

die den Julianischen Kalender unverändert beibehalten haben, sind wir gegenwärtig bereits um 13^d im Datum voraus.

Der in der Gregorianischen Kalenderrechnung noch übrigbleibende Fehler beläuft sich erst in etwa 4000 Jahren auf einen vollen Tag, ist somit praktisch völlig belanglos.

Vierter Abschnitt.

Das Sonnensystem.

A. Die Sonne.

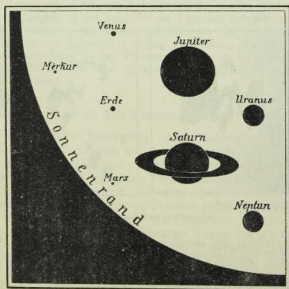
§ 17. **Entfernung und Größe der Sonne.** Die Sonne erscheint von der Erde aus gesehen als eine in blendendem Licht strahlende kreisförmige Scheibe, deren mittlerer Durchmesser fast genau 32' beträgt. Da sie trotz einer Achsendrehung (§ 18) unveränderlich die Kreisform zeigt, so muß sie die Gestalt einer Kugel ohne merkliche Abplattung besitzen. Um aus dem scheinbaren Durchmesser auf ihre wahre Größe schließen zu können, ist die Kenntnis ihrer Entfernung von der Erde notwendig.

An Stelle der Entfernung in irdischem Maß, pflegt man bei Himmelskörpern ihre sog. Horizontalparallaxe anzugeben.

Die Horizontalparallaxe eines Gestirns ist der Winkel, unter dem der äquatoriale Erdhalbmesser von dem Gestirn aus gesehen erscheint.

Die Entfernung eines Himmelskörpers in linearem Maß ergibt sich demnach durch Division der Länge des äquatorialen Erdhalbmessers durch den Sinus der Horizontalparallaxe.

Fig. 20.



Größe der Planeten im Vergleich zur Sonne.