# 冬季 Bellingshausen Sea における大気海氷の 季節内変動に伴う海氷厚変化

#### 馬場賢治

(平成 20 年 9 月 25 日提出 (平成 20 年 12 月 16 日修正)

要旨

Defense Meteorological Satellite Program Special Sensor Microwave/Imager データを用いて NASA Team Sea Ice Algorithm により導出した海氷タイプと NOAA Advanced Very High Resolution Radiometer により求めた表面温度から,冬季南極海の Bellingshausen Sea における季節内変動に伴 う海氷厚の変動について調べた.

海氷域が高緯度に後退するときは、比較的厚い氷の占める領域から薄い海氷域が卓越した海 氷分布へと変化していた.一方,海氷域が低緯度に拡大するときは、薄氷域が占める海域から 厚い海氷域が卓越する海氷分布へと変化していることが分かった.これらは、海氷域の後退時 には、風の効果によって海氷縁付近の海洋場に湧昇流が生じ、下層にあった暖水塊により海氷 融解が促進され、海氷拡大時には、寒気移流の効果により海氷の生成・成長が起こるためであ る、海氷の季節内変動は、熱力学効果によって支配されていることが示唆された.

キーワード:季節内変動,氷厚,大気海洋海氷相互作用,南極海,季節海氷

# 1. はじめに

海氷が生成される際には,高塩分・高密度のブラインが排出され,それによる高密度水が中層 水・深層水・底層水を形成している.その海洋の鉛直循環は,長期的な気候の安定化に寄与して いる.海氷は大気と海洋の間の蓋のような役割をしており,大気海洋間の熱交換や二酸化炭素 をはじめとした気体の吸収・放出を抑制している.また,アルベドが大きいため,太陽放射エ ネルギーの収支を変化させ,気候に大きく影響している.例えば,海氷に広く覆われると,太 陽放射は海氷上の積雪の影響により7割が反射される.一方,海洋上に海氷が存在しない場合 は,太陽放射の1割程度しか反射せず,海洋中に太陽放射エネルギーが取り込まれる.つまり, 海氷面積が増加すると太陽放射が多く反射されるため,エネルギー損失が大きくなり,気候の 寒冷化が進む.このため,海氷域がさらに拡大するという正のフィードバックがはたらきやす い.反対に海氷面積が減少すると,太陽放射エネルギーが海洋中に吸収されやすくなり,その 熱が海氷の融解に使われたり,海氷の生成を阻んだりするので,海氷域の減少に拍車が掛かる 負のフィードバックが起こりやすい.このように海氷域は気候の微妙な影響を受けやすく,且



図1 南極海域の地図

つ,この海氷域の多寡が気候を左右している海域である.

南極海は世界で最も広い季節海氷域であり,その消長の変動も大きい.この南極海を含む南 大洋は,太平洋,大西洋およびインド洋を繋ぎ,また,低緯度に開いた海洋であるという地理 学的な特徴を持っている(図1).このような海域での大気海洋海氷相互作用のメカニズムを明 らかにすることは,気候システムを理解する上で必要不可欠である.

