

小惑星・彗星・流星 (1)

富田 弘一郎*

理科年表には、太陽系内の微小天体として、「小惑星」、「彗星」、「流星」について数ページが割かれている。以前からの利用者はお気付きと思うが、ここ数年前から、内容の改革を行なった。

小惑星については、四大小惑星1番ケレス、2番パラス、3番ジュノ、4番ベスターの「位置推算表」が、暦部にでている。これは米暦の内容をもとに編輯したもので、衝附近の10日毎の赤経・赤緯・地心距離等を示して、観測の便に供している。

1970年版までは、天文部の巻末の特別記事の1部として長く「最近の小惑星」という項目があった。これは、前年5月ごろまでに新らしく登録され、番号のついた小惑星の軌道の特性と、同定に関する資料が掲載されていた。この出典はIAU小惑星中央局のシンシナチ天文台発行のMPC(小惑星回報)によったものであった。

1974年版までは「小惑星の要素」というタイトルで、主な小惑星のかなり詳しい軌道要素が示されていた。

特異小惑星、トウレ、ヒルダ群、トロヤ群と分類されていたが、特異小惑星は1番から4番までの特に大型の小惑星、433番エロス、1566番イカルスのように周期が特に短かく地球軌道に接近するもの、944番ヒダルゴのように周期が特に長いもの、887番アリンダ、1036番ガニメドのように離心率が大きいもの、軌道傾斜角が大きいものなど、軌道の特別なものを掲載した。ヒルダ群、トウレ、トロヤ群は平均運動が木星のそれと尽数関係にある特殊な軌道をもったもので、トロヤ群については當時知られていたこの群に属するものを網羅してあった。

これらの数値は毎年発行される「小惑星表」によったものであった。「小惑星表」は1944年版までは、ドイツベルリンの天文計算局より Klein Planeten として発行されていた。

第二次世界大戦後、小惑星界にも米ソの葛藤があつて、レニングラードとシンシナチの双方から小惑星表が発行された時代があった。ソ連版は1947年からはじまり、アメリカ版は1949年から1952年までつづいた。その後、1952年に協定が成立して、今では エФЕМЕРИДЫ МАЛЫХ ПЛАНЕТ がレニングラードのITA(理論天文学研究所)から毎年発行されている。

本誌が2年間にわたって連載した星図・星表シリーズ

の中でも、小惑星表がとりあげられているが(1974年6月号)その解説を補足する意味で、少々本題から脱線するが1976年版の小惑星表の内容を紹介しておく。

本書は21×27cm版200ページで、1975年1月1日までに登録されて番号のついた1861個の小惑星と、3個の未登録特異小惑星アポロ(後に、1862番の番号が与えられた)、アドニス、ヘルメスの軌道要素が番号順にならべられている。

近年、電子計算機の導入で、長期間にわたる数値積分が容易になって、大惑星による摂動計算がほどこされるようになり、小惑星の軌道も精度が増大した。ところが、今まで登録された小惑星の軌道を再計算したところ、観測との同定にミスがあって、同一天体なのに全く別の軌道が計算され、二重に登録され番号が与えられ固有名までつけられたものがあることがわかった。

1095 Tulip=1449 1938 DO, 864 Aase=1078 Menthaがその例で、1095と864を一時期欠番にした。そして、同年代に最初の観測があって、新らしく軌道が確立して登録される小惑星に、この欠番を与えることになり、1095は1968年に、864は1974年に埋められて、現在は欠番はない。

1974年には67個の小惑星の軌道改良が行なわれ、これらの新要素の計算に用いた衝の回数、期間、赤経方向の最大残差、摂動を入れた大惑星名、計算者、出典と共に計算結果の詳しい数値が表示されている。

次は1976年中に衝となる小惑星の衝の日付と光度、軌道要素の発表された年代が表示されている。このうち、最後の項目は本年版から採用された。

序でに記しておくと、1620番ジオグラホスは本年は2回衝がおこる。

その次の表は、衝の前後10日毎8回の赤経、赤緯(1950年分点)、衝の日の光度、平均近点離角、日心、地心距離、平均近点離角を1度変えた時の赤経、赤緯の偏位などを衝の日付けの順にならべたもので、本書の主体をなすものである。観測者の便宜を考えて本年版から軌道改良の時の精度などを考慮して、予報位置の精度の見積りを行なった。5~30'の位置精度があるもの、30'以上狂う可能性のあるものに特別の印をつけるようにした。また、最近4回以上の衝に観測されていないものには、別のマークをつけたが、これは本年版より以前にも行なわれていた。

次に30個の平均衝等級が11.5等以上の小惑星につい

* 東京天文台

K. Tomita: On the Minor Planet, Comet and Meteor (1)

ては、衝をはさんで 10 日毎 20 個の赤経・赤緯・日心・地心距離、光度、位相角の予報がのっている。これらは小惑星の物理的観測を行なう人のために非常に役立っている。

