

天界第十一號附錄(大正九年十二月廿四日第三種郵便物認可)
 (大正十年九月廿四日印刷同二十五日發行)

天文語彙

海老恒治編

(この部……續々)

さよくさより極距離(Polar Distance)。地球上の北極
 或は南極から或星迄の角距離を云ふ。普通は北極
 距離(North Polar Distance 或は略して N.P.D.)が用
 られる。

さよくころ極光(Aurorae)。オーロラを見よ。

さよくじく極軸(Polar Axis)。赤道儀式望遠鏡を支へ
 た軸の中で地球の廻轉軸に平行したものを極軸と
 云ふ。

さよくせい極星(Pole Star)。地球上に於て極に近く
 目印になる星を云ふ。今日北極の近所にある小熊
 座**ア星**は所謂北極星と呼ばれて頗る便利な星であ
 る。南極には此の種の星が無い。今より四千年前
 は龍座**ア星**が北極星であつた。

さよくちよくけい極直徑(Polar Diameter)。遊星體の

兩極の方向に測つた直徑を云ふ。遊星は何れも、
 扁平楕圓體であるから、極直徑が赤道直徑よりも
 短い。

さよくのばんにん極の番人(Guards of the Pole)。小
 熊座**ベ星**と**ガ星**とを云ふ俗稱。

さよしちよりざ巨嘴鳥座(Toucan)。バイエルが發明
 した南天の星座で鶴座の南にあつて毎年十一月南
 中する。但し我國では見えない。**ア星**が三等級其
 他皆微光。第四七番は肉眼でも見える程度の光で
 あるが望遠鏡では立派な星團である事が解る。

さよしやざ馭者座(Auriga)。北天トレミー星座の一
 で、ペルシユウス、牡牛雙子諸星座の間にある。
 冬天を飾る美はしいものゝ一つである。**ア星**はカ
 ペラと云ひ太陽種の一等星である。**アペテイ**四星
 は牡牛座の**ベ星**と共に可成り好い五角形を作つて
 居る。**テ星**の南に M 三七番と云ふ星團がある。又
 牡牛座**ベ星**(之は又馭者座**ガ星**とも云ふ)の北に一
 八九二年新星が表はれた。**エフ星**は有名な變光星
 である。

さよしやせんせい馭者座新星(Nova Aurigae)。一

八九二年一月二十三日英人アンダーソン (T. Anderson) が馭者座の南端に發見したものであるが。ハーヴアード寫眞検査の結果此星は其前年末既に四等星に輝いて居つたと知れた。光はそれ以上増加せず三月の中頃から急に衰えて四月の末には全く見えなくなつた。此の星は發見後スペクトルの觀測が盛んに行はれ其結果新星獨特の輝線暗線而立した有様が始めて明瞭に認められた。近年有名な新星の一である。

さよりとだいがくてんもんだい 京都大學天文臺。京都帝國大學理學部宇宙物理學教室の附屬で、明治四十三年七時赤道儀が設備せられたのを始めとし其後リーフレルの標準時計、ザートリユースの太陽鏡、ブレンシャアの十時反射鏡等が漸時加えられた始めから新城博士が主任である。大正八年佐々木氏四吋赤道儀を以つて本邦最初の彗星を發見し次いで又翌年百濟氏本邦第二回の彗星發見をなした**さよりのたにい** 距離の單位 (Unit of Distance) 天文學上の距離は左の如き、種々の單位に由つて表はされる。

地球赤道半徑 (六三七八軒) 太陽系の諸天體の大小等に用ゐられる。

天文單位 (Astronomical Unit) (一五〇〇〇萬軒)

太陽系内の天體相互の距離を云ふ時に用う。

パーセック (Parsec) 年週視差一秒の距離。二〇

六二六五天文單位、又は三・二六光年に相當す

之は恒星相互の距離を表はすに用ゐるものである。

光年 (Light Year) 光が一年間に通過する距離、

六三四〇〇天文單位、之は恒星相互の距離を

表はす通俗單位である。

ざんが 銀河あまのがはを見よ。

ざんがけん 銀河圈 (Galactic Circle)。銀河の平均位

置に沿ふた大圓で赤道とは鷲座及び一角獸座で交

はりその傾斜角度六二度、之を標準として銀經銀

緯を測る。

キーラー (J.F. Keeler)。米國リック天文臺長。始め

アレグネー天文臺に於てラングレー教授の指導の下に主としてスペクトルの研究をなした。一八八

六年以來リック天文臺で同じく天體のスペクトル

觀測及び視線速度を觀測し多くの發見をなしたが土星の環についてマツクスウェルの理論を確めた事等は最も有名である。一八九一年ラングレイの後を繼いでアレゲニー天文臺長となり、一八九八年更に又リックに呼ばれて其臺長となり専ら寫眞觀測をなした。(一八五七年生 一九〇〇年死)

