歳差及び章動

紀伊小慎孝二郎

黄道十二宮が今の黄道の十二星座ミ一致した位置になく、白羊宮にあるべき春分點が魚座の中央に位してゐるミ云ふ事は毎年春分點の天球上の位置が黄道に沿つて、一年に50.2秒づつ西へ西へミ移動する歳差の現象に起因するこミは既に周知の事ミ思ひますが、これまで天界誌上にまきまつた説明が出て居ないので、貧弱な自分の身をかへり見ず、筆をこる事に致しました。

\times \times \times \times

一年の長さは昔、次の樣な方法ではかられました。其の一つは俗に云ふ日時計(Gnomon)の針を觀測する方法で、これに依るこ、針の影の最長なる時刻を最短なる時刻を見出し得るこここなります。即ち夏至及冬至、隨つて春分及秋分の時刻を見出し、これに依つて一年の長さを見出したのであります。他の一つは太陽を其の近傍の恒星の仕置に比較して(勿論日出、日入の場合に於て)、同じ關係的位置を繰返す週期を見出し、一年の長さを決定したのであります。

この二種の觀測結果を、長い期間を隔てたものについて比較し、ヒツバルカス(Hipparchus)は既に西暦紀元前約百二十年の頃、二つの結果が一致しない事を看破しました。最近の材料によれば、前者の一年郎ち春分より春分までの期間は、後者の一年より20分23秒許り短いのであります。依つて分點(春分點及び秋分點)は、黄道上を西方へ向つて移動し、恰も毎年の回歸に太陽に會合しやうこする恰好こなりまず。ヒツバルカスはこの運動を分點の歳星(Precession) こ名付けました。

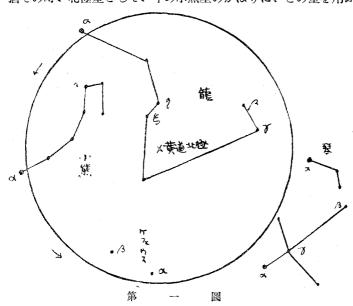
古代の天文學者の測つた恒星の緯度(黃緯を意味す) E. 現今に於ける緯度 E を比較するに、實に殆んご變つて居ないここを知るここが出來ます。從つて黃道そのものの位置は、感覺的には變じてゐないここが知れます。これに反して恒星の經度は一年に約50.2秒の割で、規則的に增加して居るここを見出しました。即ち最近2000年間に約30度だけ移動したここを發見したのであります。恒星の經度は春分點(黃道三赤道三の交點の一)より數へるので、黃道の不動より移動は赤道中にあるべき事を察知するを得、仍て恒星の赤緯赤經の常に變化せるここを知り得るのであります。

次に、赤道の極が黄道の極を中心こして、圓形を畫きつ、移動するここについて話を進めませう。赤道の極こ黄道の極この天球上の距離(角度)は、黄道の傾斜に等しく、これは殆んご一定に持續して來たものであります。從つて、赤道の極は黄道の極の周圍を圓形に辿つて、大約

360° ÷ 50.2" = 25800

により、25800年の周圍を持つて畫くこここなります。即ち黃道の極は恒星 この關係的位置を移動せず一點に固定してゐますが、赤道の極――即ち天球の 北極南極、換言すれば地軸の延長こ天球この交點――は時々刻々、その位置を 恒星の間に變へて行くこここなります。現在の北極星の位置は、真の北極より 約1.1度即ち1度6分の距離にあるが、(詳しく云へば本年6月1日の位置をこる 事こして、グリニッチの上の子午線通過(Upper transit)に於て1°5′45,34″だけ 離れて居るこここなります。)ヒッパルカスの時代の星表(Star Catalogue)には 極より約12°距つて居り、來るべき二世紀の後には30′以内まで進み、其後は 又遠ざかる事こなります。)

今天球上に黄道の極を中心こしてコンパスをかけ、その周圍に半徑23度半の 園を描くこ、赤道の極の天球上に於ける近似的經路を求める事が出來ます。そ の結果この圓周が琴座 α 星の極く近傍を通過するここを窺ひ得ます。同時に圓 周の弧の長さより、琴座の星が近づくは約12000年後なる事をも知り得ます。 猶その時、北極星こして、今の小熊座のかはりに、この星を用ふべき事をも推