20世紀後半に始まった極軌道人工衛星による地球観測により,海氷面積の変動がモニタリン グされ,海氷域の変動の大局的な様子が分かるようになった.*Carleton* (1989)は,ある特定海域 の海氷の張り出しと SOI(南方振動係数)との相関を示している.*Parkinson* (1994, 1998)は,海 氷密接度を用いて,グリッド内の海氷の有無を積算し,海氷の広がりの年々変動についてまと めている.*Enomoto and Ohmura* (1990)は,力学的および熱力学的な見地から,季節的な海氷域 の拡大・後退ついて検証を行い,熱力学的効果と力学的効果の影響が4つのステージに分かれ ることを報告している.人工衛星の時空間分解能などの制約があるため,大半の先行研究は月 平均値を用いた経年変動や季節変動など比較的長い時間スケールでの変動を取り扱ったもので あった.海氷の分布や密接度が日々変動していることから, Baba and Wakatsuchi (2001) は,冬季における1ヶ月未満の季節内変動に注目し,海氷密接度偏差が東進伝播することを明かにした.また, Baba et al. (2006) では,季節を特定しない10年間の毎日のデータを用いて,海氷密接度の季節内変動が,大気による熱力学効果によって支配されていることをモデル実験,および人工衛星観測による海氷の有無と海氷の漂流速度からまとめている.しかしながら,海氷密接度のデータであるため,熱力学的効果が重要とされながらも海氷の厚さの変動についての検証はなされていなかった.氷厚の計測については,現場観測に勝るものはないが,対象海域での観測は自然条件や予算的にも難しい問題がある.そこで本研究では,人工衛星データを用いて,Baba et al. (2006) の Complex Empirical Orthogonal Function 解析において最も海氷密接度の季節内変動が顕著に現れていた Bellingshausen Sea 付近に注目し,大気場や海氷密接度の季節内変動と海氷厚の関係について明らかにすることを目的とする.尚,今回は,対象海域が比較的晴天に恵まれ,連続的に海氷域が明瞭に現れた可視画像が取得でき,且つ,Baba et al. (2006) が対象とした期間が重なる 2000 年について紹介する.

# 2. データとアルゴリズム

2.1 海氷

#### 2.1.1 NASA Team Sea Ice Algorithm

極軌道衛星 Defense Meteorological Satellite Program (DMSP) F-8, F-11, F-13, F-15 に搭載され た受動型マイクロ波センサー Special Sensor Microwave/Imager (SSM/I)の Brightness temperature (輝度温度)データを使用した.データセットには,1987 年から現在に至るまでの観測データ が,ほぼ毎日収録されている.この SSM/I には,19.35 GHz,37.0 GHz と 85.5 GHz の水平・垂 直偏波,および 22.235 GHz の垂直偏波の計7 チャンネルがあり,それらの解像度は,85.5 GHz が 12.5 km であり,その他は 25 km である.NASA Team Sea Ice Algorithm (*Cavalieri, 1992*) によ る海氷密接度は,前述の偏波チャンネルのうち,19.35 GHz の水平・垂直偏波と 37.0 GHz の水 平偏波の計3 チャンネルのデータ値を用いて計算される.まずこの作業は,それら3 チャン ネルから各々 SSM/I radiances をおよそ 25 km 格子 (332 × 316)の SSM/I grids とよばれる polar stereographic grids (図1)上にプロットする.次に以下のように定義された polarization (*PR*) と spectral gradient (*GR*)の計算を個々に行う.

$$PR = \frac{T_B(19.35V) - T_B(19.35V)}{T_B(19.35V) + T_B(19.35H)}$$
(1)

$$GR = \frac{T_B(37.00V) - T_B(19.35V)}{T_B(37.00V) + T_B(19.35H)}$$
(2)

ここで *T<sub>B</sub>* は,各周波数での輝度温度を表している.また,数字に添えられた *V* と *H* は,それ ぞれ垂直偏波と水平偏波である.これら *PR* と *GR* の比から,本研究では海氷が全く無い開放 水面 (OW) と1 年氷 (FY)の密接度が 100%の点 (A),および多年氷 (MY)の密接度が 100%の点 (B) に対応する Tie Points の値を図 2 に示すように定義した.

1 年氷 (C<sub>F</sub>) と多年氷 (C<sub>M</sub>)の海氷密接度は,以下の式より計算される.

$$C_F = (a_0 + a_1 PR + a_2 GR + a_3 PR \cdot GR)/D \tag{3}$$

$$C_M = (b_0 + b_1 PR + b_2 GR + b_3 PR \cdot GR)/D \tag{4}$$

ここで D は, 以下で定義される.

