

Концентрация в приземной атмосфере Подмосковья:

1 — ^{239}Pu ; 2 — ^{238}Pu ; 3 — отношение $^{238}\text{Pu}/^{239}\text{Pu}$

Об оценке загрязнения приземного слоя атмосферы выбросами АЭС

ИЛЬИН В. П.

При выборе площадки для АЭС производится оценка возможного загрязнения приземного слоя атмосферы радиоактивными веществами, выбрасываемыми через вентиляционную трубу.

В работе [1] рассмотрен ряд методик расчета загрязнения атмосферы и сделан вывод о достаточно хорошей сходимости результатов расчета приземных концентраций в пределах точности, указанных авторами методик.

По методике Пасквилла и Мида [2] приземная концентрация (в кюри/м³)

$$q = \left(\frac{2}{\pi} \right)^{1/2} \frac{FQ}{\sigma_z u x} \exp \left(-\frac{H^2}{2\sigma_z^2} \right), \quad (1)$$

где Q — мощность выброса, кюри/сек; u — скорость ветра, м/сек; σ_z — вертикальное стандартное отклонение, зависящее от расстояния и типа турбулентности по Пасквиллу [2], м; H — высота выброса, м; x — расстояние от трубы, м; $F = 0,01 f n / 2\pi$ — вероятность данного направления ветра; f — повторяемость направления ветра в данном секторе розы ветров, %; n — число секторов розы ветров.

Анализ формулы (1) показывает, что функция

$$C(x, H) = \frac{qux}{QF} = \left(\frac{2}{\pi} \right)^{1/2} \frac{1}{\sigma_z} \exp \left(-\frac{H^2}{2\sigma_z^2} \right) \quad (2)$$

атмосферы сравнительно грубодисперсных частиц, обогащенных ^{238}Pu . В соответствии с этим максимальное обогащение аэрозольных частиц ^{238}Pu , как это видно из рисунка, наблюдается еще раньше, в зимние месяцы. Величина отношения $^{238}\text{Pu}/^{239}\text{Pu}$ колебалась от 0,3—0,4 зимой до 0,07 летом.

Сопоставление приведенных данных, в некоторой степени характеризующих восточную часть северного полушария, с данными американской сети HASL по западной части этого же полушария * позволило заключить, что уровни загрязнения приземной атмосферы изотопами плутония в этих частях планеты примерно одинаковы. Так, максимальная концентрация ^{239}Pu наблюдалась в западном полушарии в 1971 г. тоже в мае и июне и составляла $13 \cdot 10^{-17}$ кюри/м³. Годовой ход концентрации изотопов тоже повторяется, в какой-то мере повторяются даже его детали. Отношение концентраций $^{238}\text{Pu}/^{239}\text{Pu}$ в США колебалось в пределах 0,06—0,36, что хорошо совпадает с наблюдавшимися значениями. Примерно совпадает и годовой ход этого отношения.

Поступило в Редакцию 13/VIII 1974 г.

* Fallout program. Quart. Rep. HASL-257, 1972.

для данного значения H образует серию максимумов (рисунок), соответствующих различным типам турбулентности. Высота максимумов одинакова и примерно равна

$$C_{\max} \approx 1/2H = \text{const}. \quad (3)$$

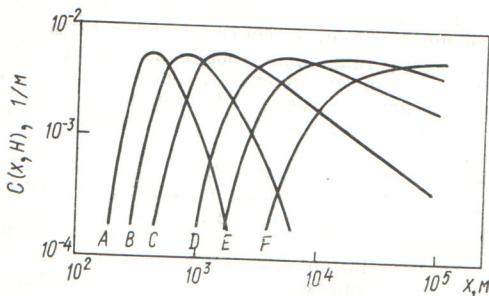
С учетом непрерывности распределения состояний атмосферы по типам турбулентности соотношение (3) можно рассматривать как уравнение огибающей семейства функций $C(x, H)$ при различных состояниях атмосферы.

Из формул (2) и (3) следует формула для оценки приземных концентраций:

$$q \leq QF/2Hx. \quad (4)$$

Аналогичное рассмотрение методики Лайхтмана и Берлянда, приведенной в работе [3] с необходимыми для расчетов коэффициентами, зависящими от состояния атмосферы, дало значения функции $C(x, H)_{\max} = qux/QF$ на 5—30% ниже, чем по методике Пасквилла и Мида. Это подтверждает справедливость формулы (4), которая является верхней оценкой приземных концентраций в пределах точности и применимости рассмотренных методик при изменении параметров $10 \leq H \leq 300$ м и $2H \leq x \leq 10^5$ м.

