

УДК 551.510.534; 551.590.3

Оценка эффектов извержения вулкана Пинатубо в стрatosферном содержании O_3 и NO_2 с учетом вариаций уровня солнечной активности

А.Н. Груздев*

Институт физики атмосферы им. А.М. Обухова РАН
119017, г. Москва, Пыжевский пер., 3

Поступила в редакцию 10.01.2014 г.

По данным спутниковых измерений концентрации озона с помощью приборов SBUV, SBUV-2 и результатам наземных измерений общего содержания NO_2 на сети NDACC получены оценки воздействий извержения влк. Пинатубо и вариаций уровня солнечной активности на стратосферное содержание O_3 и NO_2 . Уменьшение содержания NO_2 в результате извержения влк. Пинатубо на разных станциях составило от 19 до 34%, при этом уменьшение содержания NO_2 в Южном полушарии (ЮП) в целом несколько больше, чем в Северном полушарии (СП). Уменьшение концентрации O_3 в нижней стратосфере внетропических широт СП (~ 10%), наоборот, намного больше, чем в ЮП. Максимальное процентное уменьшение концентрации озона ~ 22% выявлено в окрестности уровня 10 гПа (32 км) на 10–15° ю.ш. Эффект 11-летнего солнечного цикла в стратосферном озоне в общих чертах симметричен относительно экватора. Высотные максимумы отклика O_3 на солнечный цикл выявлены на высотах 50–55, 35–40 и ниже 25 км. Изменения концентрации O_3 в этих слоях обычно заключены в пределах нескольких процентов. В отклике NO_2 на 11-летний солнечный цикл выявлены существенные межполушарные различия. Содержание NO_2 в фазе максимума солнечной активности на большей части станций ЮП обычно меньше, чем в фазе минимума. Содержание NO_2 в низких и средних широтах СП чаще выше во время максимума солнечной активности, чем во время минимума. Изменения содержания NO_2 в солнечном цикле обычно заключены в пределах 5%.

Ключевые слова: озон, NO_2 , влк. Пинатубо, солнечная активность; ozone, NO_2 , Pinatubo volcano, solar activity.

Введение

Продукты мощных взрывных вулканических извержений, выбрасываемые в стратосферу, могут находиться в ней в течение длительного времени, приводя к заметным изменениям химического состава, температуры и циркуляции атмосферы [1]. В период инструментальных наблюдений состава стратосферы произошло два крупных извержения с выбросом вулканических продуктов до высот 30–34 км. Это извержения вулканов Эль-Чичон в Мексике в марте–апреле 1982 г. и Пинатубо на Филиппинах в июне 1991 г. Обусловленные ими изменения температуры, содержания озона и некоторых других примесей отмечены в разных регионах от Арктики до Антарктики [2–14].

Вызванные вулканическими извержениями изменения накладываются на изменения, обусловленные другими причинами. В большинстве работ оценки вулканического эффекта основаны на относительно коротких рядах измерений. Отметим, что извержения вулканов Эль-Чичон и Пинатубо произошли в конце фазы максимума солнечной активности и временной интервал между извержениями

(~ 9,2 лет) близок к периоду 11-летнего солнечного цикла, который составил для того интервала времени около 10 лет (рис. 1, a). Для более четкого разделения вулканического и солнечного эффектов в данных измерений нужны временные ряды, включающие достаточно длительный период наблюдений в отсутствие крупных извержений.

В [15–17] получены оценки уменьшения стратосферного содержания NO_2 после извержения влк. Пинатубо с учетом вариаций уровня солнечной активности. С момента опубликования работ [16, 17], в которых представлено широтное распределение эффекта Пинатубо в содержании NO_2 во внетропических широтах северного (СП) и южного (ЮП) полушарий, данные измерений на некоторых станциях были скорректированы и оценки вулканического эффекта по этим данным могут отличаться от прежних оценок.

Цель настоящей работы состоит в анализе воздействия продуктов извержения влк. Пинатубо на стратосферное содержание NO_2 и озона по результатам измерений. Совместное рассмотрение вулканических эффектов в озоне и NO_2 представляет интерес по следующим причинам. Согласно фотохимическим представлениям на поверхности аэрозольных частиц, образовавшихся из продуктов извержения, происходит гидролиз азотного ангидрида N_2O_5 с образованием азотной кислоты HNO_3 , в результате чего

* Александр Николаевич Груздев (a.n.gruzdev@mail.ru).

возрастает содержание HNO_3 и падает содержание окислов азота, включая NO_2 [6, 18]. Уменьшение содержания окислов азота, с одной стороны, должно приводить к увеличению содержания озона, а с другой — способствовать большей эффективности разрушения озона в водородном и хлорном циклах [11, 19]. Таким образом, уменьшение содержания NO_2 есть прямой результат гетерогенных химических реакций на поверхности вулканического аэрозоля, в то время как отклик озона является опосредованным и вызван смещением фотохимического баланса O_3 .

Использованные данные и метод анализа

Измерения отношения смеси озона в 1978–2003 гг. с борта спутников Nimbus-7, NOAA-9, NOAA-11 и NOAA-16 проводились с помощью приборов SBUV и SBUV-2. Данные доступны по адресу <http://mirador.gsfc.nasa.gov/cgi-bin/mirador/presentNavigation.pl?tree=project&project=SBUV&CGISESSID=3e87ff5484b18bc47992ab39ff6a5c2d>. Результаты спутниковых измерений были нами усреднены по широтным поясам шириной 5° и помесячно.

Исходные данные об озоне содержат значения отношения смеси O_3 на изобарических поверхностях в диапазоне от 50 до 0,5 гПа, а также значения содержания O_3 в различных атмосферных слоях, причем высоты нижнего и верхнего слоев выходят за пределы указанного диапазона. Аналогично [20], для анализа были использованы данные на изобарических поверхностях и, для расширения высотного диапазона, — данные по слоям. Для приблизительной привязки по высоте значений содержания O_3 в нижнем (1000–63 гПа) и верхнем (выше 0,4 гПа) слоях им поставлены в соответствие положения «центров тяжести» этих озоновых слоев. «Центр тяжести» определялся как уровень, делящий слой на две части с одинаковыми значениями в них интегрального содержания озона. При этом считалось, что характер вертикального распределения озона внутри слоя оп-

ределяется вертикальным градиентом концентрации O_3 , значение которого предполагалось равным вертикальному градиенту на ближайшем участке вертикального профиля озона по данным, приведенным на изобарических поверхностях. Положение «центра тяжести» верхнего слоя незначительно варьирует по широте и принято равным 0,27 гПа. Положение «центра тяжести» нижнего слоя изменяется от ~80 гПа на экваторе до 100 гПа в средних широтах и для простоты взято равным 90 гПа.

