

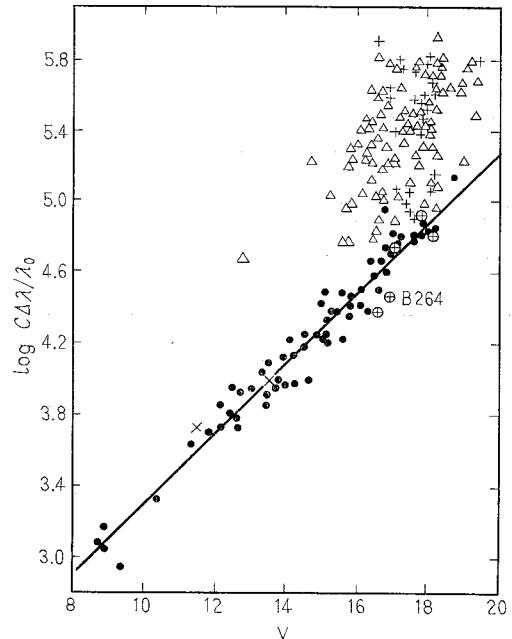
第7図 銀河の光度階級によるハッブル図の相違

記の値になった。なおヴァンデンバーグは、上の5つの近距離銀河以外の諸銀河についても、前号に述べた諸種の距離指標から得られた絶対等級の値を(13)式に入れて H の値をチェックしているが、その結果は平均して $95 \text{ km s}^{-1} \text{ Mpc}^{-1}$ になったという(1970, 72年)。

このように、今のところ H は100に近い値と50に近い値の両説に二分された形である。前号で述べた $z=3.40$ の準星OH 471の距離の計算例のように、同じ z に対して距離の値は2倍の範囲の不確定さをまぬがれない。なお第8図(サンデイジ, 1972年)によれば、電波銀河のハッブル図は、第6図と似ているが、準星はその直線より上に集まり、ばらつきも大きい。したがってOH 471の z から、前号のような距離の計算をすること自体が問題であることも注意しておかなければならぬ。

z や m の値、したがってハッブル図そのものはかなりよく決っていると思われるが、これを z 対 M の関係にしようとするとき不確定さが入ってくるのである。これは距離指標法による近・中距離銀河の $m-M$ の決定に、まだまだ問題が残っているからにほかならない。なお m の補正の一つである銀河系の吸収物質による減光量 a を求める式についてもまだ定説がなく、サンデイジは最近、従来のものと全くちがう新しい計算式を使っている(1972年)。

ハッブル定数の逆数 $1/H$ は、宇宙膨張が始まって以



第8図 電波銀河(●印), 準星(△, +, および⊕印), セイファート銀河(×印)についてのハッブル図(サンデイジ, 1972年)

來の時間を示す目安になる。したがって H の値が変ると、宇宙のひろがりだけでなく、宇宙の年令もまた変ることになるわけで、宇宙論への関連がきわめて大きい。

雑報

地球の基準楕円体と地心重力定数

本年1月号の「物をはかる話①」に書いた、地球の基準楕円体の赤道半径 6378.160 km という値は、IAUが1964年に採用したものだが、もともとはアメリカのフィッシャー女史が、地上の測地網のデータからだしたもので、人工衛星の結果は使っていない。

人工衛星によって各国の測地網がむすびつけられ、これを求め直してみると、上記の値は $20\sim30 \text{ m}$ ほど大きすぎるのではないかということが分ってきている。

また、2月号に記した地球の地心重力定数の $398603 \times 10^9 \text{ m}^3/\text{s}^2$ という値も、1964年IAUによって採用されているが、これは月に向ったレインジャー・ロケットの加速度の観測から出したものである。

ところが、同じような観測からGEの値を決め直すと、1965年には 398603.2 , 66年には 398601.3 , 67年には 398601.0 , 1972年には 398600.8 と年とともに減少してきていることが分る。これがたしかな意味をもつものなのかどうかは、当事者には判断がつきかねているようだ。

(古在由秀)