

УДК 504.3.05/.06

**РЕГИОНАЛЬНАЯ БАРОКЛИННАЯ МОДЕЛЬ АТМОСФЕРЫ**

Канд. геогр. наук А.Х. Ахмеджанов

*Разработка региональной бароклиновой модели атмосферы является актуальной задачей для территории Казахстана. В данной работе представлена численная региональная бароклиновая модель атмосферы.*

Основу всех численных моделей атмосферы составляют уравнения движения, притока тепла, неразрывности, переноса влаги и атмосферных примесей, представляющих собой систему уравнений гидротермодинамики атмосферы. Решение этой системы уравнений было связано в первую очередь с развитием численных методов прогноза погоды. Оперативная служба погоды в настоящее время пользуется схемами, основанными на интегрировании полных гидродинамических уравнений атмосферных процессов. Развитие численных методов происходит в различных направлениях [2–11]. Это, прежде всего, переход от прогноза погоды на сфере к прогнозу на ограниченной территории. Для детализации численной схемы необходим выбор более мелких шагов по времени и пространству. Важным моментом является повышение аппроксимации по геометрическим переменным. В создании полных схем необходим учет мезомасштабных процессов и их обратной связи на динамику крупномасштабных процессов. Комплекс алгоритмов численного решения задач физики атмосферы имеется в [4-5] на основе метода расщепления уравнений динамики атмосферных процессов. Метод расщепления основан на разбиении уравнений динамики атмосферы с учетом физически реализуемых этапов эволюции атмосферных процессов и в этом смысле он представляется естественным методом аппроксимации.

Для исследования атмосферных процессов эволюции поля скорости ветра, давления и температуры в бароклиновой атмосфере применяется система уравнений гидродинамики и переноса тепла применительно к атмосферным процессам регионального масштаба.

Система уравнений гидротермодинамики атмосферы в системе координат  $x, y, \zeta, t$  записывается в следующей форме:

$$\begin{cases}
\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} + w \frac{\partial u}{\partial \xi} = -\frac{\partial \Phi}{\partial x} + lv + F_x, \\
\frac{\partial v}{\partial t} + u \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} + w \frac{\partial v}{\partial \xi} = -\frac{\partial \Phi}{\partial y} - lu + F_y, \\
\frac{\partial T}{\partial t} + u \frac{\partial T}{\partial x} + v \frac{\partial T}{\partial y} - \frac{RT}{g} (\gamma_\alpha - \gamma) \frac{w}{\xi} = \frac{E}{C_p}, \\
\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial \xi} = 0, \\
\frac{\partial \Phi}{\partial \xi} = -\frac{R}{\chi} T.
\end{cases} \quad (1)$$

где  $u, v$ - горизонтальные составляющие вектора скорости ветра по осям  $x, y$ ;  $\xi = p/p_0$ ;  $p$  - давление;  $P_0=1000$  гПа;  $W=d\xi/dt$  - аналог вертикальной скорости;  $R$  - газовая постоянная для сухого воздуха;  $\Phi = gz$  - геопотенциал;  $g$  - ускорение свободного падения;  $T$ -температура;  $l = 2\overline{\omega} \sin\varphi$  - параметр Кориолиса;  $\overline{\omega}$  -угловая скорость вращения Земли;  $\varphi$  - ширина;  $\gamma_\alpha = \frac{\chi-1}{\chi} \frac{g}{R}$  - сухоадиабатический градиент;  $\gamma = -\partial T / \partial z$  - вертикальный градиент температуры;  $F_x$  и  $F_y$  - проекции силы турбулентный вязкости на оси  $x$  и  $y$ ;  $E$  - приток тепла к единице массы в единицу времени.

В системе (1) примем условие адиабатичности ( $E=0$ ) и отсутствие влияния вязкости ( $F_x = F_y = 0$ ). В этом случае полученную систему оправданно использовать для вычисления краткосрочных изменений структуры атмосферы. При принятых допущениях система (1) из пяти уравнений содержит пять искомым величин  $u, v, w, \Phi, T$ , что в принципе позволяет рассчитать их значения в любой момент времени в пределах области интегрирования при заданных начальных и граничных условиях.

Система (1) включает три прогностических уравнения, содержащих производные по времени, и два - диагностических. Диагностические уравнения позволяют по трем спрогнозированным функциям  $u, v, T$  определить две другие функции:  $w$  и  $\Phi$ .

Для решения прогностических уравнений требуется значение начальных условий, которые должны представлять собой трехмерные поля трех метеорологических величин  $u, v, T$  или  $u, v, \Phi$ . Восстановление

поля метеорологического элемента по данным его измерений на нерегулярной сети станций производится методами численного или объективного анализа [1]. При решении данного вопроса был разработан алгоритм численного анализа данных на базе весовой анизотропной интерполяции. Значение метеоэлемента в интерполируемом узле представляется в виде

$$\varphi_0 = \sum_{v=1}^m a_v f_v / \sum_{v=1}^m a_v, \quad (2)$$

где  $a_v$  - веса, определяемые из решения следующей системы

$$\sum_{k=1}^m a_k r_{kv} = r_{ov}, \quad v = \overline{(1, m)}, \quad (3)$$

где  $r$  - расстояние.