В качестве данных об NO_2 использованы результаты утренних и вечерних измерений общего содержания NO_2 на станциях Сети для обнаружения изменений состава атмосферы (Network for the Detection of Atmospheric Composition Change – NDACC). Они доступны по адресу <http://www.ndacc.org>. Список станций с наиболее длинными рядами измерений приведен в таблице.

Наблюдения на некоторых станциях (2, 3, 6, 7, 8, 12, 15, 16) начаты до или вскоре после извержения влк. Пинатубо. Содержание NO_2 в тропосфере в фоновых условиях мало (это справедливо для большинства станций), и подавляющий вклад в него вносит стратосфера. На ст. Звенигород, расположенной в Подмосковье, используется специальный метод, позволяющий выделять стратосферную и тропосферную части общего содержания NO_2 [21, 22]. Поэтому общее содержание NO_2 будем отождествлять с содержанием NO_2 в вертикальном столбе стратосферы.

Для анализа использован метод множественной линейной регрессии, но вулканические эффекты в озне и NO_2 аппроксимировались несколько различающимися способами. Это вызвано различиями амплитуды данных эффектов в O_3 и NO_2 .

На рис. 1, б–г в качестве примера приведены среднемесячные значения содержания NO_2 в Звенигороде, Лаудере (Южный остров) и Дюмон-Дюрвиля (Восточная Антарктида) по результатам утренних и вечерних измерений. Различие между утренними и вечерними значениями для Дюмон-Дюрвиля невелико из-за относительно более слабого суточного хода NO_2 в периоды полярного дня и полярной ночи

Станции наблюдений NO_2

Номер, станция	Широта	Долгота	Период наблюдений
1. Ню-Олесунн (Ny-Alesund)	78,92° с.ш.	11,93° в.д.	Март 1992 – апрель 2008
2. Скорбисунн (Scoresbysund)	70,48° с.ш.	21,95° з.д.	Октябрь 1991 – декабрь 2012
3. Кируна (Kiruna)	67,84° с.ш.	20,41° в.д.	Август 1991 – март 2010
4. Жиганск	66,79° с.ш.	123,35° в.д.	Декабрь 1991 – декабрь 2012
5. Харестуа (Harestua)	60,22° с.ш.	10,75° в.д.	Январь 1994 – апрель 20013
6. Звенигород	55,69° с.ш.	36,77° в.д.	Март 1990 – декабрь 2012
7. Юнгфрауйох (Jungfraujoch)	46,55° с.ш.	7,98° в.д.	Июнь 1990 – август 2012
8. Иссык-Куль	42,62° с.ш.	76,99° в.д.	Январь 1983 – август 2012
9. Мауна-Лоа (Mauna Loa)	19,54° с.ш.	155,58° з.д.	Июль 1996 – январь 2008
10. Реюньон (Reunion)	20,90° ю.ш.	55,48° в.д.	Июль 1993 – декабрь 2012
11. Бауру (Bauru)	22,35° ю.ш.	49,03° з.д.	Ноябрь 1995 – декабрь 2012
12. Лаудер (Lauder)	45,04° ю.ш.	169,68° в.д.	Декабрь 1980 – декабрь 2012
13. Кергелен (Kerguelen)	49,35° ю.ш.	70,26° в.д.	Декабрь 1995 – декабрь 2012
14. Маккуори (Macquarie)	54,50° ю.ш.	158,94° в.д.	Январь 1996 – декабрь 2012
15. Дюмон-Дюрвиль (Dumont d'Urville)	66,67° ю.ш.	140,02° в.д.	Январь 1988 – декабрь 2012
16. Арривал-Хайтс (Arrival Heights)	77,83° ю.ш.	166,66° в.д.	Февраль 1991 – октябрь 2010