$$D = (c_0 + c_1 PR + c_2 GR + c_3 PR \cdot GR)$$

$$\tag{5}$$

海氷密接度(CT)は1年氷と多年氷の総計

$$C_T = C_F + C_M \tag{6}$$

で表される.上記の式で用いられる係数 *a*<sub>0</sub> ~ *a*<sub>3</sub>, *b*<sub>0</sub> ~ *b*<sub>3</sub> および *c*<sub>0</sub> ~ *c*<sub>3</sub> は, 3 つの SSM/I チャン ネルにおいての開放水面,1 年氷および多年氷での観測されたそれぞれの SSM/I 光輝である. 本研究において,NASA Team Sea Ice Algorithm を用いて海氷密接度を求める際に使用した Tie Points とその係数は,表1 にまとめてある.

| Channel        | TB (19.3              | 5H)                   | TB (19.35 V) |                       | TB (37.0 V)           |
|----------------|-----------------------|-----------------------|--------------|-----------------------|-----------------------|
| Open Water     | 100.3                 | ;                     | 176.6        |                       | 200.5                 |
| First-year Ice | 237.8                 | 8                     | 249.8        |                       | 243.3                 |
| New Ice        | 193.7                 |                       | 221.6        |                       | 190.3                 |
|                |                       |                       |              |                       |                       |
|                | $a_0$                 | $a_1$                 |              | $a_2$                 | $a_3$                 |
| Coefficients   | 3055.00               | -18592.6              |              | 20906.9               | 42554.5               |
|                |                       |                       |              |                       |                       |
|                | $b_0$                 | $b_1$                 |              | $b_2$                 | $b_3$                 |
| Coefficients   | -782.750              | 13453.5               |              | 33098.3               | 3 -47334.6            |
|                |                       |                       |              |                       |                       |
|                | <i>c</i> <sub>0</sub> | <i>c</i> <sub>1</sub> |              | <i>c</i> <sub>2</sub> | <i>c</i> <sub>3</sub> |
| Coefficients   | 2078.00               | 7423.28               |              | -3376.7               | 6 -8722.03            |

表1 本研究で求めた SSM/Iの Tie Points とその係数

#### 2.2 Thin Ice Algorithm

*Cavalieri* (1994)は, NASA Team Sea Ice Algorithm を応用し,季節海氷域のベーリング海のデー タを基にして Thin Ice Algorithm を考案した.このアルゴリズムでは,19.35 GHz の水平・垂直 偏波と 22.235 GHz の垂直偏波,および 37.0 GHz の垂直偏波の計4 チャンネルの値を使用して, 海氷を1年氷と新生氷に分類したものである.*PR* は NASA Team Sea Ice Algorithm と同じであ るが,*GR* は以下のように与えている.

$$GR = \frac{TB(37.0V) - TB(22.235V)}{TB(37.0V) + TB(22.235H)}$$
(7)

このアルゴリズムを用いた西南極における PR と GR の比の結果を図 3 に示す.NASA Team Algorithm 同様に PR と GR の比から Tie Points を定義するが,この Thin Ice Algorithm では多年氷 (MY) の替わりに新生氷 (NEW) を定義している.このアルゴリズムにより,海氷の判別制度は 飛躍的に向上した.尚,本研究で求めた Tie Points の値は,表1に NASA Team Sea Ice Algorithm の値と併せて示してある.

#### 2.3 氷厚

本研究においては,対象が低緯度海氷域であることや南極海であることから多年氷が少ないため,Thin ice Algorithm をベースに用いて,それぞれのタイプの海氷密接度を計算した.実際の氷厚は,現場観測を行わないと分からないが,海氷のタイプが前述のアルゴリズムから判っているため,南極海において現場データをまとめた Worby (1999)を参考にそれぞれのタイプに



図2 2000年7月3日における NASA Team Sea Ice Algorithm による南極海の PR-GR 分布(水色 の点). OW は開放水面, A は1年氷(FY; First Year Ice), B は多年氷(MY; Multi Year Ice)を 表している.



図3 2000 年 7 月 3 日における Thin Ice Algorithm による南極海の PR-GR 分布(水色の点). OW は開放水面, FY は 1 年氷, NEW は新生氷 (New Ice)を表している.