Необходимо заметить, что в формулу (4), как и во всех аналогичных формулах, следует подставлять среднее значение $1/u$ для соответствующего направления



Зависимость $C(x, H)$ при $H = 100$ м для различных типов турбулентности атмосферы ($A - F$) по Пасквилю

ветра. Эта величина может существенно отличаться от $1/u$.

Расчеты по формулам (4) и (4) с использованием данных работы [2] о повторяемости различных типов

турбулентности атмосферы показали, что формула (4) завышает приземную концентрацию, как правило, не более чем в 2—3 раза. Это завышение может рассматриваться как приемлемая компенсация неточности исходных методик (не учитывающих, например, повышения приземной концентрации при расположении слоя инверсии над трубой [3]), а также возможных погрешностей прогнозирования величины выбросов АЭС.

Поступило в Редакцию 23/VIII 1974 г.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Артемова Н. Е. «Атомная энергия», 1974, т. 36, вып. 1, с. 32.
- Метеорология и атомная энергия. Л., Гидрометеоиздат, 1971.
- Загрязнение приземного слоя атмосферы при температурных инверсиях. М., «Медицина», 1969.

Моделирование процесса обратного рассеяния электронов методом Монте-Карло

ГРУЗИН П. Л., РОДИН А. М.

Методом Монте-Карло рассчитаны дифференциальные и интегральные характеристики обратного рассеяния электронов с энергией $E_0 = 200$ кэВ от полубесконечных мишней из алюминия и урана в геометрии нормального падения, а также получены сведения по статистике движения в мишени электронов, вылетающих в обратном направлении. Расчеты проводились на основе модели «дискретных потерь энергии», которая в отличие от приближения «непрерывных потерь» [1, 2] позволяет учесть флюктуации в энергетических потерях электронов из соотношений теории Ландау [3]. Кроме того, использование этой модели дает возможность существенно сократить затраты машинного времени.

Согласно модели «дискретных потерь» путь электрона в рассеивателе представляет ломаную линию со звеньями Δs_i , в вершинах которых происходит упругое рассеяние на угол ω_i в соответствии с величиной экранированного [4] сечения упругого рассеяния Мотта — Резерфорда. Вдоль звеньев ломаной электрон движется прямолинейно, теряя энергию отдельными порциями после прохождения отрезка пути $\sum_i \Delta s_i \geq R_L$, где R_L — расстояние, соответствующее нижней границе применимости теории Ландау. Значение R_L определялось по формуле

$$R_L = B_L \frac{E_0}{a},$$

полученной на основе выражений для наиболее вероятной ΔE_B и средней потери энергии ΔE_{cp} с учетом неравенства $I_z \ll \Delta E_B \ll E_0$, где I_z — средний ионизационный потенциал среды мишени. В приведенной формуле $a = 0,153 \frac{Z_0}{A\beta^2} M_{\text{эв}}/\text{с.м}$ (ρ — плотность вещества;

A — атомный вес; $\beta = v/c$), а B_L — константа, зависящая от Z рассеивателя и E_0 и равная $6,1 \cdot 10^{-4}$ для алюминия и $2,15 \cdot 10^{-3}$ для урана. Если же электрон выходил из рассеивателя в обратную полусферу, пройдя после очередного розыгрыша потерю пути $\sum_i \Delta s_i < R_L$, то потеря энергии на этом отрезке рассчитывалась по формуле Бете — Блоха для средних потерь. Расчеты проводили на вычислительной машине типа БЭСМ-6. Затраты машинного времени на одну историю вышедшего электрона составляли ~ 1 и $\sim 6,5$ сек для урана и алюминия соответственно, а общее число разыгранных траекторий отраженных электронов для каждого рассеивателя превосходило 3000.

Полученные в результате расчета значения числового интегрального коэффициента обратного рассеяния для урана и алюминия (0,55 и 0,14) находятся в хорошем согласии с экспериментом [5, 6]. На рис. 1 и 2 приведены расчетные и экспериментальные кривые зависимости числового дифференциального коэффициента обратного рассеяния η_N от θ и спектры отраженных электронов для некоторых значений θ , где θ — угол, отсчитываемый от нормали к мишени. Как видно из этих рисунков, для алюминия измеренные и расчетные данные практически совпадают. Для урана некоторое расходжение обусловлено, по-видимому, пренебрежением потерями на тормозное излучение и использованием несколько заниженного значения B_L .

Анализ разыгранных траекторий показывает (таблица), что в отраженном от алюминия и урана потоке отсутствуют электроны, углы отклонения ω_i которых на протяжении всей их истории не превышали 15° ($N 15^\circ$). Для алюминия и урана большую часть отраженного потока составляют электроны, вылетевшие