# 地上基準点が少ないときのNOAA AVHRR画像の幾何補正(2)

Goemetric Correction of NOAA AVHRR Imagery with Few GCPs(2)

# 橋 本 俊 昭\*・村 井 俊 治\* Toshiaki HASHIMOTO and Shunii MURAI

#### 1. はじめに

前報<sup>1)</sup>において,写真測量の原理を用いた幾何補正法を提案した。そして,各パラメータ(外部標定要素)の最適な表現式を示した。本報では,GCPの数に応じてどのパラメータを未知変量とすべきかについて検討した結果を報告する。

# 2. 未知変量とすべきパラメータの検討

前報では,衛星位置を地心距離R,赤道面からの離角 u,軌道傾斜角iおよび昇交点経度 $\Omega$ で表現した。しかし,GCPの少ない場合の対処法として前報で示した③の方法(雲の少ない数日前の画像から多数のGCPを取得して軌道要素を正確に推定し,当該時刻に外挿法で適用する)に対しては,軌道要素が直接推定できる方が望ましい。そこで,以下の軌道 6 要素および衛星姿勢要素  $(\omega, \phi, \kappa: u-, \ell', f-)$  を求めるべきパラメータとする

a : 軌道長半径 e : 軌道離心率i : 軌道傾斜角 λ : 昇交点経度w : 近地点引数 M : 平均近点角

1個のGCPに対して2個の共線条件式が立てられる。 GCPの少ないときには決定できる未知変量の個数が限られてくるので、どのパラメータを未知変量扱いにするかを決めなければならない。そこで、次の2条件により未知変量の数を減らした。

- ① パラメータ間に強い相関があるときは、それらのうち代表1つを未知としほかは固定値とする.
- ② 時間的に変動の少ないパラメータは未知変量としな

まず、共線条件式に強制的に誤差を与えたときの残差パターンを求めた(図1参照、図中縦の破線は航跡、横の破線は赤道を示す)。これらの残差のパターンからパラメータ間の相関係数を求めた。なお、衛星搭載の

\*東京大学生産技術研究所 第5部

時計と受信局の時計の間の誤差のために画像全体が航跡方向に引きずられたような歪が起こりやすいということはよく知られている $^{0}$ .そこで、受信時刻 $^{1}$ も誤差要因として相関関係を調べた。その結果は表 $^{1}$ のとおりである。この結果より、 $^{1}$ 00、 $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0。と $^{1}$ 0、 $^{1}$ 0 、 $^{1}$ 0

米国海洋大気庁の軌道予想値の経時的変動量が小さいものほど予想精度が高いと仮定して、前報に示した軌道要素の変動量に対する画像上の残差を計算した結果を表2に示す。この結果から航跡方向(vx)および走査方向(vy)について影響の大きい順にパラメータを並べると以下のようになる。

 $vx : w_0, M_0 > w_1, M_1 > e_0$ 

 $vy : \lambda_0 > i_0 > M_0 > e_0$ 

以上の検討より、未知変量とすべきパラメータの優 先順位を以下のように決めた。

M,  $\Omega > \kappa$ , e, i>a

w,  $\omega$ および $\phi$ は未知変量としない

(vxが卓越しているときはMを優先, vyが卓越しているときはΩを優先)

ただし、 $\Omega$ は $\lambda$ を地心座標系で表したものである。

#### 3. 共線条件式の線形化

共線条件式は非線形方程式なので、解を求めるために テーラー展開により近似値の回りに線形化し、最小二乗 法により補正量を求めて逐次近似法により収束計算する 必要がある。共線条件式を未知変量の回りに線形化する と以下のようになる。

$$Gx^{0}\!+\!vx\!+\!\frac{\partial Gx}{\partial M}\Delta M\!+\!\frac{\partial Gx}{\partial \Omega}\!\Delta \Omega\!+\!\frac{\partial Gx}{\partial i}\!\Delta i$$

$$+\frac{\partial Gx}{\partial a}\Delta a + \frac{\partial Gx}{\partial e}\Delta e + \frac{\partial Gx}{\partial \kappa}\Delta \kappa = 0$$

研 究	. 速 報 a。	100000000000000000000000000000000000000	))))))))))))))))))))))	111111111111111111111111111111111111111	•••	11110311011111111111		111111111111111111111111111111111111111	1111111
	o—	o- !	-0	<b></b> 0					
	0	0-	о	0	ļ			Ì	
	o	; ; ; ; ; ;	-0	<del></del> 0		ļ		Y	
	o— 	0-	-o 	<del></del> 0		,	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1		
	<b></b> -	1 1 1 1 0- 1	<b>-</b> ∘	<b>-</b> -∘	<b>6</b>	d	8	<b>\</b>	
	o—	     	-0	<b>⊸</b> ∘	٥	0~	0	<b></b> 0	
	$ m M_o$	·			$\Omega_{ m o}$		1		
	ļ	ļ		ļ	<b>~</b> 0	-0    -0    -0	~	۵	
	ļ	ļ		ļ	~0		-0	م	
	ļ	ļ		ļ	<b>~</b> ○	-0 ! !	<b>—</b> o	م	
	ļ 	ļ 	; ;	<b>.</b>	~ 				
	ļ	ļ	; 1 1	ļ		1 1 1	0	مر	
	ļ	ļ		ļ	مر		<b></b> 0	~0	