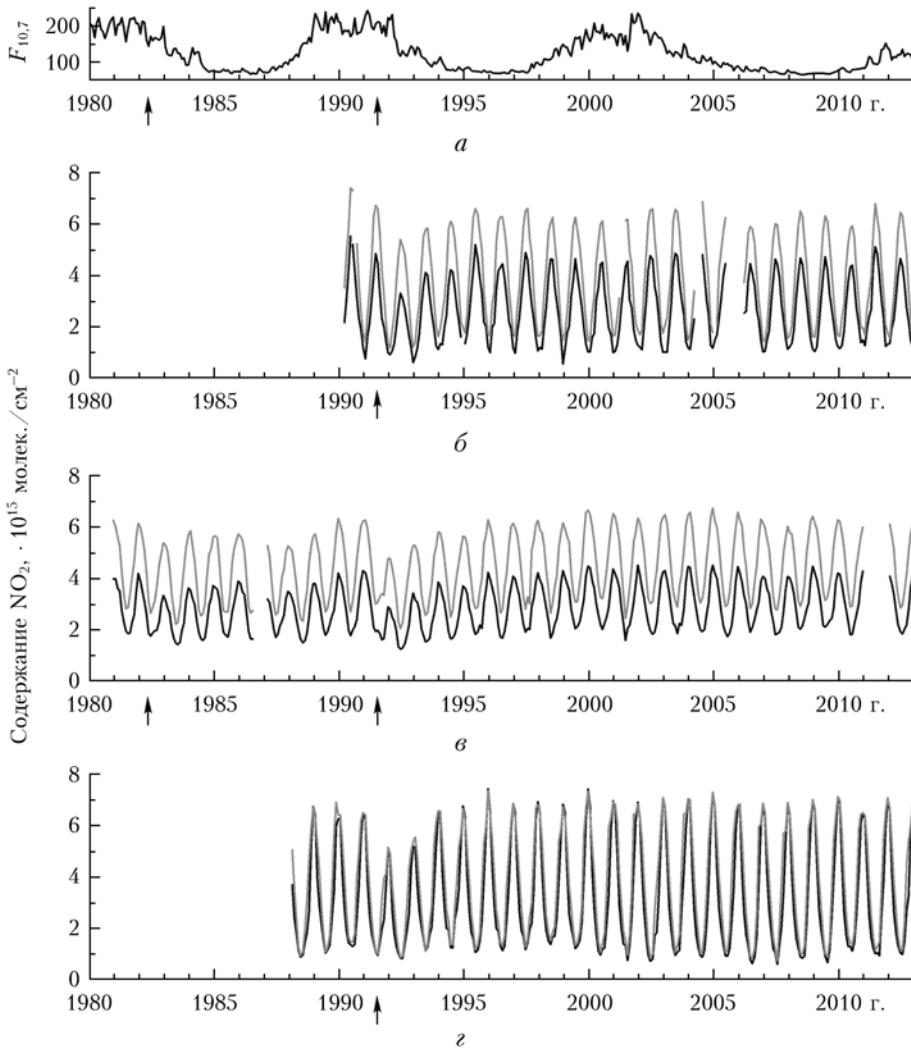


Рис. 1. Среднемесячные значения индекса солнечной активности $F_{10.7}$ в единицах $10^{-22} \text{ Вт} \cdot \text{м}^{-2} \cdot \text{Гц}^{-1}$ (*а*) и содержания NO_2 в вертикальном столбе стратосферы по результатам утренних (черные кривые) и вечерних (серые кривые) измерений на станциях Звенигород (*б*), Лаудер (*в*) и Дюмон-Дюрвиль (*г*). Стрелками показаны моменты извержения вулканов Эль-Чичон в 1982 г. и Пинатубо в 1991 г.

(рис. 1, *г*). На рис. 1, *а* приведены среднемесячные значения индекса солнечной активности $F_{10.7}$ — потока солнечного радиоизлучения на длине волны 10,7 см.

Как следует из рис. 1, после извержений вулканов Эль-Чичон и Пинатубо произошло уменьшение стратосферного содержания NO_2 , и оно пришлось на нисходящую фазу солнечной активности. Уменьшение было особенно значительным и длительным после извержения влк. Пинатубо. Для вулканического эффекта характерны относительно быстрое уменьшение содержания NO_2 вскоре после извержений и последующее более медленное его возрастание.

На рис. 2 показаны среднезональные среднемесячные значения отношения смеси озона на стратосферных уровнях над экватором и в высоких широтах СП. Они соответствуют областям наибольшего изменения концентрации озона после извержения влк. Пинатубо (см. следующий раздел).

Из рис. 2 следует, что эффект извержения Эль-Чичона визуально не выявляется в озоновых дан-

ных, а эффект извержения влк. Пинатубо не всегда отчетливо проявляется на фоне межгодовой изменчивости.

Аналогично [16, 17] для анализа содержания NO_2 использована модель множественной линейной регрессии:

$$\begin{aligned} [\text{NO}_2](t_n) = & a_0 + a_1 t_n + a_2 A(t_n) + a_3 F(t_n) + \\ & + a_4 Q(t_n + t_{dQ}) + a_5 S(t_n + t_{dS}) + a_6 V_p(t_n) + \\ & + a_7 V_E(t_n) + \varepsilon(t_n), \quad n = 1, \dots, N, \end{aligned} \quad (1)$$

где $[\text{NO}_2](t_n)$ — ряд среднемесячных значений содержания NO_2 ; t_n — время; N — количество членов ряда; A — периодически продленный годовой ход NO_2 ; F — индекс солнечной активности $F_{10.7}$ (адрес: http://sec.noaa.gov/ftpmenu/indices/old_indices.html); Q — среднемесячные значения зональной скорости экваториального стратосферного ветра на изобарической поверхности 30 гПа (<http://www.geo.fu-berlin.de/>

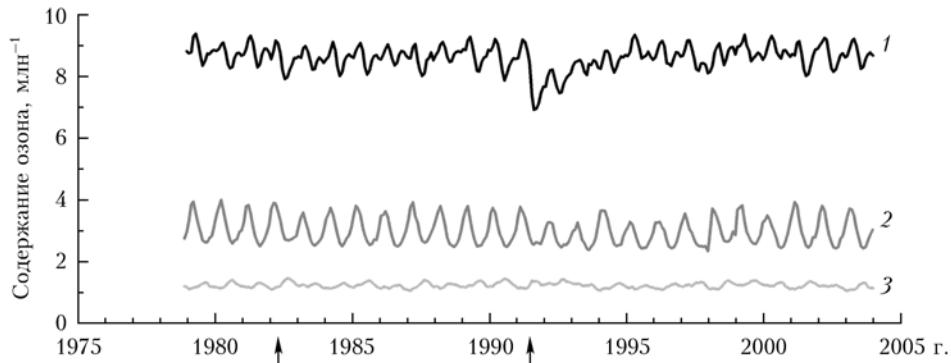


Рис. 2. Среднемесячные значения отношения смеси озона на изобарической поверхности 15 гПа на широте 10° ю.ш. (1) и на изобарической поверхности 50 гПа на широтах 60° с.ш. (2) и 5° ю.ш. (3). Стрелками показаны моменты извержений вулканов Эль-Чичон в 1982 г. и Пинатубо в 1991 г.

en/met/ag/strat/produkte/qbo/index.html), использованные в качестве индекса квазидвухлетней цикличности; S — среднемесячные значения индекса Эль-Ниньо — Южного колебания (<http://www.bom.gov.au/climate/current/soihtm1.shtml>); V_P , V_E — индексы стратосферного содержания аэрозоля после извержения влк. Пинатубо и влк. Эль-Чичон; t_{dQ} и t_{dS} — временные задержки; a_0, a_1, \dots, a_7 — искомые константы, имеющие смысл линейного тренда (a_1) и других коэффициентов регрессии (a_2, \dots, a_7); ϵ — остаточный ряд, включающий неучтенные в модели зависимости, а также случайные ошибки.

Индекс V_P представлен в виде

$$\begin{aligned} V_P(t_n) &= 0 \text{ при } t_n \leq T_P + t_{dP}; \\ V_P(t_n) &= (1 - \exp(-t_n/\tau_{ox})) \exp(-t_n/\tau_a) (1 + g\gamma(t_n)) \\ &\quad \text{при } t_n > T_P + t_{dP}, \end{aligned} \quad (2)$$

где T_P — момент извержения влк. Пинатубо (июнь 1991 г.); t_{dP} — задержка появления продуктов извержения над пунктом наблюдения NO_2 ; τ_{ox} — постоянная времени окисления SO_2 , характеризующая нарастание площади поверхности частиц стратосферного аэрозоля; τ_a — постоянная времени удаления аэрозоля из стратосферы; γ — нормированный на амплитуду годовой ход NO_2 ; g — константа. Индекс V_E представлен похожим образом за тем исключением, что в выражении для него отсутствует последний сомножитель, а значения постоянных времени нарастания и удаления аэрозоля полагались, согласно [15], равными 5,8 нед и одному году соответственно.