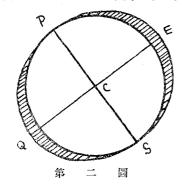
察する事が出 來ます。同時 にその反對の 極、南極近傍 にはからずも カノープスが 輝くべき事か も知り得る筈 であります。 圓周を逆の方 向に辿れば約 四千年前龍座 α星が北極星 こして用ひら れて居た事を 知り得ます。

エジプトのピラミッドに存在する穴が正しく北極(天球の)に向ひ、其傾斜の度がピラミッドの建設當時その低い一端から、北極星の下の子午線經過(Lower Culmination)を觀測し得る樣造られてゐる事は奇異な事であります。依つてこの通路が該星の經過(Culmination)を觀測する目的に用ひられたものだこ考へる事は當然であります。

嚴密に言へば黄道の位置は年々徐々に僅かづつ變つてゐるので、恒星間を極の辿る徑路は完全な圓形をなすものでなく、猶且その中心は固定されてゐないのであります。即ち黃道の變化は黃道ミ赤道ミの傾斜角に變化を與へて來ます。現今この傾斜角は2000年前のそれより約24分少く猶一年に約牛秒の割で減少して居ます。この減少は今後約一萬五千年繼續され、其の最も傾斜の小なる時に至れば 22°1/4 になるべき事を計算されてゐます。 ジョン、ハーシェル (John Harschel) によれば、全變化は平均値の兩側一度二十分を超越するこミは不可能だミ云はれてゐます。

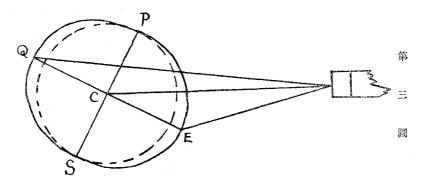


次に歳星の物理的原因こも云ふべきものについて述べ樣こ思ひます。その原因こして私等は次の事實を考へます。即ち地球それ自體が正しい球でなく、大



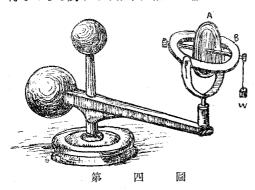
體左圖の如き回轉隋圓體であるここに基づくのです。今地球より地球の中心を中心こして、短軸の半徑を半徑こする球形のものを取り除いたこ考へませう。然る時殘されたものは輪狀をなし、赤道部が最も突出したものこなります。この突出したる近き部分に、太陽及び月の引力が動き赤道面を黄道面こ一致させやうこする傾向を與へます(一般に太陽及月の為にかくなさるゝ歲星を日月歲星(Lunisolar precession) 三呼び、

惑星の引力が地球の軌道上に働いて、春分點を反對の方向に僅かだけ妨ぐる惑星歳星(Planetary precession) ミ區別します。惑星歳星の量は至つて少く年々約0.16 秒に過ぎない。)



今この事實を明瞭にするため次の樣な例をこる事にしませう。 $P \to S Q$ を地球狀の鐵球こし、Mを磁石こします。P及びSは球の兩極QEは赤道部こきめ

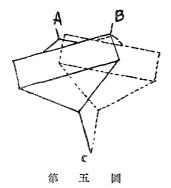
ませう。磁石Mは赤道面(QEの平面)をして磁極ミ球の中心ミをむすんだ線(CM)の方向に一致させやうミする傾向を持ちます。何故ならば赤道突出部の中の近き部分Eは、遠き部分Qより强く引く事になるからであります。今若し地球に自轉がなかつたならば、この引力は結局黄道赤道の二平面を同一平面に一致せしむる事こなりませつ。然るに地球はその軸の周圍を尨大なる速度で回轉してゐる為めその結果は軸の一端に錘を吊した回轉儀(Gyroscope)の車輪ミ



同一の結果ごなります。回轉儀は第四圖に示せる如く、Aなる車輪を回轉せしめて、一方に錘を吊せるB鐶に如何なる從屬的回轉が存在するやを研め得る樣に造られたる器械であります。