表 1 パラメータ間の相関関係
-----------------

	e <sub>o</sub>	io	a <sub>o</sub>	$\mathbf{w}_{o}$	$\lambda_{0}$	$M_{o}$	$\mathbf{w}_{\scriptscriptstyle 1}$
e <sub>o</sub>	1.00000						
$i_0$	00002	1.00000					
a <sub>o</sub>	.27768	.00095	1.00000				
$\mathbf{w}_{0}$	.80284	00017	00001	1.00000			
$\lambda_0$	13923	. 23960	.00033	17351	1.00000		
$M_o$	.80326	00017	00001	.99999	17351	1.00000	
$\mathbf{w}_{\scriptscriptstyle 1}$	. 41464	00007	00001	.84608	14686	.84561	1.00000
$\lambda_1$	06784	18759	.00004	13849	. 89783	13842	16373
$M_1$	. 41500	00007	.00025	. 84624	14688	. 84577	. 99999
ж	.00073	14591	.00125	.00073	.01826	.00073	.00085
$\phi$	80239	.00020	00055	99951	.17340	99951	84545
ω	00039	. 33536	00123	00000	.91650	00000	00001
t	.80183	01525	.00056	.99808	23424	.99808	. 84398
	$\lambda_1$	M <sub>1</sub>	ж	φ	۵	t	
$\overline{\lambda_1}$	1.00000					-	
$M_1$	16373	1.00000					
к	00963	.00085	1.00000				
φ	. 13838	84561	00100	1.00000			
ω	. 78644	00001	00000	.00000	1.00000		
t	19316	.84414	00041	99758	05770	1.00000	

表 2 パラメータの経時変化による残差

,, e =	· メータ	変動量	画像上残差	(PIXEL)
	, , – ,	及 勁 里	vx	vy
e <sub>o</sub>		.1276E-4	.1155	.0217
i <sub>o</sub>	(deg)	.001051	.0069	.0480
a <sub>o</sub>	(km)	.04180	.0000	.0198
w <sub>o</sub>	(deg)	. 23323	23.0806	. 0249
$\lambda_0$	(deg)	.01261	.1951	. 9945
M <sub>o</sub>	(deg)	. 23319	23.0435	. 0403
w <sub>1</sub>	(deg/d)	. 07357	4.1706	.0008
$\lambda_1$	(deg/d)	.1256E-3	.0011	. 0059
M <sub>1</sub>	(deg/d)	. 06405	3.6141	. 0030

$$Gy^{0}+vy+\frac{\partial Gy}{\partial M}\Delta M+\frac{\partial Gy}{\partial \Omega}\Delta \Omega+\frac{\partial Gy}{\partial i}\Delta i$$

$$+\frac{\partial Gy}{\partial a}\Delta a + \frac{\partial Gy}{\partial e}\Delta e + \frac{\partial Gy}{\partial \varkappa}\Delta \varkappa = 0$$

ここで、⁰および(vx, vy)は近似値および残差を表している。また、各パラメータの初期近似値は軌道予想値から得られる値を用いる。

# 4. GCP数に応じた未知変量の決定

GCP数が少ないときにどのパラメータを未知変量に すべきかを決定するために、シミュレーションデータお よび実際の観測データであるLAC (Local Area Coverage) データを用いた実験を行った.シミュレーションデータを用いた場合は、GCPの地上座標および画像座標の両者とも誤差がなく、衛星姿勢の傾きもない場合であり、本手法の原理的な適用性を示している。LACデータを用いた場合は、GCPの地上座標および画像座標の両者に誤差が含まれている可能性があり、衛星姿勢の傾きもある可能性が高い場合であり、本手法の実用上の適用性を示している。実験では、GCP数に応じて未知変量とするパラメータを変えたときの検証点の残差を求めた。検証点の数は、シミュレーションデータの場合が10点、LACデータの場合が6点である。実験ケースの選択(未知変量とするパラメータの選択)に当たっては、2.で