そのほか、特異小惑星 1620, 1011, 1580, 1685, 1036, 1566, 887, 944, 1221 についての特別な予報が計算されていて、上記の各数値のほかに太陽からの離角、北緯 $45^\circ, 34^\circ$ 、南緯 34° における観測条件を表示して、大望遠鏡によるこれらの微光小惑星の観測を期待している。

また、1965年以来観測されていないもの、及び 4 回以下の衝しか観測されていないものの番号一覧表がある。

尚、小惑星の等級については 2 回ばかり改革があって現在では 1970 年の IAU 総会の決議に基づいて UBV システムの B で表示することになった。各小惑星の平均衝等級は A. Dollfus 編 “Surfaces and Interiors of Planets and Satellites” 1970 の中の第 6 章に表示されている。

主題の理科年表にもどうろう。理科年表がデータブック的な性格をもっている以上、小惑星についても軌道要素だけにかたよらず、小惑星を総括する必要があろう。

内容を増やす時にページ数の増加は、ただでさえ、厚くなりすぎている理科年表であるから絶対に許されない。そこで、従来の軌道要素を簡略化した、数値の桁をハショッても、小惑星の軌道図が画けて教育的效果がそこなわれなければ差支えないと思われる。掲載する小惑星についても、えらび直した。主なもの、特異な軌道をもっているもの、つまり離心率、半長径、傾斜角などの極値に近いものを心がけてえらんだ。登録されているものは番号順に、未登録のものは発見年順に示してある。出典は MPC 及び小惑星表 1974 年版によっている。

小惑星名のうち数字の後に P-L と記されているものは、パロマー・ライデン・サーベー (PLS) で発見された小惑星である。PLS は 1960 年 9 月と 10 月に、パロマ山の 122 cm シュミットカメラを使って、春分点を中心とした $18^\circ \times 12^\circ$ の天空を撮影して、微光小惑星を掃索したものであった。

小惑星の掃索は、1950~52年に G.P. カイバーが主唱して、マクドナルド天文台で黄道に沿った全局の撮影が行なわれ、16 等級まで的小惑星の調査を行なった MDS が有名であった。PLS はそれを 20 等まで延長しようというので、撮影はコダック 103aO 乾板に 10 分か 12 分の露出を行ない、アリゾナ大学のゲーレルが担当し 130 枚の乾板が得られた。ドイツのハイデルベルク天文台のツアイス製プリントコンパレータを借用し、パンホーテン夫妻がこれらの写真板をプリントしたところ、1 枚の乾板に 200~400 個の小惑星がみつかった。

これらの小惑星の位置は、グローニングのカプタイ

ン天文研究所の座標測定機によって、エール星表の比較星と共に測定された。小惑星は、軌道を計算するために 6 回の撮影が行なわれていて、都合約 14000 個の小惑星と 7500 個の比較星の測定値がパンチカードに得られた。

このカードはシソシナチ天文台に送られ、IBM 1620 電子計算機で赤道座標が計算された。

これを元にして、海軍兵器研究所の大型計算機 NORC を使って、ヘルゲットが軌道の計算を行なった。そして 1800 個の軌道要素が求められたのである。

この PLS は MDS とちがって広く黄道帯を全部掃索したものではないが、20 等級までの小惑星の概数を知る上で貴重なものであり、これをもとにした統計的研究が次々と発表されている。小惑星の存在の説明が太陽系創成の理論をたてる時の一つの焦点でもあることから、このサーバーのもつ意義は大きい。

理科年表の次の項である小惑星の数は登録総数は毎年最新のものに改訂したい。原稿の締切りが前年の 6 月はじめであるので、5 月末日までに到着すみの MPC によることになる。

未確定の小惑星の数は毎年観測されて仮符号がつけられるものが数 100 個に達している。近年、各地に有力なシュミットカメラが出現し、超新星の掃索などのサーバー的な観測が多く行なわれるようにになったので、偶然発見される小惑星の数も少し増加している。ここ 15 年ほど前から 10 年間位、小惑星の観測熱が非常に下火になっていたが、最近は少しづつ復活のきざしが見えている。本年々頭に見つかった 1976AA などは、周期が地球より短い特殊な軌道をもっていて、これらの存在は太陽系の姿を変える重要な意味をもつものだと考えられる。観測をしなければ、これらの特異な天体は見つからないのだ。

PLS による 16 等までの総数と光度関数は、J.S. ドーナニーによった。(NASA SP-267, PHYSICAL STUDIES OF MINOR PLANETS 1971)。これは T. ゲーレルの編輯になるもので 1971 年 3 月にアリゾナのツーソンで開かれたコロキュームの報告書である。この会合には 140 名が参加して、小惑星の最近の研究結果や将来の夢物語(小惑星への着陸を目指す人工衛星ミッション計画)までが含まれて興味深い。(つづく)

訂正 天文数値シリーズ (2), 惑星の衛星・月の定数の文中 25~27 行の “経験項や……ならない。” を青木信仰氏のご指摘により次のように訂正します。

即ち地球自転の不整さによる経験項を除き、地球自転の潮汐作用の反作用としての Spencer Jones の補正項を加えねばならない。また採用された値は 1973 年以降用いられている値である。 (永井隆三郎・中井 宏)