代表的な厚さを代入した.そして,各々の海氷密接度の割合に応じた比から,各グリッドの平均的な氷厚を計算した.各タイプの海氷の厚さは,1年氷を0.50m,新生氷を0.15m,多年氷を1.00mとした.ここで,IT(氷厚),TIC(海氷密接度合計),1年氷の密接度α,新生氷の密接 度β,多年氷の密接度γとすると,以下の通りである.

$$IT[m] = \alpha \times 0.50[m] + \beta \times 0.15[m] + \gamma \times 1.00[m]$$
(8)

$$TIC[\%] = \alpha + \beta + \gamma \tag{9}$$

2.4 大気

本研究の解析で使用した大気データは, European Centre for Medium-Range Weather Forecasts (ECMWF)が作成したデータセット ERA40 (ECMWF 40 Years Re-Analysis)である.このデータ セットは,1日4回(00UTC,06UTC,12UTC,および18UTC)の1957年9月から2002年の8 月までのデータが,全球2.5度グリッド間隔で収録されている.変数は,地上においては風や各 フラックスデータなど55種類のデータがあり,上空においては1000hPaから1hPaまで23層 の等圧面に沿った気温などの変数が11種類用意されている.本研究では,00UTCと12UTCの 海水面気圧,地上気温,2m露点の変数を利用して解析を行った.尚,本対象域における今回用 いた00UTCと12UTC平均値は,同海域の1日4回(00UTC,06UTC,12UTC,18UTC)の平均 値と比較すると,大きな差異はみられなかった.

#### 3. 氷厚の時空間変化

2000年7月から8月のBellingshausen Sea 付近の海氷タイプにより計算された氷厚分布を図4 に示す.全般的に,南極大陸に近い高緯度海域では厚い氷が,低緯度海氷縁付近では薄い氷が 分布しており,一般的な南極海の氷厚分布が再現できている.一部,大陸沿岸付近にもやや薄 い海氷の分布海域がみられる.これらの海域では大陸から沖向きへの風により,海氷が低緯度 側に運ばれるため,開放水面が形成され,その海域で海氷が生成されることを示している.こ のことからも今回の氷厚の分布の再現性が十分であることがわかる.

7月上旬には比較的厚い海氷が南緯65度付近まで張り出している(非表示)が,真冬にもか かわらず,同中旬には南緯70度付近まで海氷縁が後退している様子が明瞭に現れている(図 4).その後,開放水面であった領域を覆いながら海氷が低緯度に拡大し,8月上旬には南緯65 度付近まで達している.尚,この付近の平均的な低緯度海氷縁は,およそ四半世紀に蓄積され た人工衛星による月平均海氷のデータから,南緯65~66度付近である.

図 5 には,2000年の7月3日から8月29日までの西経90度における海氷縁と卓越海氷タイプから求めた相対的な氷厚の時系列を示す.海氷域が高緯度側に後退する7月上旬から中旬に



図 4 Bellingshausen Sea 付近の氷厚分布. 2000 年7月18日(左)と2000 年8月3日(右).



図 5 2000 年の 7 月 3 日から 8 月 29 日までの西経 90 度における海氷縁と卓越海氷の時系列. いずれも 5 日の移動平均値.

かけての海氷縁付近における海氷は,比較的厚い海氷が多く分布しているが,7月下旬から8月 上旬にかけて低緯度側に拡大したときには,海氷縁付近では比較的薄い海氷が多く分布してい ることが分かる.この海域の海氷は,時間が経過すると,薄氷海域の割合が減少し,厚い氷の 海域の割合が徐々に増加していることから,薄い海氷から厚い海氷へと成長したことが推測さ れる.また,8月10日頃にみられる海氷縁の後退時には,比較的薄い海氷の分布が卓越するよ うになり,海氷厚が薄くなったことが推察される.その後の拡大時には,海氷縁付近を中心と する海域において,徐々に厚い氷が卓越した分布に変化している.