Переопределенная ($N \gg 8$) система уравнений (1) решалась методом наименьших квадратов при варьировании параметров t_{dQ} , t_{dS} , t_{dP} , t_{dE} (задержка появления продуктов извержения влк. Эль-Чичон), τ_{ox} , τ_a и g . Окончательные значения параметров определялись из условия минимизации дисперсии остаточного ряда. Доверительные интервалы определялись при решении системы (1).

Для анализа содержания O_3 использована следующая регрессионная модель:

$$\begin{aligned} [\text{O}_3](t_n) &= a_0 + a_1 t_n + a_2 A(t_n) + a_3 F(t_n) + \\ &+ a_4 Q(t_n + t_{dQ}) + a_5 V_P(t_n) + \epsilon(t_n), \quad n = 1, \dots, N. \end{aligned} \quad (3)$$

Оценка эффектов извержения вулкана Пинатубо в стратосферном содержании O_3 и NO_2 ...
7. Оптика атмосферы и океана, № 6.

В ней индекс V_P , зависящий от высоты и широты, аппроксимировался по формуле (2) с исключенным из нее последним сомножителем (т.е. полагалось $g = 0$). Система уравнений (3) решалась при варьировании параметра t_{dQ} , а значения параметров t_{dP} , τ_{ox} и τ_a задавались. Они оценивались по представленным в [23, 24] результатам наблюдения площади поверхности стратосферного аэрозоля. За пределами слоя вулканического аэрозоля полагалось $V_P = 0$.

Результаты анализа и их обсуждение

Вулканический эффект

Уменьшение содержания NO_2 после извержения влк. Пинатубо можно оценить, умножая формулу (2) на коэффициент регрессии a_6 , определяемый из решения системы (1). На рис. 3, *a* представлено широтное распределение уменьшения содержания NO_2 после извержения влк. Пинатубо. Значения, полученные по данным утренних и вечерних измерений, близки между собой. Уменьшение содержания NO_2 в ЮП в целом несколько больше, чем в СП. Полученные значения для СП находятся в пределах $(0,9-1,7) \cdot 10^{15}$ молек./ cm^2 , а для ЮП — в пределах $(1,4-2,4) \cdot 10^{15}$ молек./ cm^2 . Максимальное уменьшение содержания NO_2 отмечено в высоких широтах ЮП по результатам измерений на ст. Дюмон-Дюрвиль. В процентном отношении уменьшение вне полярных областей составило 27–38% по утренним данным и 21–29% по вечерним (рис. 3, *b*). Это соответствует 23–33% относительно среднедневных значений содержания NO_2 . В Антарктике содержание NO_2 уменьшилось на 27–34%, а в Арктике — на 19–23%. Максимальное процентное уменьшение содержания NO_2 отмечено в средних широтах СП по результатам измерений на ст. Юнгфраугох.

Полученные оценки вулканического эффекта в NO_2 на некоторых станциях весьма заметно отличаются от предыдущих оценок, опубликованных в [17]. По новым оценкам эффект Пинатубо над станциями Дюмон-Дюрвиль и Юнгфраугох проявился сильнее, а над ст. Иссык-Куль — слабее, чем по предыдущим оценкам. Оценки для ст. Скорбисунн (№ 2 на рис. 3) получены впервые, и они хорошо соответствуют оценкам для ближайшей к ней по широте

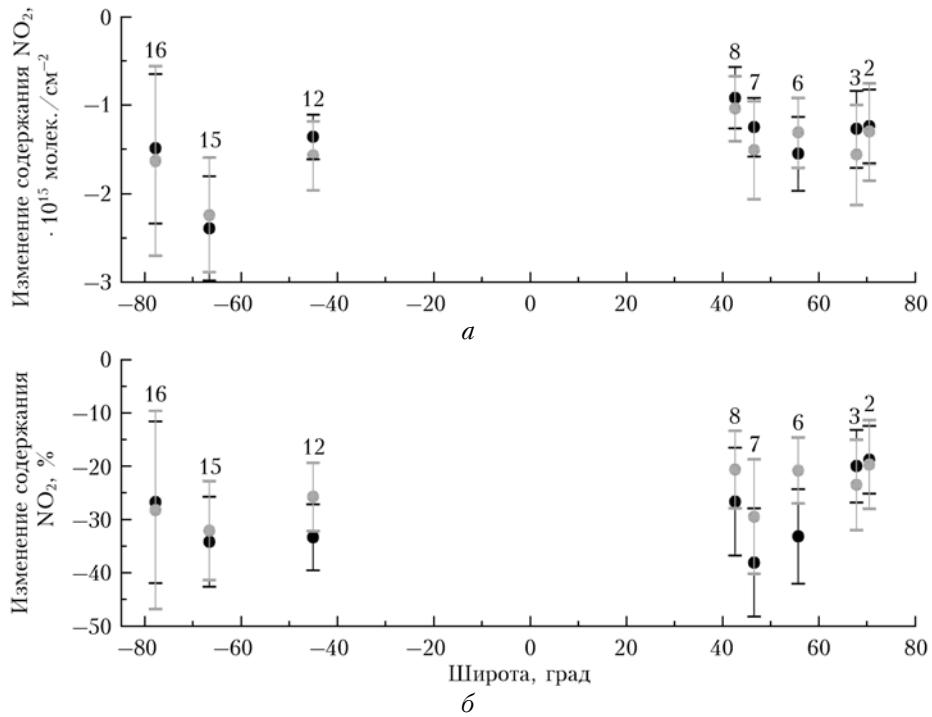


Рис. 3. Максимальные значения изменения содержания NO_2 в столбе стратосферы после извержения влк. Пинатубо по данным утренних (черные кружки) и вечерних (серые кружки) измерений в абсолютных единицах (а) и в процентах относительно многолетних среднегодовых значений (б). Вертикальные отрезки соответствуют 95%-м доверительным интервалам. Цифры – номера станций

ст. Кируна. Отметим также соответствие новых оценок для ст. Лаудер оценкам, полученным в [15–17]. Межполушарная асимметрия вулканического эффекта и его количественные оценки на рис. 3 вполне адекватно воспроизводятся в расчетах с помощью химико-климатической модели в [25].