В случае совпадения узла сетки с местоположением станции наблюдения вычисляемое значение функции будет равен измеренному. Как и в оптимальной интерполяции, веса учитывают особенности расположения станций между собой и относительного узла.

Вторым этапом численного анализа метеорологических полей является процедура согласования интерполированных значений на основе принимаемых уравнений движения и переноса, которые накладывают определенные ограничения. В этом этапе ограничениями служат уравнения статики и геострофичности, а также уравнения баланса и бездивергентности, а также уравнения неразрывности. Наиболее часто применяемыми методами согласования являются вариационные, постановка задачи при которых сводится к следующему.

Пусть  $\Phi^0, u^0, v^0, T^0$  - исходные поля геопотенциала, горизонтальных составляющих скорости ветра и температуры соответственно, полученные в результате численного анализа. Требуется найти такие функции  $\Phi, u, v, T$ , которые обеспечивают минимум функционала

$$\iiint_G [\alpha^2_H (\Phi - \Phi^0)^2 + \alpha^2_v (V - V_0)^2 + \alpha^2_T (T - T^0)^2] dG \rightarrow 0 \quad (4)$$

и удовлетворяют соотношениям:

$$u = -\frac{1}{l} \frac{\partial \Phi}{\partial y}, \quad v = \frac{1}{l} \frac{\partial \Phi}{\partial x}, \quad T = \frac{\partial \Phi}{\partial \xi}, \quad V^2 = u^2 + v^2. \quad (5)$$

Здесь  $z = R \ln(p/p_0)$ ,  $p_0 = 1000$  гПа;  $R$  - газовая постоянная;  $\alpha_H, \alpha_v, \alpha_T$  - веса, придаваемые информации геопотенциала, ветра и температуре. Вводятся следующие соотношения:

$$q = \alpha^2_H / \alpha^2_v, \quad \chi = \alpha^2_T / \alpha^2_v.$$

Так как функционал квадратичный, а наложенные связи линейные, то задача имеет единственное решение. Приемами вариационного исчисления она сводится к решению уравнения для отклонений  $\varphi$  согласованного геопотенциала  $H$  от исходного  $H^0$

$$\Delta\varphi + fl^2\varphi_{\xi\xi} - ql^2\varphi = l(v_x^0 - u_y^0) - \Delta\Phi^0 + fl^2(T^0_2 - H^0_{\xi\xi}) \quad (6)$$

Решение задачи согласования состоит из двух этапов. На первом этапе интегрируется уравнение эллиптического типа, в результате чего определяются согласованный геопотенциал  $\Phi = \Phi^0 + \varphi$ . На втором этапе рассчитываются согласованные компоненты ветра и температуры на основе геострофических соотношений. При интегрировании указанного уравнения применяется экстраполяционный метод Либмана.

Граничные условия должны отражать влияние внешней по отношению к области интегрирования среды на исследуемые процессы.

На верхней границе атмосферы, то есть при  $G=0$  ( $z \rightarrow \infty$ ) можно воспользоваться условием отсутствия потока массы

$$\rho W \Big|_{z \rightarrow \infty} = 0, \quad (7)$$

где  $W = dz/dt$  - вертикальная скорость в системе  $x y z t$ .

В используемой нами изобарической системе координат для аналога вертикальной скорости  $\omega$  условие на верхней границе атмосферы запишется в виде:

$$\omega \Big|_{\xi=0} = 0.$$

На нижней границе атмосферы при отсутствии неровностей будем иметь следующее граничное условие:

$$\frac{\partial\Phi}{\partial t} + u \frac{\partial\Phi}{\partial x} + v \frac{\partial\Phi}{\partial y} - \omega RT = 0 \quad \text{при } \xi=1. \quad (8)$$

При учете неровностей рельефа в постановке нижнего граничного условия возникают дополнительные трудности, то есть в этом случае уровень  $\xi=0$  не совпадает с поверхностью Земли. В этом случае учитываются орографические вертикальные точки, порождаемые обтеканием рельефа:

$$W_{op} = u \frac{\partial\Phi_r}{\partial x} + v \frac{\partial\Phi_r}{\partial y},$$

где  $\Phi_r(x, y)$ - геопотенциал подстилающей поверхности. При этом используется предположение, что к уровню  $\xi = 1$  относятся орографические вертикальные точки. Тогда нижнее граничное условие можно записать в виде:

$$\frac{\partial\Phi}{\partial t} + u \frac{\partial\Phi}{\partial x} (\Phi - \Phi_r) + v \frac{\partial\Phi}{\partial y} (\Phi - \Phi_r) - \omega RT = 0 \quad \text{при } \xi=1.$$

При построении численных моделей атмосферы на ограниченной территории возникает сложная проблема, связанная с постановкой боковых граничных условий. Если боковые условия поставлены неправильно, то на границах и вблизи них возникают фиктивные волны с большой амплитудой, которые могут распространяться внутрь области определения решений и тем самым искажают правильное решение.