# 4. NOAA AVHRR による海氷表面温度の時空変化

冬季の南極海氷域では,海水面付近の大気温が氷点下であるため,熱源は海洋だけである.海 氷が厚くなれば,海洋からの熱が氷盤の表面に達しにくく,一方,薄い海氷であれば,海洋の 熱が容易に氷盤の表面に伝わりやすい.このため,海氷が厚い海域における氷盤の表面温度は 比較的低温となり,海氷が薄い海域における氷盤の表面温度は比較的高温となる.この特徴を 利用して,海氷表面の温度分布の変化から海氷厚の変動について検証を行うとともに,DMSP SSM/Iによる海氷厚との比較を行った.今回は,極軌道衛星 NOAA 搭載 AVHRR (Advanced Very High Resolution Radiometer)のチャンネル4と5を用いた Key et al. (1997)の手法により表面温度 を求めた.

$$T_{S} = a + bT_{4} + c(T_{4} - T_{5}) + d[(T_{4} - T_{5})(sec\{q\} - 1)]$$
(10)

ここで,  $T_s$  は表面温度,  $T_4$  および  $T_5$  は, それぞれ AVHRR のチャンネル 4 と 5 の輝度温度, q はセンサーの走査仰角,  $a \sim d$  は回帰係数である.尚,今回使用したデータの分解能は 1.25 km である.

対象海域において,開放水面であった海域が海氷に覆われたばかりで,且つ,あまり雲に覆 われていなかった 2000 年 8 月 3 日について,NOAA12 号による観測データから求められた表 面温度の結果を図 6 に示す.ここでは,海氷のないところはマスクを掛けて空白にしてあるの で,海氷域上のみに計算された表面温度分布が出力されている.しかしながら,海氷域上にお いて雲がかかっているところは,海氷の表面温度ではなく,雲頂の温度を表している.

大陸に近い海域では,雲分布とは異なる低温の海氷域がモザイク状に明瞭に捉えられている. 一方,低緯度の海氷域では,比較的表面温度の高い海氷の分布が現れていることがわかる.海 氷間の海洋からの放射の影響も考えられるが,対象海域は海氷密接度が過半数を超え,見積も られた表面温度も結氷温度の-1.8 以下であるため,海氷域の代表的な表面温度と考えてよい.

同様な条件であった 2000 年 8 月 16 日の NOAA12 号 (図 6) による海氷表面の温度分布は, 同年 8 月 3 日の表面温度分布と比較すると,高緯度の海氷域だけでなく低緯度域にも比較的低 温の海氷域が分布している.これらの状態変化は,対象海域における氷盤が薄い海氷から厚い 海氷へ成長したことが推測される.

# 5. 海氷縁拡大と大気場

本章では,海氷厚が変化したときの大気場についての検証を行う.図7に西経90度におけ る海氷密接度,地衡風および気温の2000年7月3日から8月29日時系列である.全てのデー タは,5日の移動平均を施してある.ここで,地衡風を使用しているのは,氷盤が漂流する際,



図 6 AVHRR から算出した表面温度 (K) 分布.上段は 2000 年 8 月 3 日,下段は 8 月 16 日.



図7 西経 90 度における 2000 年 7 月 3 日から 8 月 29 日までの海氷密接度(%;カラーコンター),地衡風 (m/s;ベクトル),気温(;破線)の時系列.いずれも5日の移動平均値である.

風のストレスや氷盤間の内部応力,転向力,水のストレス,海水面の傾きの影響を受けており, これらのベクトル和が地衡風のベクトル方向に近いためである(Hunkins, 1975).実際,海氷間 の内部応力は,海氷密接度によっても変化するが,本研究が扱うテーマでは個々の氷盤を考慮 している訳ではないので,細かくは言及しない.