Широтно-высотное распределение эффекта извержения влк. Пинатубо в стратосферном озоне показано на рис. 4.

Можно выделить два высотных слоя с уменьшением концентрации O_3 : слой 25–32 км в широтном поясе 50° с.ш.–40° ю.ш. и слой 18–25 км в более

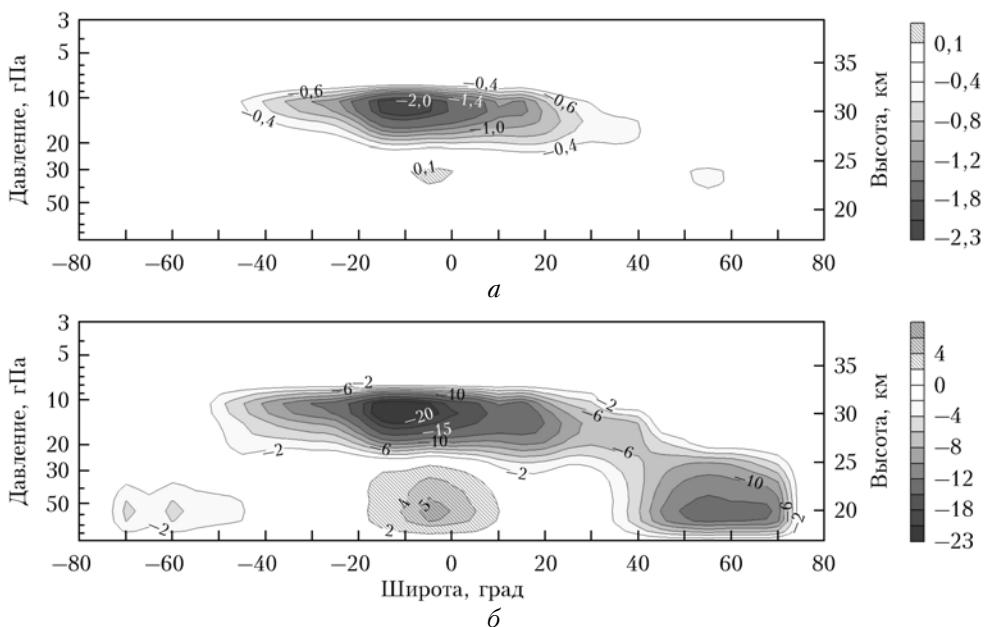


Рис. 4. Максимальные значения изменений отношения смеси озона (млн^{-1}) в слое вулканического аэрозоля (а) и соответствующие им процентные изменения относительно многолетних среднегодовых значений (б) в зависимости от широты и высоты

высоких широтах обоих полушарий. В нижней стратосфере над экватором отмечено увеличение концентрации O_3 на ~4% (рис. 4, б). Максимальное уменьшение концентрации озона в относительных единицах ~22% характерно для окрестности уровня 10 гПа (~32 км) в широтной зоне 10–15° ю.ш. (широта влк. Пинатубо 15° ю.ш.). Уменьшение в нижнем слое в СП, достигающее 12%, намного больше, чем в ЮП (~2%).

В [25–27] обсуждается положительная аномалия общего содержания озона в средних и высоких широтах ЮП после извержения влк. Пинатубо. Слабая отрицательная аномалия концентрации озона в ЮП на рис. 4, б не противоречит этим результатам. Во-первых, она соответствует по времени появлению и развитию в нижней стратосфере слоя вулканического аэрозоля [24, рис. 14]. Во-вторых, этой аномалии соответствует отрицательная аномалия общего содержания озона [26, рис. 7] и [25, рис. 1] в высоких и полярных широтах ЮП. Так или иначе и наши результаты, и результаты работ [25–27] свидетельствуют о значительной межполушарной асимметрии эффекта Пинатубо в содержании озона в нижней стратосфере.

Из результатов модельных расчетов [25] и анализа данных реанализа [27] следует, что ослабление вулканического эффекта в озоне в ЮП вызвано усилением меридиональной циркуляции Брюэра–Добсона с нисходящей ветвью во внутропических широтах ЮП, компенсирующей за счет переноса из тропиков убыль озона в слое вулканического аэрозоля. По мнению авторов [25], это не отразилось на эффекте Пинатубо в NO_2 по причине гораздо меньшего временного масштаба гетерогенных химических процессов в отношении разрушения NO_2 , чем в отношении разрушения озона, а также в силу несущественной роли вертикальной адвекции NO_2 из-за малого вертикального градиента содержания NO_2 в слое вулканического аэрозоля. Однако наши наблюдения указывают на значительную величину вертикального градиента NO_2 в окрестности 20-км высоты [8, 21]. Поэтому причиной того, что эффект Пинатубо в NO_2 в ЮП, как и в СП, проявился в полной мере, следует, по-видимому, считать малость характерного времени фотохимической релаксации семейства окислов азота NO_x к фотохимически равновесному состоянию по сравнению с временным масштабом глобальной атмосферной циркуляции.

Полученные нами оценки изменения концентрации стратосферного озона после извержения влк. Пинатубо, как правило, меньше оценок, опубликованных в 1990-х гг. по результатам анализа вертикальных профилей O_3 . Так, уменьшение концентрации озона по данным озонозондов оценено в 15% в слое 12–22 км над США [4], 10–30% в слое 15–20 км над Западной Европой [10], 15% в слое 16–24 км во внутропических широтах СП [13], в то время как по нашим результатам максимальное уменьшение внутри этого слоя составило ~10% (см. рис. 4, б). Анализируя данные озонного зондирования в тропиках в сопоставлении с предшествующими результатами спутниковых измерений (SAGE II), авторы

[5] дают оценку уменьшения содержания озона до 33% в слое 16–28 км, в то время как в соответствии с рис. 4, б уменьшение концентрации O_3 в окрестности высоты 30 км не превысило над тропиками 23%. В [11] сообщается о 10%-м уменьшении концентрации O_3 на изобарической поверхности 17 гПа в широтном поясе 35–45° ю.ш., выявленном на основе спутниковых данных HALOE, а по нашим результатам уменьшение здесь составило ~4%. В [28] сообщается о 8–10%-м уменьшении содержания озона в слое 15–24 км над индийскими станциями озонального зондирования (18–28° с.ш.). Согласно нашим результатам, уменьшение среднезональной концентрации озона ниже 24 км в этом широтном поясе менее 1% (оно не показано на рис. 4 как статистически незначимое), при этом в экваториальном поясе в данном слое отмечено увеличение концентрации O_3 .

