

1. 新着地磁気データ

前回ニュース (2017年9月30日発行、No.165) 以降入手、または、当センターで入力したデータのうち、 オンラインデータ以外の主なものは以下のとおりです。

オンライン利用データの詳細は(http://wdc.kugi.kyoto-u.ac. jp/catmap/index-j.html)を、観測所名の省略 記号等については、観測所カタログ(http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/catmap/obs-j.html)をご参照ください。

また、先週の新着オンライン利用可データは、(http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/wdc/onnew/onnew-j.html)で 御覧になれ、ほぼ2ヶ月前までさかのぼることもできます。

Newly Arrived Data

- (1) Annual Reports and etc.(off-Line): NGK (Jul.- Oct., 2017)
- (2) Kp index: (http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/kp/index-j.html): (Sep.-Oct., 2017)

2. ASY/SYM 指数

2017 年 9-10 月の ASY/SYM 指数を算出し、ホームページに載せました。 http://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/aeasy/index-j.html

3. Ap*指数と地磁気嵐 - Ap*指数とAp指数との違い

地磁気嵐の期間についてはいろいろな考え方があり得るが、アメリカ NOAA の National Centers for Environmental Information (NGDC)は ap 指数をもとに Ap*指数を算出し、Ap*指数が 40 以上の期間を地磁気嵐 の期間として現在1932年から2013年までの地磁気嵐のリストを公表していて、

ftp://ftp.ngdc.noaa.gov/STP/GEOMAGNETIC_DATA/APSTAR/AP_Star_listing_1932-2013.txt 理科年表記載の地磁気嵐の期間もこの定義に基づいている。

a. Ap*指数とその算出法

Ap*指数は ap 指数をもとに計算されている。

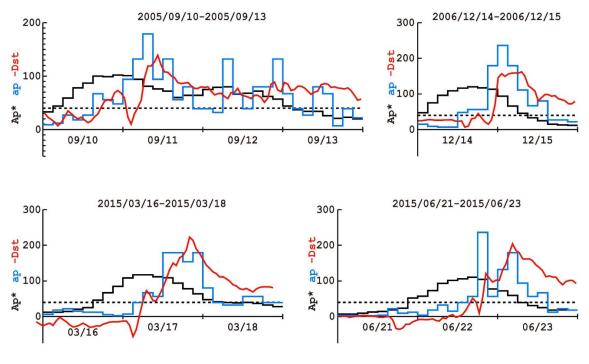
 $ftp://ftp.ngdc.noaa.gov/STP/GEOMAGNETIC_DATA/APSTAR/ReadmeAPSTAR$

ap 指数は Kp 指数を擾乱の振幅に対して線形になるようにした 3 時間ごとの指数であり、その 1 日平均値で ある Ap 指数と共に現在 GeoForschungsZentrum (GFZ) Potsdam で算出されている。これに対し、Ap*指数は一 日平均値である点では Ap 指数と同じであるが、1 日移動平均とすることで時間分解能を ap 指数と同様 3 時 間としている。つまり、各日8個のap指数の平均値がAp指数であるのに対し、各日3時間毎に始点を定め そこから 8 個の ap 指数の値を平均して Ap*指数としている。例えば 4 月 1 日 00 時 UT の Ap*指数の値は 4 月1日の8個のap指数の平均値で、これは4月1日のAp指数の値と同じであり(*1)、4月1日03時UTの Ap*指数は4月1日03時UTから4月2日00時UTまで8個のap指数の平均値で、前方移動平均値となっ ている。ただし、Ap*指数の全期間の数値は未公表であるので、ここでは ap 指数から独自に算出して用いて いる。

b. 地磁気嵐時の Ap*指数と ap 指数、Dst 指数の例

図1は2005年の4つの地磁気嵐とその前後期間のAp*指数、ap指数、-Dst指数の変化を示しているが、これ

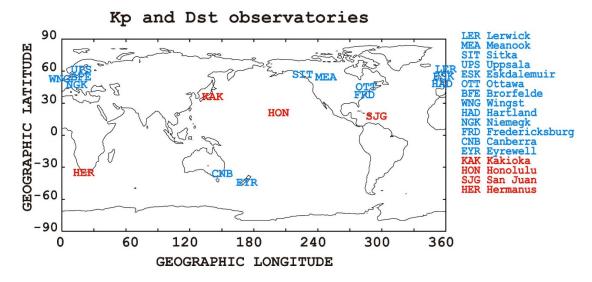
らを見るとap指数とDst指数は類似した時間変化をするのに対し、Ap*指数はそれらに比べて半日ほど早く変化する傾向があることがわかる。



<図1.2005 年の4 つの地磁気嵐とその前後期間のAp*指数、ap 指数、-Dst 指数 破線は地磁気嵐の期間の下限となるAp*指数が40 のレベルを示している。>

c. Ap*指数と Dst 指数の関係

その前方移動平均性から Ap*指数は Dst 指数に比べて早く変化することに加え、図 2 に示すように Ap* 指数のもととなっている Kp 指数と Dst 指数算出に用いられている観測所は緯度分布が異なることもあり、地磁気嵐時の変化も異なると予想される。そこで、1957 年から 2017 年 9 月までの期間の NGDC の定義と同じ Ap*指数が 40 以上となった 978 個の地磁気嵐について、Ap*指数と-Dst 指数の最大値の大きさや 最大値となる時間を比較した。