今Aなる回轉儀の車輪を時針 の進む方向へ急に回轉せしむれ ば、軸の端の錘はその傾斜を變 ずる事無くして徐々に時針の方

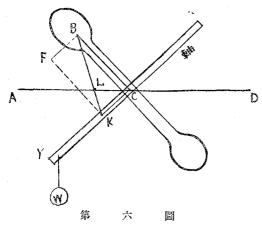
向に反對に軸を回轉せしめるこここなります。若し回轉儀を通ずる水平面を黃道こ見倣し、回轉儀の直上——水平面 こ垂直に——の點を黃道の 極こ見倣さば、車輪の軸を上方に延長したる即ち軸の延長の運動は、地軸の極が天空を畫くのこ同じ形式をこります。速急なる車輪の回轉こ緩徐なる軸の歳差的運動も地球の自轉こ歲差こによく對應してるます。運動の大いさの比は吊されたる錘の輕重に起因するここは勿論であります。



是は又子供の玩具に見らる、獨樂の回轉にも見られます。即ち第五圖に於けるACなる回轉軸が獨樂の回轉により軸に移動を來しAなる一端は圓形を畫きつ、Bに移動するのが見えます。即ち軸の傾斜は略々一定に持續しつ、も回轉軸はCの直上なる一點を中心こしてめぐります。

この問題に關する充分なる説明は非常に複雑したものでありますので、簡單にアクションを起す經過を述べさして戴きます。例によつて圖示するここに致しませう。XYを回轉軸こし、

車輪を横から見た切面ミして表はし、自分の眼を車輪の中心ミ等しい高さに置くこします。而してB點が觀測者(自分)の方向に來る如く回轉を與へませう。 鍾をY端に吊します。車輪に回轉を與へざれば、Bが四分の一回轉後Cに達する時間の中にF點に達する筈であります。今この二種の移動を結合すれば、B



は同時間中にLに於て水平面を横ぎり一點Kに來るべきここを知り得ます。

この結果は軸諸ミも全車輪をして後方への螺旋的運動を起さす事ミなります。これだけでは軸の傾斜が錘の為に變らないこミは勿論説明出來てるません。單に車輪の平面が後退運動をなす極く小部分の證だけであります。この問題の完全なる取扱は前述の通り

精密なる解析的の方法を要し、且車軸上の各點の運動の考慮を要するのであります。

$$\times$$
 \times \times \times \times

次に歳差の緩徐なる理由を舉け嫌こ思ひます。これは次の三個の原因に歸する事が出來ます。

- I 尨大なる地球の回轉運動の為め。赤道上の點は實に砲彈の速度に匹敵するものである。
- II 歳差を惹起する為の地球の突出せる環狀部の質量が地球全質量に比して 小なるここ。
- III 環を黄道に一致せしめんが為の力の微小なるここ。この力は回轉儀の錘の如き恒常的固定的のものでなく變化し易きものであります。

$$\times$$
 \times \times \times \times

次に分點差 (The Equation of the Equinox) について述べる事にします。太陽が春分點及秋分點に來れば赤道面內に入るが故に、其の度に太陽の歲差力 (Precessional force)——歲差を起す攪亂偶力——は全然消滅し、地球の赤道をその似置外に引出さんこする傾向を失ふ、月は地球に接近せる為その働きは、太陽のそれよりも平均二倍半だけ一層有力なものであります。而して月も太陽こ同様一月の間に赤道を二回横ぎりその瞬間に歲差力を消滅する事になります。

尚月の引力による歳差的效果は次に述べる樣な他の原因があります。已に周知の如く、月は黃道上を運行するものでなくて、黃道ミ5度の傾斜を持つ白道 ミ稱する道を運行します。白道の黃道を切る點は交點(The Node) ミ呼び、昇交點(The Ascending Node) ミは月が黃道を南より北へ横ぎる點であります。この交點は黃道を西へ西へ三移動し、約十九年で一回りします。今月の軌道の昇交點が秋分點 Fに近き B(第七圖)にあれば、その赤道へ對する傾斜より約五