Расхождение оценок может быть вызвано рядом причин. Это различие типов использованных данных, разная длительность временных рядов, отличающиеся от нашего способа учета вариаций уровня солнечной активности [13], отсутствие или невозможность такого учета [5, 10, 11]. Изменения концентрации стратосферного озона в 11-летнем солнечном цикле происходят примерно в фазе с циклом [20], и уменьшение концентрации озона, связанное с понижением уровня солнечной активности в период после извержения влк. Пинатубо, накладывается на изменение концентрации O_3 в результате вулканического эффекта. Поэтому оценки уменьшения концентрации O_3 в результате извержения могут быть завышены, если не учитывать влияние солнечного цикла.

Эффект солнечного цикла

Изменение содержания NO_2 и O_3 в 11-летнем солнечном цикле можно оценить, умножая коэффициенты регрессии a_3 в (1) и (2) на разность между средними за периоды наблюдений NO_2 и O_3 значениями потока $F_{10,7}$ в фазах максимума и минимума солнечной активности. На рис. 5 приведены величины такого изменения для NO_2 . Сразу отметим, что оценки эффекта солнечного цикла в NO_2 и характер их широтного распределения претерпели заметные изменения по сравнению с результатами, представленными в [16, 17].

Как следует из рис. 5, содержание NO_2 в фазе максимума солнечной активности на большинстве станций ЮП, за исключением станций Лаудер (№ 12) и Арривал Хайтс (№ 16), обычно меньше, чем в фазе минимума. Аналогичная зависимость от уровня солнечной активности характерна и для станций Звенигород (№ 6) и Ню-Олесунн (№ 1) в СП. Однако в целом содержание NO_2 в низких и средних широтах СП выше во время максимума солнечной активности, чем во время фазы минимума. Согласно полученным оценкам изменения содержания NO_2 в солнечном цикле большей частью заключены в пределах 5%. Отметим, что знаки новых оценок для станций Лаудер и Звенигород, «выбивающихся»

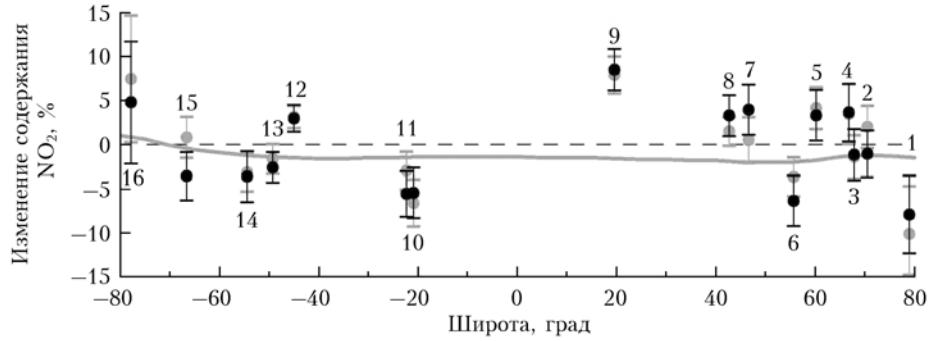


Рис. 5. Изменение содержания NO_2 в вертикальном столбе стратосферы от фазы минимума к фазе максимума солнечной активности в зависимости от широты по данным утренних (черные кружки) и вечерних (серые кружки) измерений и по расчетам с помощью модели SOCRATES (кривая). Вертикальные отрезки соответствуют 95%-м доверительным интервалам. Цифры – номера станций

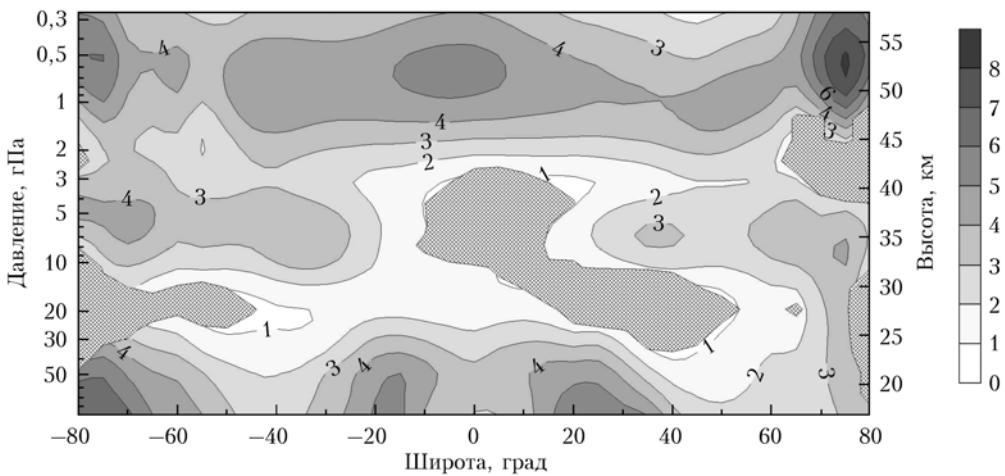


Рис. 6. Изменение содержания озона от фазы минимума к фазе максимума солнечной активности (%) в зависимости от широты и высоты. Заштрихованные области соответствуют статистически недостоверным значениям (по уровню статистической значимости 0,05)

из окружающего их «фона» (см. рис. 5), остались неизменными в сравнении с результатами анализа в [15–17]. Очень вероятно, что эффект 11-летнего солнечного цикла в NO_2 неоднороден по долготе, и в его широтном распределении на рис. 5 проявились региональные особенности. Однако недостаточное количество станций наблюдения NO_2 не позволяет провести зональное осреднение.

Кривой на рис. 5, заимствованной из [16], показано изменение содержания NO_2 в стратосферном столбе между фазами максимума и минимума солнечной активности по расчетам на двумерной среднезональной фотохимической модели SOCRATES (подробности см. в [16]). Качественное соответствие (по знаку эффекта) между модельными результатами и результатами анализа данных измерений можно отметить лишь для ЮП.

Изменение содержания стратосферного озона от минимума к максимуму солнечной активности как функция широты и высоты показано на рис. 6. В отличие от NO_2 , содержание озона в большей части стратосферы изменяется примерно в фазе с солнечной активностью, и широтно-высотная структура отклика озона на 11-летний солнечный цикл в общих чертах симметрична относительно экватора. Высот-

ные максимумы эффекта солнечного цикла в O_3 характерны для верхней окрестности стратопаузы (50–55 км), средней стратосферы (35–40 км) и нижней стратосферы (ниже 25 км). Изменения концентрации O_3 в этих слоях обычно заключены в пределах нескольких процентов, но в полярных областях могут достигать больших значений. Эффект солнечного цикла в озоне рассмотрен более подробно в [20].