地衡風の導出は,ECMWFの海水面気圧,2m 露点,同気温の00UTCと12UTCの日毎デー タを使用して,気圧傾度( $\frac{\partial p}{\partial x}, \frac{\partial p}{\partial y}$ ),大気の密度( $\rho$ )およびコリオリ因子(f)から計算したものである.

$$-fv_g = -\left(\frac{1}{\rho}\right)\frac{\partial p}{\partial x} \tag{11}$$

$$fu_g = -\left(\frac{1}{\rho}\right)\frac{\partial p}{\partial y} \tag{12}$$

ここで, $v_g \ge u_g$ は地衡風のv成分 $\ge u$ 成分,pは海水面気圧であり,コリオリ因子は

$$f = 2\Omega \sin\phi \tag{13}$$

で与え, $\phi$ は緯度の関数, $\Omega$ は角速度( $2\pi/1$ 恒星日 = 7.292 ×  $10^{-5}$  rad·s<sup>-1</sup>)である.また,密度 ( $\rho$ )は,気体定数 R と仮温度  $T_{\nu}$ を用いて次のように導出した.

$$\rho = \frac{p}{RT_{\nu}} \tag{14}$$

$$T_{\nu} = T(1 + 0.61q) \tag{15}$$

ここで, q は水蒸気混合比であり, 水蒸気圧 e を用いて

$$q = \frac{0.622e}{p - e} \tag{16}$$

で表すことができる.

7月上旬には,気温-5 を下回る寒気に海氷域全体は覆われているが,同中旬にかけて南緯 70度付近まで後退し,つまり,暖気移流があり,併せて,強い南向きの地衡風が低緯度から高 緯度まで幅広く分布している.同下旬には,地衡風は風向を北向きに変化させ,強い風が吹い ている.併せて,ほぼ同時,もしくは先行する形で寒気が低緯度まで拡大し,海氷域が後退す る前と同じ程度位まで低緯度側に拡大している.8月5日から同20日にかけての期間も暖気・ 寒気移流と南・北向きの地衡風の変化が似た傾向を示している.7月の変化ほどではないが,若 干の海氷縁の後退・拡大と海氷密接度の分布の多寡の変化がみられる.

# 6. 考察

季節海氷域である南極海は,一般的に冬季に向かい海氷が低緯度に拡大し,春季から夏季 にかけて,内部や縁辺部から融解が進み,やがて海氷域がなくなる.本研究の対象海域である Bellingshausen Sea 付近は,真冬にもかかわらず,高緯度に後退することが顕著に起こっている (*Baba et al., 2006*).海氷域の拡大・後退(縮小)には,海氷(氷盤)にはたらく力学的効果と熱 力学的効果の双方の影響が考えられる.もし,力学的な効果だけで海氷域が後退・拡大するの であれば,風下側での海氷密接度が増加や氷盤の漂流速度と海氷縁拡大・後退速度が同じにな るはずである.しかしながら,風のストレスの効果による大陸近傍海域での海氷密接度の増加 はみられていない(図7).また,*Kimura and Wakatsuchi* (2000)や *Baba et al.* (2006)の検証によ れば,海氷の漂流速度よりも低緯度海氷縁の移動速度の方が大きいことが観測結果から報告さ れている.よって,力学的効果が卓越しているとは言い難い.

