto de la totalidad. Para la comparación y cálculos posteriores habiamos determinado, con todo rigor, la posición, en divisiones del micrómetro, de tres rayas bien conocidas, que en el espectro normal de Angström corresponden á λ 5327 (*Fe*), λ 5269 (*E*, promedio de E_1 y E_2) y λ 5183 (b_1). Correspondian estas rayas, en el micrómetro á las divisiones, 62, 208 y 433 respectivamente.

Llegado el momento de la totalidad apareció un espectro estrecho, continuo, de colores apagados, que permitia ver el hilo del micrómetro y aplicarlo sin auxilio de iluminación artificial. Y encima de esa zona, y prolongándose en la parte obscura, vi, á los pocos segundos, la raya verde (1474 *K*), destacándose bien, y en excelentes condiciones de medida. Apliqué el micrómetro sin pérdida de tiempo, siguiendo para mayor precisión, el procedimiento tangencial, é hice cuatro lecturas, dos á cada lado, cuyo promedio es 136.

Con esto quedaba determinada la posición en intervalos micrométricos, segun hizo Tholon para su espectro. Hice, no obstante, el cálculo de la longitud de onda, tomando, para las rayas de referencia, las longitudes de Angström, y he hallado para la raya verde (1474 *K*) $\lambda = 5297.3$.

Para que este resultado fuera comparable con el del eclipse de la India he repetido despues el cálculo, empleando las tablas de Rowland y la fórmula de Hartmann, segun hizo el prof. Campbell, y el resultado es $\lambda = 5298.7$.

Observatorio de Madrid, 1901 febrero.

Victoriano F. Ascarza.

Bahnen der kleinen Planeten (457) bis (463).

Von Prof. *J. Bauschinger.*

Von den von Prof. Wolf entdeckten Planeten (457) bis (463) sind im Rechen-Institut nachstehende Bahnen berechnet worden:

1) Planet (457) Alleghenia, berechnet von Herrn Dr. *Paetsch* aus Beobachtungen des Herrn Palisa von 1900 Sept. 21, Oct. 1, Oct. 28.

Epoche 1900 Oct. 28.5 M. Z. Berl.

$$\begin{aligned} M &= 351^\circ\ 0'\ 33''.8 \\ \varpi &= 129\ \ 8\ \ 30.3 \\ \Omega &= 250\ 37\ 59.4 \quad 1900.0 \\ i &= 12\ 52\ 30.6 \\ \varphi &= 10\ 20\ \ 2.3 \\ \mu &= 651''.8517 \\ \log a &= 0.490572 \end{aligned}$$

2) Planet (458) [1900 FK], berechnet von Herrn Dr. *Riem* aus Beobachtungen des Herrn Palisa von 1900 Sept. 23, Oct. 1, Oct. 28.

Epoche 1900 Oct. 28.5 M. Z. Berl.

$$\begin{aligned} M &= 337^\circ 54'\ 29''.8 \\ \varpi &= 272\ 45\ 25.4 \\ \Omega &= 135\ 55\ 33.5 \quad 1900.0 \\ i &= 12\ 36\ 38.0 \\ \varphi &= 14^\circ 11'\ 27''.8 \\ \mu &= 684''.198 \\ \log a &= 0.476550 \end{aligned}$$

3) Planet (459) [1900 FM], berechnet von *J. Bauschinger* aus photographischen Messungen des Herrn Wolf von 1900 Oct. 22, Nov. 12, Nov. 27.

Epoche 1900 Oct. 22.5 M. Z. Berl.

$$\begin{aligned} M &= 348^\circ 14'\ 27''.2 \\ \varpi &= 17\ 55\ 30.4 \\ \Omega &= 29\ 41\ 44.2 \quad 1900.0 \\ i &= 10\ 22\ 40.6 \\ \varphi &= 12\ 19\ 50.0 \\ \mu &= 832''.007 \\ \log a &= 0.419920 \end{aligned}$$

Die noch vorhandenen Beobachtungen werden durch diese Bahn wie folgt dargestellt (Beob. — Rechn.):

Heidelberg	Oct. 23	−0^s.09	+15''.8
Wien	Oct. 31	−0.51	+15.8
Heidelberg	Oct. 31	+0.07	+ 7.8
Heidelberg	Nov. 24	+0.07	−14.3

und weisen wohl noch auf kleine Uncorrectheiten der zu Grunde gelegten photographischen Messungen hin.

4) Planet (460) [1900 FN], berechnet von *J. Bauschinger* aus photographischen Messungen des Herrn Wolf von 1900 Oct. 22, Nov. 12, Nov. 27.