<図2. Ap*(Kp)指数とDst 指数算出に用いられている観測所分布>

図3はAp指数と-Dst指数の最大値の相間関係を示している。相関係数は夏冬は0.8以上であるが春秋は0.5程度と低くなっている。これは磁場変化の空間分布が季節変化が原因の可能性がある。また、同じAp*指数最大値に対する-Dst指数最大値は北半球の夏には冬より小さい傾向にあるが、これはAp*指数のもとになるKp指数算出に用いられている観測所が北半球に多く分布し、そのため電離層電気伝導度が大きい夏には地磁気擾乱の振幅が増大し、Ap*指数が大きくなることによるものと思われる。

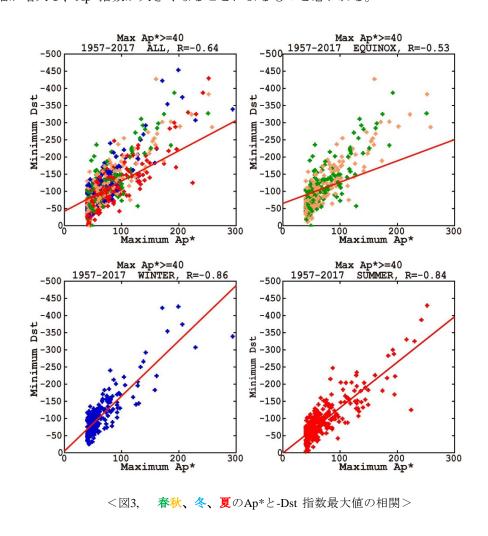
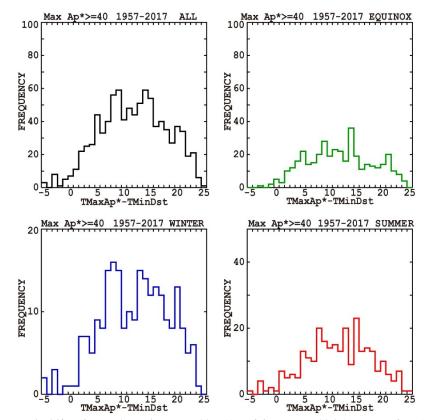


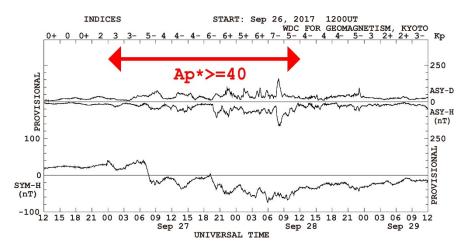
図 4 は同じく 1957 年から 2017 年 9 月までの期間の Ap*指数が 40 以上となった地磁気嵐について、Dst 指数が最小値となった時間が Ap*指数が最大値となった時間からどれだけ後であることが多いかを季節別の頻度 分布で示したものである。<math>Ap*指数は 3 時間値で例えば 0000UT から 0300UT までに対する値が 0000UT の値となっているので、この期間の ずれの効果だけだと Dst 指数が 1 時間遅れることになる。しかし、実際には Ap*指数は 0000UT から 24000UT までの期間をカバーする 8 個の ap 指数の平均値であるので、ap 指数と Dst 指数のもとになった擾乱が同時だとすると Dst 指数は Ap 指数より 11-12 時間ほど遅れると予想されるが、図 4 にあるように全季節について時間差はほぼそのような値となっている。

d. Ap*指数から決めた地磁気嵐の期間

図 5 は一例として、2017 年 9 月 27-28 日の地磁気嵐時の Kp 指数と Dst 指数の 1 分値版に相当する SYM-H 指数の時間変化と NGDC による地磁気嵐期間の定義である Ap*指数が 40 以上となった期間との関係を示したものである。 Ap*指数が ap 指数の前方移動平均であるためにより後の変化を反映する性質から、 SYM-H 指数が下がり始める以前から Ap*指数の値が大きくなり、そのため Ap*指数が 40 以上という NGDC の定義での地磁気嵐期間もその分早く始まるが、そのことがかえって SC を含めた地磁気嵐の開始をより的確に示すことになっていることがわかる。



<図4. 全季節、春秋、冬、夏のDst の最小値の時刻のAp*の最大値からの時間差>



<図5.2017 年9 月27-29 日のKp とSYM-H 指数とAp*指数が40 以上となった期間>

*1)NGDC の説明文にはそうあるが、これは厳密には端数処理の関係で正しくない。Ap 指数や Ap*指数は 8 個の ap 指数の平均値であるが、これらの指数はすべて整数値となっているので Ap 指数や Ap*指数を求める際には 1/8 から 7/8 までの端数を整数値に丸める必要がある。その際、Ap 指数では単なる四捨五入ではなく 4/8=0.5 の端数は偶数側に寄せていて、例えば 3.5 と 4.5 の場合は共に 4 とされる。これに対し NGDC のテーブルにある Ap*指数では単に四捨五入しているようで、そのため NGDC による各日 00UT の Ap*指数の値は平均して月に 2 日ほどその日の Ap 指数よりも 1 だけ大きくなっている。ただし 1988-1995 年の間は例外的に Ap 指数についても四捨五入となっているようである。

(竹田 雅彦)