Cavalieri (1994)のThin Ice Algorithm を基にした海氷のタイプ別の氷厚分布変化,及び,NOAA AVHRR データを利用した key et al. (1997)の表面温度分布から海氷厚の変動について検証を行っ た.非常に大きく海氷域が高緯度に後退するときには,海氷厚が厚いものから徐々に薄氷の卓 越する海氷域へと変化する様子が明瞭に現れなかったが,1週間程度の海氷域の後退・拡大時 には薄氷域が卓越する海域が認められた.非常に大きく後退したときは,薄氷域が大半を占め る時間もなく大規模に融解が一気に進んだことが推測できる.これは,暖気移流の効果もある が,それよりもむしろ強風により海洋場が撹拌され,鉛直循環が顕著に起こり,下層の暖かい 水塊が上層まで達して海氷の融解を進行させたことが考えられる.海水の熱容量は大気のおよ そ 1000 倍あることから,海氷融解には海洋からの熱の供給が最も効率がよい.Ikeda (1989)の モデル実験では,海氷縁付近に強い北寄りの風が吹くと海氷の抗力係数が海水よりも大きいた め,下層からの暖水塊の湧昇が増大することを指摘している.つまり,対象海域では,高緯度か ら低緯度まで北寄りの非常に強い風が吹いており,海氷縁付近の暖水の湧昇流が低緯度から顕 著に生じ,その風の吹続時間が2週間という長期間に渡っていたため,海氷縁の後退とともに その場が高緯度側にシフトして,大規模な海氷の融解が起こったことが推測できる.また,強 風下で海が時化ているために,暖水塊による氷盤の融解は底面だけではなく,氷盤の回転が引 き起こされるために側面融解も併せて顕著に起こり,海氷の融解が非常に早く進んだことも考 えられる.その後の薄氷域がみられた8月中旬の海氷後退時にも同様な現象が起きたが,風の 強さが比較的弱いことや吹続時間が短いことから,開放水面が大規模に出現するまでには至ら ず,海氷密接度と氷厚の変化だけが生じたのであろう.一方,海氷域が低緯度に拡大する時に は,いずれも海氷の出現や薄氷から厚い氷へと変化している様子が現れており,寒気移流の効 果により,海氷が生成・成長していることが認められた.

図は示さないが,NOAA OISST (Reynolds et al., 2002) による海水面温度(週データ)の偏差は, 海氷域が高緯度に後退するときには,Nずれも海氷縁付近の偏差が正であり,風による海洋の撹 拌または湧昇流による効果が現れていることが推測される.今後は,海洋データを使用して検 証する必要がある.現場観測が難しい海域であるので,信頼できる海水面データや地球シミュ レーターによる海洋データなどを用いて解析し,海氷域の素過程を明かにする必要性がある.

# 7. まとめ

Bellingshausen Sea 付近の季節内変動について,熱力学的な見地から着目し,海氷厚の時系列 変化に関する解析を行った.対象海域は,冬季期間であるにも拘らず,海氷密接度の偏差が大き く変化することが, Baba and Wakatsuchi (2001) や Baba et al. (2006) から報告されている.DMSP SSM/I データを利用した Cavalieri (1994) の Thin Ice Algorithm を基にした海氷タイプによる海氷 厚の推測と AVHRR による表面温度による海氷厚の推定を用いて解析を進めた.

海氷厚の時系列変化からは,海氷縁が低緯度から高緯度に後退する際,薄氷域が卓越する時 期の有無がみられた.薄氷域が卓越するときは,暖かい北寄りの風が吹き,この風によって海 洋下層の暖水塊が海表面の海氷を融解していることが分かった.ただし,風の吹続時間が長い と湧昇流が顕著に起こり,海氷融解の進行が早く進み,海氷厚が薄くなる過程を捉え難い.一 方,海氷域が拡大する際は,寒気を伴った南よりの風が吹き,それにより海氷が生成され,薄 氷域が卓越して出現していた.その後,時間が経過すると,海氷が成長し,厚い氷が卓越する 海域へと変化している様子が認められた.季節内変動に伴う海氷厚の変化は,大気と海洋の熱 力学的な効果が引き起こしていることが確認された.

# 謝 辞

本研究を進めるにあたり, National Snow and Ice Data Center から SSM/I および AVHRRデータ を, European Centre for Medium-Range Weather Forecasts から大気データを提供して頂きました. また,作図に関しては,地球流体電脳ライブラリの dcl,および,Center for Ocean-Land-Atmosphere Studies の Grid Analysis and Display System を利用致しました.各機関・団体には心より感謝致し ます.最後に,貴重な意見やコメント頂いた2名の査読者に対して感謝の意を表したいと思い ます.