ギリシヤ文字(Greek Letters)。左記二十四文字。之

は一六〇三年バイエルが星圖を發行した時各星座中の星について光の大きさの順序に番號を打つ積りで α, β, \dots と記したが、今日迄用ゐられて遂に星の名の如くに用ゐられてゐる。

μ	λ	κ	ι	θ	η	ζ	ϵ	δ	γ	β	α	ギリシヤ 文字	發音
ラムダ	カプタ	イオタ	テータ	エータ	ゼータ	エプシロン	デルタ	ガンマ	ベータ	アルファ			
<hr/>													
ω	ϕ	χ	ϕ	ρ	τ	σ	ρ	π	θ	ϵ	δ	ギリシヤ 文字	發音
オメガ	ブシ	ハイ	ファイ	ウプシロン	タウ	シグマ	ロー	パイ	クシー	ヌー			

さりんざ麒麟座(Camelopardalis)。一六二四年に發表したベルテユースの星座の一。北極附近から始まつて山猫、馱者ペルシウス諸座邊迄擴がつてゐる。毎年の始め頃子午線上に來る。星は皆四等星以下である。

キルヒホツフ(G.R. Kirchhoff)。獨逸の物理學者。

始めブレスロウ大學の教授次いでハイデルベルヒ大學教授となり、輻射に關する新物理學の實驗的研究に由つてスペクトル分析上の根本原理を發見した。一八七四年以後はベルリン大學教授であつた。(一八二四年生 一八八七年死)

さんかんじよく金環蝕(Annular Eclipse)。日蝕の一種で月と地球との距離が比較的大なる場合に地球上から見て居れば太陽面の中央部が隠れて縁だけは金環の如く輝くのである。此場合太陽の物理的觀測は殆んど不可能である。

さんざうさゆり金牛宮(Taurus)。黃道上に於て經度三十度から六十度迄を云ふ。太陽は毎年四月二十一日頃から五月二十日頃迄に通過する。昔は之が牡牛座と略一致して居つたけれど歳差のために漸

時今日の如く異動してしまつた。今日金牛宮の原
 點は牡羊座の西端にある。

さんじつてん近日點(Perihelion)。遊星や彗星の軌道
 上に於て太陽に最も近い點を云ふ。

さんせい金星(Venus)。地球の内側を廻る大遊星の
 一つ。支那名太白。太陽よりの平均距離 0.72
 三(天文單位)。公轉周期二二四・七日。離心率 0.007
 〇〇七だから軌道は頗る圓に近い。我地球との會
 合周期五八四日で其半は宵の明星其他は曉の明星
 である。最大隔離は下合の前後三十日余に起り太
 陽より四五度以上離れる。又光輝頗る強大で、負
 四等にも達する事があり晝間肉眼で容易に認めら
 れる。金星の直徑は我地球の九割七步で下合の近
 所では視半徑 60 秒を超える。全質量も地球に近
 く、密度も水の五倍ある。金星の自轉周期につい
 てはカツシニの二四時間説とスキアバレリの二二
 五日説とあるが近頃又ピッケリングは六八時間説
 を出して居る。要するに望遠鏡觀測では光輝の強
 い割合に斑點が著しく見えないので結果は不充分
 である。表面のアルベードは 0.76 と云ふ高

率で殆んど雲のそれに近い。種々の事情から推し
 て金星には濃厚な雰圍氣があるらしく現に水蒸氣
 の存在が確められて居る。

衛星は未だ一つも認められてゐない。

さんせいのにけいぐわ金星の經過(Transit of Venus)。

太陽、金星、地球の三天體が一直線上に來るため
 我地球から見て居れば金星が太陽の表面を通過す
 る様に見える現象を云ふ。二四三年毎に四回宛起
 り時期は六月の始めか十二月の始めに限られる。

近代の現象は

一五一八年六月二日 一七六一一年六月六日

一五二六年六月一日 一七六九年六月三日

一六三一年十二月七日 一八七四年十二月九日

一六三九年十二月四日 一八八二年十二月九日

次ぎは二〇〇四年六月八日及び二〇一二年六月六
 日の筈である。ハレーは此の金星經過を觀測して
 太陽の視差を計算する事が出來ると主張した爲め
 一七六一年以來諸學者は此觀測を行ひ來つた。

さんせいてん近日點(Periastron)。連星の軌道上に於
 て相互の距離が最小の場所を云ふ。(連星を見よ)