Атмосферные процессы на ограниченной территории непосредственно связаны с процессами, происходящими над другими районами. На разделяющей их границе происходят процессы, описываемые уравнениями самой модели. Следовательно, можно рассчитывать все зависимые переменные на боковых границах, применяя направленные внутрь области конечные разности по  $x$  и  $y$  таким образом, чтобы для их вычисления требовались сеточные значения функции внутри расчетной области.

В задачах термодинамики атмосферы учесть на границе стоки и истоки практически невозможно. Потому нами был применен подход с использованием так называемых буферных зон. В пределах буферных зон решается краевая задача для уравнения Лапласа с изменяющимися во времени граничными условиями. Этот способ используется в оперативной модели национального метеорологического центра США [2].

Для численного интегрирования рассматриваемой системы термодинамики атмосферы используется явная конечно-разностная схема на расштанной сетке с дробным шагом по времени. Используя конечно-разностную аппроксимацию производных по времени и начальные сеточные значения  $u^{t_0}_{ijk}$ ,  $V^{t_0}_{ijk}$ ,  $T^{t_0}_{ijk}$ , с помощью прогностических уравнений

вычисляются усредненные по пространству их значения в точках  $i + \frac{1}{2}$ ,  $j + \frac{1}{2}$ ,  $k + \frac{1}{2}$ . На этой базе и соответствующих уравнений могут быть полу-

чены значения на дробном шаге по времени  $n + \frac{1}{2}$ . С помощью уравнений гидростатики и непрерывности определяются значения геопотенциала и вертикальной скорости. Полученные значения могут служить начальными условиями для последующей такой же процедуры и позволяют получить значения для полного шага по времени. На рис.1 представлена схема региональной численной модели атмосферы.



Реализация изложенной схемы была выполнена применительно к прогнозу барических поверхностей от 1000 гПа до 100 гПа с шагом 100 гПа по вертикали. В качестве исходных данных использовались значения  $\Phi$ ,  $U$ ,  $V$ ,  $T$  из синоптических бюллетеней прошлых лет. Шаг расчетной сетки на плоскостях  $xOy$  был равен 50 км. Результатами расчетов являются карты приземной обстановки и синоптической ситуации на барических уровнях 850 гПа, 700 гПа, 500 гПа и 300 гПа по территории Казахстана.

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Ахмеджанов А.Х., Балакай Л.А. Региональная модель численного анализа метеорологических полей на территории Республики Казахстан. // Гидрометеорология и экология. - 2001. - № 3- 4. - С. 7-13
2. Белов П.Н., Борисенков Е.П. Панин Б.Д. Численные методы прогноза погоды - Л.: Гидрометиздат, 1989. - 376 с.
3. Кибель И.А. Введение в гидродинамические методы краткосрочного процесса погоды. - М.: Госиздат, 1957. - 375с.
4. Марчук Г.И. Численные методы в прогнозе погоды. - Л.: Гидрометеоздат, 1967. - 356с.
5. Марчук Г.И. Численное решение задач динамики атмосферы и океана.- Л.: Гидрометеоздат, 1974.- 303с.
6. Марчук Г.И. Математическое моделирование в проблеме окружающей среды. М.: Наука, 1982, 320с.
7. Марчук Г.И., Агошнов В.Н. Введение в проекционно-сеточные методы.- М.: Наука, 1981. - 414с.
8. Марчук Г.И., Дымников В.П. и др. Математическое моделирование общей циркуляции атмосферы. - Л.: Гидрометеоздат, 1984. - 320с.
9. Монин А.С. Прогноз погоды как задача физики атмосферы. - М.: Наука, 1969. - 184с.
10. Томпсон Ф.Д. Анализ и предсказание погоды численными методами.- М.: Изд. иллюстр., 1962. - 239с.
11. Юдин М.И. Новые методы и проблемы краткосрочного прогноза погоды. - Л.: Гидрометеоздат, 1963. - 404с.

Институт космических исследований МОН РК

## ЖЕРГІЛІКТІ БАРОКЛИНДЫҚ АТМОСФЕРАЛЫҚ МОДЕЛІ

Геогр. ғылым. канд. А.Х. Ахмеджанов

*Қазақстан аумағындағы жергілікті атмосфералық процесстердің қасиеттерін зерттеу өзекті мәселе болып келеді. Осы жұмыста бұл процесстерді зерттеуге мүмкіндік беретін атмосфераның жергілікті бароклиндық сандық моделі келтірілген.*