表 3	未知数と検証点残差の関	係
衣る	木知釵と愥訨点残差の阕	1

GCP		未 知	数	の	個	数	シミュレーミ	ノョンデータ	L A C	デ ー タ
数	M	Ω	i	е	а	ж	vx	vy	vx	vy
0		シ	ステム	補正の	のみ		44.7522	1.76706	17.2960	6.65532
1	1	0	0	0	0	0	.20115	1.76247	3.01945	6.65520
2	2	1	0	0	0	0	.10481	.04470	1.63964	6.45327
2	1	2	0	0	0	0	.14931	.07820	1.60889	4.96519
	2	2	1	0	0	0	.02084	.07768	1.26535	4.19561
	2	2	0	0	0	1	.00858	. 02494	1.29031	4.20818
3	2	1	1	0	0	1	.01061	.02287	1.29865	4.14881
	2	1	0	0	1	1	.01027	.04642	1.26385	.80799
	2	1	0	1	0	1	.00661	.04800	1.43866	1.79665
	2	2	1	1	0	1	.00060	.00189	1.47055	1.56004
	2	2	0	1	1	1	.00485	.01560	1.42514	1.18892
4	2	2	1	0	1	1	.00471	.01510	1.36451	.088091
3	2	1	1	1	1	1	.00031	.00074	1.42512	1.18946
	2	1	1	0	1	2	.02148	.01703	1.03808	.84640
	2	1	1	1	0	2	.00245	.00173	.86861	1.80222
	2	2	1	1	1	1	.00028	.00116	1.06253	.80074
	2	2	1	1	1	2	.00023	.00118	.99626	. 65560
	3	2	1	2	0	1	.00008	.00017	1.22994	1.14388
5	3	2	2	1	0	1	.00136	.00209	***	***
	3	2	1	0	1	2	.00046	.01859	.90160	. 65726
	3	2	1	1	0	2	.00025	.00144	.85707	.96612
	3	2	1	1	1	1	.00030	.00116	1.08385	. 65531
	2	2	1	1	1	1	.00017	.00085	1.14459	.86769
	2	2	1	1	1	_	.00021	. 00083	1.01355	. 65990
	3	2	1	1	1		.00017	. 00084	.97795	. 66246
6	3	2	1	0	1	2	.00048	.01895	.93080	. 69257
	3	2	1	2	1	2	.00007	.00008	1.11878	1.63027
	3	2	2	2	1	1	.00008	.00016	***	***
	3	2	1	2	1	1	.00006	.00009	***	***
	2	2	1	1	1		.00027	.00107	***	***
	2	2	1	1	1	2	.00022	.00109	.84116	. 64648
	3	2	1	1	1	_	.00026	.00107	***	***
7	3	2	1	0	1	2	.06012	.01521	.73266	.70250
	3	2	1	2	1	_	.00007	.00009	8.38219	2.07203
	3	2	1	1	1		.00019	.00109	. 79345	. 65265
	3	2	1	2	1	2	.00007	.00008	1.79084	1.52381

(\*\*\*:未計算または残差が非常に大きい),(単位:ピクセル)

の考察結果を考慮して決めた。また、同じパラメータの 中では次数の低い項を優先した。

実験結果を表3に示す。シミュレーションデータの場合はパラメータを高次にするほど高精度になるが、LAC データの場合はパラメータを高次にしても精度は上がらず、逆に精度が低下する場合もある。これは、GCPの座標取得誤差の影響と考えられる。また、2.で考察した未知変量とすべき優先順位については、軌道長半径a以外は妥当な結果であった。これは、パラメータ間の相関の影響(aはほかのいずれのパラメータとも相関が低い)によるものと考えられる。

以上の検討結果から、未知変量とすべきパラメータを GCP数に応じて以下のように決定した。なお、e。は近地点 や遠地占付近を撮影した画像に適用する

1 20-0/11	11722 6134112 0761		- 15-17	13 7 6	•
GCP	数	未	知	変	量
1:	$M_{o}$ または $\Omega_{o}$				
2:	$M_0$	$\Omega_{0}$	М	また	: はΩ,

 $6 \sim : \quad M_0, \quad M_1, \quad M_2, \quad \Omega_0, \quad \Omega_1, \quad i_0, \quad (e_0, )a_0, \quad \varkappa_1, \quad \varkappa_1$ 

#### 5. 結 論

軌道要素および衛星姿勢の最確値を、写真測量で用いられる共線条件式を用いて求める手法を開発した。さらに、雲などの影響により充分な数のGCPが得られない場合にどのパラメータを未知変量とするのが効果的かについて検討し、少数のGCPでも適用可能なものとした。今後は、本報で得られたGCP数と未知変量とすべきパラメータの関係の妥当性についてより多くの画像について実験を行う。 (1991年7月19日受理)

### 参考文献

- 橋本,村井「地上基準点が少ないときのNOAA AVHRR画像の幾何補正」,生産研究,1991,43巻8 号,pp44-47.
- W.J. Emery, J. Brown, Z.P. Nowak, 'AVHRR Image Navigation: Summary and Review' Photogrammetric Engineering and Remote Srensing, 1989, Vol. 55, No. 8, pp1175-1183.