bei Sonnenaufgang untergehen, und erst nach einem ganzen Jahre fällt der Aufgang beider wieder in dieselbe Zeit. Die Bewegung der Sonne ist daher von West nach Ost gerichtet.

28.

Man hat mit großer Genauigkeit die Lage der Sonnenbahn an der Himmelssphäre kennen gelernt, indem man aus der Beobachtung der Mittagshöhe der Sonne auf ihre Bewegung in der Richtung des Meridians, und aus dem Zeitunterschiede zwischen ihrer Eulmination und der eines Firsterns auf ihre Bewegung nach der Richtung der Parallelkreise schloß; denn die Resultirende beider Bewegungen gibt die Richtung der Sonnenbahn. Dadurch fand man, daß diese Bahn in einer Ebene liegt, die den Aequator schneidet, und gegen ihn unter einem Winkel geneigt ist, dessen Mittelwerth 23° 27' 47" beträgt. Der Durchschnitt dieser Ebene mit der Himmelssphäre gibt einen Kreis am Himmel, der Ecsiptik heißt, und dessen Neigung gegen den Aequator die Schiefe der Ecsiptik genannt wird.

29.

Die Puncte, wo die Ecliptik den Aequator schneidet, heis
ßen Aequinoctialpuncte, und zwar derjenige, in wels
chem sich die Sonne im Anfange des Frühlings besindet, Frühlingsäquinoctialpunct, der andere, den die Sonne im
Serbstanfange einnimmt, Herbstäquinoctialpunct. Der
nördlichste und südlichste Punct der Ecliptik heißt Solstitials
punct, und zwar jener Sommersolstitialpunct, und
dieser Wintersolstitialpunct, die durch sie gehenden Parallelkreise führen den Namen Wende kreise. Die Parallelkreise, in welchen die Pole der Ecliptik liegen, nennt man
die Polarkreise. Die Meridiane, welche durch die Solstitials und Aequinoctialpuncte gehen, heißen Colurnen.

Schon in den altesten Zeiten hat man die Ecliptik in zwölf gleiche Theile oder Zeichen getheilt, wovon also jedes In Grade enthält. Sie haben von den benachbarten Sternbildern die Namen: Widder, Stier, Zwillinge, Krebs, Löwe, Jungfrau, Wage, Scor-