Заключение

В работе с помощью метода множественной линейной регрессии получены оценки воздействия извержения влк. Пинатубо и вариаций уровня солнечной активности на стратосферное содержание озона и NO_2 по результатам измерений. Использованы данные спутниковых измерений отношения смеси озона с помощью приборов SBUV и SBUV-2 в 1978–2003 гг. и данные утренних и вечерних измерений общего содержания NO_2 на станциях сети NDACC в течение 12–30 лет. Эффект извержения влк. Пинатубо проявился в период понижающей фазы солнечной активности и наложился, таким образом, на эффект, обусловленный 11-летним солнечным циклом.

Уменьшение содержания NO_2 в результате извержения влк. Пинатубо составило в средних широтах 23–33% относительно многолетних среднегодовых дневных значений содержания NO_2 . В Антарктике содержание NO_2 уменьшилось на 27–34%, а в Арктике – на 19–23%. Уменьшение содержания NO_2 в ЮП в целом несколько больше, чем в СП.

В широтно-высотном распределении отклика озона на извержение влк. Пинатубо выделяются два слоя с уменьшением концентрации O_3 после извержения вулкана: слой 25–32 км в широтной зоне 50° ю.ш. – 40° с.ш. и слой 18–25 км в более высоких широтах обоих полушарий. Максимальное процентное уменьшение концентрации озона ~22% выявлено в окрестности уровня 10 гПа (32 км) на 10–15° ю.ш. Уменьшение в нижнем слое в Северном полушарии, достигающее 12%, намного больше, чем в Южном полушарии (~2%). В нижней стрatosфере над экватором отмечено увеличение концентрации O_3 на ~4%.

Содержание озона в большей части стратосферы изменяется примерно в фазе с солнечной активностью. В отличие от эффекта Пинатубо, эффект 11-летнего солнечного цикла в стратосферном озоне в общих чертах симметричен относительно экватора. Высотные максимумы отклика O_3 на солнечный цикл выявлены в верхней окрестности стратопаузы (50–55 км), средней (35–40 км) и нижней (ниже 25 км) стратосфере. Изменения концентрации O_3 в этих слоях обычно заключены в пределах нескольких процентов, но в полярных областях могут достигать больших значений.

Изменения содержания NO_2 в солнечном цикле чаще всего заключены в пределах 5%. Однако в отклике NO_2 на 11-летний солнечный цикл выявлены существенные межполушарные различия. Содержание NO_2 в фазе максимума солнечной активности на большей части станций ЮП обычно меньше, чем в фазе минимума. Содержание NO_2 в низких и средних широтах СП чаще выше во время максимума солнечной активности, чем во время минимума. Важные исключения из этих закономерностей указывают на существенные региональные особенности 11-летних вариаций содержания NO_2 .

Автор признателен всем людям, связанным с организацией и выполнением измерений содержания NO_2 на сети NDACC и обработкой их результатов. Данные о содержании NO_2 доступны на сайте NDACC по адресу <http://www.ndacc.org>. Данные о содержании озона подготовлены Сервисным центром информации и данных (Data and Information Services Center – DISC) Центра космических полетов им. Годдарда (Goddard Space Flight Center).

Работа выполнена при финансовой поддержке РФФИ (гранты № 12-05-00938, 13-05-00187) и программ РАН.

1. Robock A. Volcanic eruptions and climate // Rev. Geophys. 2000. V. 38, N 2. P. 191–219.
2. Johnston P.V., McKenzie R.L., Keys J.G., Matthews W.A. Observations of depleted stratospheric NO_2 following the Pinatubo volcanic eruption // Geophys. Res. Lett. 1992. V. 19, N 2. P. 211–213.

3. Chandra S. Changes in stratospheric ozone and temperature due to the eruption of Mt. Pinatubo // Geophys. Res. Lett. 1993. V. 20, N 1. P. 33–36.
4. Hofmann D.J., Oltmans S.J., Komhyr W.D., Harris J.M., Lathrop J.A., Langford A.O., Deshler T., Johnson B.J., Torress A., Matthews W.A. Ozone loss in the lower stratosphere over the United States in 1992–1993: Evidence for heterogeneous chemistry on the Pinatubo aerosol // Geophys. Res. Lett. 1994. V. 21, N 1. P. 65–68.
5. Grant W.B., Browell E.V., Fishman J., Brackett V.J., Veiga R.E., Nganga D., Minga A., Cros B., Butler C.F., Fenn M.A., Long C.S., Stowe L.L. Aerosol-associated changes in tropical stratospheric ozone following the eruption of Mount Pinatubo // J. Geophys. Res. D. 1994. V. 99, N 4. P. 8197–8211.
6. Rinsland C.P., Gunson M.R., Abrams M.C., Lowes L.L., Zander R., Mahieu E., Goldman A., Ko M.K.W., Rodriguez J.M., Sze N.D. Heterogeneous conversion of N_2O_5 to HNO_3 in the post-Mount Pinatubo eruption stratosphere // J. Geophys. Res. D. 1994. V. 99, N 4. P. 8213–8219.
7. Solomon S., Sanders R.W., Jakoubek R.O., Arpag K.H., Stephens S.L., Keys J.G., Garcia R.R. Visible and near-ultraviolet spectroscopy at McMurdo Station, Antarctica. 10. Reductions of stratospheric NO_2 due to Pinatubo aerosols 1994 // J. Geophys. Res. D. 1994. V. 99, N 2. P. 3509–3516.
8. Elokhov A.S., Gruzdev A.N. Estimation of tropospheric and stratospheric NO_2 from spectrometric measurements of column NO_2 abundances // Proc. SPIE. 1995. V. 2506. P. 444–454.
9. Di Sarra A., Cacciani M., Fiocco G., Fuà D., Jørgensen T.S., Knudsen B., Larsen N., Mikkelsen I.S. Ozone and aerosol correlated observations at Thule, Greenland, in the period 1991–1994 // J. Geophys. Res. D. 1995. V. 100, N 12. P. 25965–25977.
10. Ansmann A., Wagner F., Wandinger U., Mattis I., Görsdorf U., Dier H.-D., Reichardt I. Pinatubo aerosol and stratospheric ozone reduction: Observations over Central Europe // J. Geophys. Res. D. 1996. V. 101, N 13. P. 18775–18785.
11. Mickley L.J., Abbatt J.P.D., Frederik J.E., Russell J.M., III. Response of summertime odd nitrogen and ozone at 17 mbar to Mount Pinatubo aerosol over the southern midlatitudes: Observations from the Halogen Occultation Experiment // J. Geophys. Res. D. 1997. V. 102, N 19. P. 23573–23582.
12. Van Roozendael M., De Mazière M., Hermans C., Simon P.C., Pommereau J.-P., Goutail F., Tie X.X., Brasseur G., Granier C. Ground-based observations of stratospheric NO_2 at high and midlatitudes in Europe after the Mount Pinatubo eruption // J. Geophys. Res. D. 1997. V. 102, N 15. P. 19171–19176.
13. Angell J.K. Impact of El Chichon and Pinatubo on ozonesonde profiles in north extratropics // Geophys. Res. Lett. 1998. V. 25, N 24. P. 4485–4488.
14. De Mazière M., Van Roozendael M., Hermans C., Simon P.C., Demoulin P., Roland G., Zander R. Quantitative evaluation of the post-Mount Pinatubo NO_2 reduction and recovery, based on 10 years of Fourier transform infrared and UV-visible spectroscopic measurements at Jungfraujoch // J. Geophys. Res. D. 1998. V. 103, N 9. P. 10849–10858.
15. Liley J.B., Johnston P.V., McKenzie R.L., Thomas A.J., Boyd I.S. Stratospheric NO_2 variations from a long time series at Lauder, New Zealand // J. Geophys. Res. D. 2000. V. 105, N 9. P. 11633–11640.
16. Груздев А.Н. Широтная зависимость вариаций стратосферного содержания NO_2 // Изв. РАН. Физ. атмосф. и океана. 2008. Т. 44, № 3. С. 345–359.

