Ka バンド雲レーダー等のマルチセンサーで捉えた積乱雲の生成・発達過程 A Study of Cumulonimbus in Generating and Developing stage Observed by Ka-Band Cloud Radar and Multisensor 中北英一・○新保友啓・大東忠保・山口弘誠 Eiichi NAKAKITA, ○Tomohiro NIIBO, Tadayasu Ohigashi, Kosei YAMAGUCHI

Suddenly-generated and rapidly-developed isolated cumulonimbus often cause flash flood and inundation disasters. For these disasters prediction, it is significant to analyze flow structure in a cumulonimbus cloud before raindrop generation. To investigate the initiation process, we conducted observation in Kobe City, on August 2018 using a Ka-band Doppler radar, X-band radars and some sensors. Developing cumulonimbus clouds and non-precipitating cumulus were observed by Ka-band radar, and the former has high Radar reflectivity (Zh) in the upper part. This implies that strong updraft lifted up the cloud particles and particle size grew up in the developing cell. In addition, we evaluated the effect of spatial resolution and direction on the radar observation by analyzing the vortex structure simulated by a Large Eddy Simulation model. The simulation result show that the vorticity can be observed irrespective of the direction if a cell has a circulation in a spatial scale larger than observation resolution.

1. 序論

昨今, 急激に発達する積乱雲が局地的豪雨をも たらしている.災害を引き起こすような局地的大 雨は将来増加する傾向にある。これに対して発達 する積乱雲が生成段階で高い渦度を持つことを利 用して現業の気象レーダーを用いた局地的豪雨早 期探知システムの実用化が始まっている¹⁾. 中北 ら²⁾は,Xバンドレーダーで観測される段階の渦 管構造について、環境場のシア解析、上昇流の解 析を行い渦管構造が上昇流による水平渦管の tiling で生成する原理との一致を示した. また, Ka バンド雲レーダーを用いた解析により発達する積 乱雲の降水粒子生成に至る前段階で渦度の探知が 可能であること、渦管構造がみられるものがある ことを示した³⁾.以上を踏まえ本研究では積乱雲 の発生から衰退を通した渦管構造の生成までを追 跡しメカニズムの解明を目的と定め、神戸市にお いてマルチセンサーによる集中観測を行った.積 乱雲生成段階から発達段階に至る過程を捉えた事 例を対象に渦管の生成過程の解析を行った.

2. 観測の概要

2018年8月神戸市に設置された複数のセンサーを活用し集中観測を行った.

2.1 Ka バンドレーダー

神戸国際大学に設置された名古屋大学 Ka バンド 雲レーダー(以下 Ka バンドレーダー)のデータ を利用した. 西側に約90度のセクター領域を設定 し2分間で11仰角の高頻度の立体観測を行った.

2.2 XRAIN

発達段階の観測情報として国土交通省の近畿に 設置された4台のXバンドレーダーを利用した.

本観測では、境界層レーダー (BLR), Lidar に よる雲生成前段階の風の観測も行った.

Ka バンドレーダーで捉えた積乱雲の生成・発 達過程

3.1 対象事例

2018年8月16日の午前8時から10時まで六甲 山上で断続的に発生した雲を解析の対象とした.

3.2 Ka バンドレーダーで観測された Zh の特徴

Ka バンドレーダーで9時28分に高度約1kmで 探知し,9時42分まで2分毎の立体構造を観測し た.30分には境界層レーダー上を通過し境界層レ ーダーで上昇流が観測されている.Ka バンドレー ダーのレーダー反射因子(Zh)から作成した CAPPIの鉛直断面を図1に示す.雲の発生から発 達までの過程を捉えている.観測間隔が2分であ るため小さなセルが結合しながら次第に大きくな っていく様子が確認できる.さらに,セル内部で のZhの特徴を捉えるために各仰角の観測値から 作成したヒストグラムを図2に示す.発達せずに 消滅した雲の観測値を比較対象として用いた.高 度による差を比べると発達したセルは高い高度ほ



図 1. Ka バンドレーダーで観測された発達するセル の *Zh* の時間高度変化



図 2. 発達セルと非発達セルを観測した仰角毎の Zhのヒストグラム.

ど Zh の値が大きくなっている一方で,発達しな かったセルは高度による差が小さいことがわかる. これは,発達するセルと発達しないセルの中で雲・ 降水粒子の鉛直分布に違いが発生しているためだ と考えられる.すなわち,発達したセルでは上昇 流が強いため,低い高度では凝結により生成した 小さな粒子が多く存在し,高い高度ではより粒径 の大きい粒子が存在していると考えられる.ひま わり 8 号の観測値から算出される雲物理情報との 比較を行い Ka バンドレーダーのみで観測される 段階の雲の解析を進め発表時に示す予定である.

4. 積乱雲生成・発達過程における渦度について

発達する積乱雲の内部で疑似渦度が高く発達段 階において渦管構造が確認されている³⁾.一方, Ka バンドレーダーで観測される雲内部の渦度分 布を見るとXバンドレーダーで観測しているもの と比べて複雑な分布をしている.Ka バンドレーダ ーの観測値が示す意味や各レーダーによる違いを 明らかにするためにLESモデルの計算結果を利用 した検討を行った.また,観測値の移動平均のス ケールを変化させることで分解能の異なるレーダ 一間で観測値を比較した.

4.1 モデルによる検証

都市内部の大気シミュレーションの計算結果 を用いて、都市上空で発生する上昇流の周辺の渦 度分布をレーダーで観測した場合にどの程度現象 をとらえられるのかを検証した.分解能が異なる レーダーで観測できる擬似渦度の分布を図3に示 す.分解能が Ka バンドレーダーの観測分解能で あると水平スケール 600m の上昇流の周囲に発生 する規模の渦度分布であっても観測できることが 確認できる.Xバンドレーダーの解像度では明瞭 に観測できないことが分かるこのほかに観測方向 に関する検討,渦の構造による観測可能性の検討 を行った.また,異なる分解能のレーダーの観測 値を移動平均する事でスケールを合わせて比較検 討を行った.発表時に解析結果を示す予定である.



図 3. LES モデルの上昇流と鉛直渦度の計算結果と各 レーダーの分解能で観測される擬似渦度分布.

参考文献

- 片山勝之,山路昭彦,中村文彦,森田宏,中北 英一:局地的豪雨探知システムの開発,河川 技術論文集,第21巻,pp.401-406,2015.
- 中北英一,佐藤悠人,山口弘誠:ゲリラ豪雨 予測の高精度化に向けた積乱雲の鉛直渦管生 成メカニズムに関する研究,60B, pp.539-558, 2017.
- 中北英一,新保友啓,佐藤悠人,山口弘誠, 大東忠保:Kaバンドレーダーを利用した積乱 雲生成段階に関する研究,土木学会論文集 B1 (水工学), Vol.74, No.4, pp.I_55-I_60, 2018.