#### 参考文献

- Baba, K., and M. Wakatsuchi (2001), Eastward propagation of the intraseasonal variability of sea ice concentration and the atmospheric field in the marginal ice zone in the Antarctic. *Geophys. Res. Lett.*, 28, 3669–3672.
- Baba, K., S. Minobe, N. Kimura and M. Wakatsuchi (2006), Intraseasonal variability of sea-ice concentration in the Antarctic with particular emphasis on wind effect. J. Geophys. Res., 111, C12023, doi:10.1029/2005JC003052.
- Carleton, A. M. (1989), Arctic sea-ice relationships with indicates of the atmosheric circulation of the Southern Hemisphere. *Climate Dynamics*, *3*, 207–220.
- Cavalieri, D. J. (1992), Sea ice algorithm, in NASA Sea Ice Variation Program for the Defense Meteorological Satellite Program Special Sensor Microwave Imager: *Final Report, NASA Technical Memorandum 104559*, 25–31, NASA.
- Cavalieri, D. J. (1994), A microwave technique for mapping thin sea ice. J. Geophys. Res., 99(C6), 12561-12572.
- Enomoto, H., and Ohmura, A. (1991), The influences of atmospheric half-yearly cycle on the sea ice extent in the Antarctic. *J. Geophys. Res.*, *95*(*C6*), 9497–9511.
- Hunkins, K. (1975), The oceanic boundary layer and stress beneath a drifting ice floe. *J. Geophys. Res.*, 80, 3245–3433.
- Ikeda, M. (1989), A coupled ice-ocean mixed layer model of the marginal ice zone responding to wind forcing. J. Geophys. Res., 94, 9699–9709.
- Key, J., J. Collins, F. Chuck, and R. S. Stone (1997), High-latitude Surface Temperature Estimates from Thermal Satellite Data. *Remote Sensing of the Environment* 61, 302–309.
- Kimura, N., and M. Wakatsuchi (2000), Relationship between sea-ice motion and geostrophic wind in the North Hemisphere. J. Geophys. Res. Lett., 27, 3735–3738.
- Parkinson, C. L. (1994), Spatial patterns in the length of the sea ice season in the Southern Ocean, 1978– 1986. J. Geophys. Res., 99, 16327–16339.
- Parkinson, C. L. (1998), Length of the sea ice season in the southern ocean, 1988–1994, Antarctic Sea Ice, Physical Processes, Interactions and Variability. *Antarctic Research series*, 74, 407, American Geophys. Uni., Washinton, D.C.

- Reynolds, R. W., N. A. Rayner, T. M. Smith, D. C. Stokes, and W. Wang (2002), An improved in situ and satellite SST analysis for climate. *J. Climate*, *15*, 1609–1625.
- van Loon, H. (1967), The half-yearly oscillations in middle and high southern latitudes and the coreless winter. J. Atmos. Sci., 24, 472–486.
- Worby, A. P. (1999), Observing Antarctic Sea ice: A practical guide for conducting sea ice observations from vessels operating in the Antarctic pack ice. A CD-ROM produced for the Antarctic Sea Ice Processes and Climate (ASPeCt) program of the Scientific Committee for Antarctic Research (SCAR) Global Change (GLOCHANT) program, Hobart, Tasmania, Australia.

# Sea-ice thickness variability with intrasesonal Atmosphere-Sea ice variability in the Bellingshausen Sea in austral winter

Kenji BABA

# Abstract

Sea-ice thickness change with intraseasonal variability in the Bellingshausen Sea was investigated by sea-ice types, which derived DMSP Special Sensor Microwave Imager, and by surface temperatures, which derived NOAA Advanced Very High Resolution Radiometer.

The most dominant sea-ice has changed from thick sea-ice to thin sea-ice when the sea-ice area retreated to the high latitudes in the marginal sea-ice zone. The reason for this is that sea-ice melting is occurred by wind-driven upwelling with warm water. On the other hand, at the advancing to the lower latitudes, new sea-ice production and sea-ice growth are occurred by cold air advection. It was found that intraseasonal sea-ice thickness variability is controlled by thermodynamical effect.

Keywords: Intraseasonal variability, Sea-ice thickness, Atmosphere-Ocean-Sea-ice interaction, Antarctic, Seasonal sea-ice