17. Gruzdev A.N. Latitudinal structure of variations and trends in stratospheric NO₂ // Int. J. Remote Sens. 2009. V. 30, N 15–16. P. 4227–4246.
18. Koike M., Jones N.B., Matthews W.A., Johnston P.V., McKenzie R.L., Kinnison D., Rodriguez J. Impact of Pinatubo aerosols on the partitioning between NO₂ and HNO₃ // Geophys. Res. Lett. 1994. V. 21, N 7. P. 597–600.
19. Tie X.X., Brasseur G. The response of stratospheric ozone to volcanic eruptions: Sensitivity to atmospheric chlorine loading // Geophys. Res. Lett. 1995. V. 22, N 22. P. 3035–3038.
20. Груздев А.Н. Оценка влияния 11-летнего цикла солнечной активности на содержание озона в стратосфере // Геомагнет. и аэроном. 2014. Т. 54, № 4.
21. Елохов А.С., Груздев А.Н. Измерения общего содержания и вертикального распределения NO₂ на Звенигородской научной станции // Изв. РАН. Физ. атмосф. и океана. 2000. Т. 36, № 6. С. 831–846.
22. Gruzdev A.N., Elokhov A.S. Variability of stratospheric and tropospheric nitrogen dioxide observed by visible spectrophotometer at Zvenigorod, Russia // Int. J. Remote Sens. 2011. V. 32, N 11. P. 3115–3127.
23. Thomason L.W., Poole L.R., Deshler T. A global climatology of stratospheric aerosol surface area density deduced from Stratospheric Aerosol and Gas Experiment II measurements: 1984–1994 // J. Geophys. Res. D. 1997. V. 102, N 7. P. 8967–8976.
24. Bauman J.J., Russell P.B., Geller M.A., Hamill P. A stratospheric aerosol climatology from SAGE II and CLAES measurements: 2. Results and comparison, 1984–1999 // J. Geophys. Res. D. 2003. V. 108, N 13. 4383. DOI: 10.1029/2002JD002993.
25. Aquila V., Oman D., Stolarski R., Douglass A.R., Newman P.A. The response of ozone and nitrogen dioxide to the eruption of Mt. Pinatubo at southern and northern midlatitudes // J. Atmos. Sci. 2013. V. 70, N 3. P. 894–900.
26. Randel W.J., Wu F., Russell J.M. III, Waters J.W., Froidevaux L. Ozone and temperature changes in the stratosphere following the eruption of Mount Pinatubo // J. Geophys. Res. D. 1995. V. 100, N 8. P. 16753–16764.
27. Poberaj C.S., Staehelin J., Brunner D. Missing stratospheric ozone decrease at southern hemisphere // J. Atmos. Sci. 2011. V. 68, N 9. P. 1922–1945.
28. Beig G., Saraf N., Peshin S.K. Evidence of the Pinatubo volcanic eruption on the distribution of ozone over the tropical Indian region // J. Geophys. Res. D. 2002. V. 107, N 23. 4674. DOI: 10.1029/2002JD002337.

A.N. Gruzdev. Estimation of the Pinatubo volcano eruption effect on stratospheric O₃ and NO₂, taking into account variations of solar activity.

Effects of the Pinatubo volcano eruption and variations of solar activity on stratospheric O₃ and NO₂ are estimated, using data of satellite measurements of ozone concentration by SBUV/SBUV-2 instruments and results of ground-based measurements of the column NO₂ content in the NDACC. The NO₂ decrease related to the Pinatubo eruption is within 19–23% at different stations, the NO₂ decrease in the Southern hemisphere (SH) is on the whole something larger than in the Northern hemisphere (NH). The decrease in O₃ concentration in the NH extratropical lower stratosphere (~ 10%) is, on the contrary, much larger than in the SH. Maximal decrease in ozone concentration is noted in the neighbourhood of 10 hPa level (32 km) at 10–15°S. The effect of the 11-year solar cycle in stratospheric ozone is approximately symmetrical about the equator. Altitude maxima of the O₃ response to the solar cycle are noted at altitudes of 50–55, 35–40, and below 25 km. The changes in O₃ concentration in these layers are usually within several percents. Essential interhemispheric difference is noted in the NO₂ response to the 11-year solar cycle. The NO₂ content at most of SH stations is usually lower during the phase of maximum than during the phase of minimum of solar activity. The NO₂ content at the low- and mid-latitude stations of the NH is often larger during a solar activity maximum compared to that during its minimum. NO₂ changes related to the solar cycle are usually within 5%.