度許り少なく、約18度に過ぎぬ。

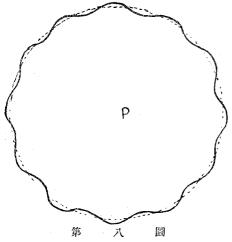


これに反して九年半の後交點が後退して春分點の近傍に到れば、月の軌道の傾斜は增大して約28度こなります。交點がこの位置(A)に到れば、月がAにある場合よりも、歳差力は2倍近くに增大するここは判然します。

斯の如く歳差カ、從つて歳差の量は一定せず、或る時は殆んご消滅し、又或時は急激こなるものであります。この過程を名づけて分點差 (The equation o_f the equinox) ミ呼びます。

$$\times$$
 \times \times \times \times \times \times

歳差についてはこゝで一先づ切上げて章動(Nutation)に移るこミにします。 只令述べた様に攪亂偶力(歳差力)の增大減小に伴ひ其の量を變づるものである が、同時に極の歳差的運動を直接に加速或ひは減速せんミする横の方向への分 力があります。これは第四圖にある回轉儀の錘Wを徐むろに水平の方向に引く こミミ同一の結果で、地球の赤道を攪亂する物體(月及び太陽)が大部分の位置 に於てこの作用を起すのである。この結果を名付けて章動(Nutation)ミ呼びま す。即ち地軸は黃道の極を中心ミして圓滑なる圓周をめぐるものでなく、少し 内外にうねつて第八圖に似た波狀の曲線を描くこミミなります。實際に於ては



二萬六千年で全圓周をめぐる期間

l=

26000÷19=1400(主なる章動) 即ち1400の波をつくるこここなり ます。章動には太陰章動を主要部 分こするが他に二つの小章動があ ります。次に列記します。

A. 太陰章動 (The Lunar Nutation) これは月の交點の移動に起因するものであつて、6798日餘(約19年)の週期をもち、章動の大いさは 9.2 秒に及びます。

B. 太陽章動 (The Solar Nuta-

tion) 太陽が年二回(春分及び秋分)歳差力が消滅し他の二回(夏至、冬至)に極大に赴むく事に起因するもので、半年を週期こするが故に半年週章動こも稱しその量は 1.2 秒に過ぎないのであります。

C. 毎月章動(The monthly Nutation) 月の赤緯の變化が太陽のそれミ同様に歳差力に變化を致し、太陽章動の如き一種の章動を起します。月の赤緯の變化は一月を週期ミして、其の間二回赤道を通過する故章動週期は半月ミなります。依て又半月週章動ミも呼び其の量は至つて微少であつて一秒の十分の一以下であります。

餘談ではあるがこの章動は西暦1728年ブラッドレー(Bradly)によつて發見されたが1748年まで充分な説明が與へられなかつた事を記して置きます。

 \times \times \times \times \times

以上で一通りの通俗的説明を終へた事になりますが、其の數理的解明は期を 改めて述べ樣 こ思ひます。つまらぬ事で貴重の紙面を費さして頂いたここを深 謝致します。 蜜柑の花香 5 有田川の河畔にて、(一九二六)

續星座百首(其の二)

某 女

15 ヘルクレス座

ヘルクレス 西は冠 東 琴 南 蛇遣 北は龍なり。

16 雅 犬 座

獵犬の西さ北さは大熊座

南 髮 東 牛飼

17 髳 座

髪は乙女、牛飼、獵犬や

獅子の星座に圍れてあり。

18 蛇 座

蛇座 蛇遣座の西東

黄道 ちかく のそき見よかし。

19 蛇遺座

蛇遣めくるは 蛇座 ヘルクレス

天秤、蝎、射手の座さしれ。

20 セフエウス座

セフエウス座 北極星にいさちかく カシオペイヤの椅子さならひて 21 白鳥座

白鳥は 東 蜥蜴 西は琴

北 セフエウス 南小狐

22 琴 座

名に高き琴座な園る星の座は

龍、ヘルクレス、狐、白鳥

23 小狐座

小狐の北は白鳥 南は

小さき矢座と海豚なりけり。

24 **トカゲ座**

蜥蜴座を圍る白鳥 ケフェウス

アンドロメダにベカソスの座

25 ベカソス座

ペカソスはアンドロメタの西南

狐の東水瓶の北

26 藍 座

鷲座をは矢、海豚、水瓶、蛇遣

蛇、楯、山羊に射手圍る。