

Отдельный выпуск

АКАДЕМИЯ НАУК СССР

# Успехи физических наук

ЖУРНАЛ ОСНОВАН в 1918 г.

ИЗДАТЕЛЬСТВО · НАУКА ·

ГЛАВНАЯ РЕДАКЦИЯ  
ФИЗИКО-МАТЕМАТИЧЕСКОЙ  
ЛИТЕРАТУРЫ

том 92  
выпуск 3  
июль  
1967

1967

Успехи физических наук

т. 92, вып. 3

## ПИСЬМА В РЕДАКЦИЮ

К ВОПРОСУ О ВНЕШНей ИОНОСФЕРЕ И ЕЕ ПЕРЕХОДЕ  
В МЕЖПЛАНЕТНУЮ СРЕДУ

За последние 10 лет представления о внешней части ионосферы Земли существенно изменились благодаря большому числу новых экспериментов, проведенных главным образом при помощи ракет и искусственных спутников Земли. Поэтому опубликование в УФН обзора «О внешней ионосфере и ее переходе в межпланетную среду» Я. Л. Альперта<sup>1</sup> можно было бы только приветствовать, если бы обзор не содержал ошибок, бездоказательных утверждений и не был бы тенденциозен.

Укажем на некоторые из этих ошибок.

1. Начнем с § 5<sup>1</sup>, посвященного важнейшему вопросу о происхождении внешней ионосферы, в котором описывается баланс ионизации. Указав, что граница ионосферы проходит на высотах 3—3,5  $R_0$  ( $R_0$  — радиус Земли\*), автор говорит: «При таком определении границы ионосферы, по-видимому, представляется возможным описать баланс ионизации единным уравнением образования ионосферы, рассматриваемым в § 5» (стр. 409). Между тем в<sup>1</sup> уравнения баланса ионизации (26) получены обычным образом из кинетического уравнения (см., например, <sup>2</sup>, <sup>3</sup>), для чего не требуется знание верхней границы ионосферы. Основной вывод, который делает Я. Л. Альперт из своего рассмотрения, заключается в тривиальном утверждении о необходимости знания функции распределения.

Новым же в этом разделе<sup>1</sup> является утверждение о том, что ионизация во внешней ионосфере вплоть до ее верхней границы «происходит за счет падающего ультрафиолетового излучения, а исчезновение частиц происходит через фоторекомбинацию и прилипание электронов» (стр. 432). Хорошо известно, что в действительности фотоионизация за счет ультрафиолетового излучения происходит главным образом в области ниже 250 км (см., например, <sup>4</sup>, <sup>5</sup>), а прилипание электронов имеет место на высотах менее 100 км (выше отрицательные ионы практически отсутствуют; см., например, <sup>6</sup>). Внешняя ионосфера на высотах более 1000 км состоит в основном из ионов водорода, которые появляются здесь главным образом не за счет фотоионизации, а за счет диффузии вдоль магнитных силовых трубок из областей ионосферы, лежащих ниже 500—1000 км, где интенсивно идет реакция образования протонов при перезарядке атомов водорода с ионами кислорода  $^7\text{H} + \text{O}^+ \rightleftharpoons \text{H}^+ + \text{O}$ . Таким образом, автор<sup>1</sup> неправильно объясняет происхождение ионов во внешней ионосфере, приписывая ей механизмы ионообразования, действующие в нижней ионосфере.

2. На стр. 409<sup>1</sup> сказано: «Область нестационарного состояния приземной плазмы (выше 3—3,5  $R_0$ ) это и есть верхняя часть магнитосферы. Здесь даже в невозмущенных условиях начинает разрушаться магнитное поле Земли, поскольку часто  $H_0^2/8\pi \sim \sim (N_0 M v_0^2/2)$ . На расстоянии от Земли в 8—10  $R_0$ , как известно, регулярное магнитное поле Земли уже играет малую роль — преобладают поля флюктуационного типа». Это утверждение, приведенное, кстати, без каких-либо литературных ссылок, неверно. Из результатов измерений, проведенных при помощи ракет и спутников, известно, что регулярное магнитное поле наблюдается до расстояний 8—10  $R_0$  (см., например <sup>8</sup>) в направлении к Солнцу, а в противоположном направлении (в так называемом «хвосте» магнитосферы) — до значительно больших расстояний<sup>9</sup>.

3. На стр. 410 сказано, что средний высотный ход электронной концентрации  $N(z)$  по данным измерений при помощи излучаемых с ИСЗ когерентных радиоволн <sup>10</sup>, <sup>11</sup> имеет дополнительные максимумы, лежащие выше максимума области  $F$  (см. кривые 18 и 19 на рис. 1<sup>1</sup>), причем «природа этих максимумов неясна».

Природа этих максимумов проанализирована в<sup>12</sup>, о чем автор умалчивает, и объясняется ошибочной интерпретацией первичных данных в работах <sup>10</sup>, <sup>11</sup> (в частности,

\*). Здесь и далее используются те же обозначения, что и в<sup>1</sup>.

графики  $N(z)$  строились по значениям  $N$ , полученным в различные дни, в разное время суток и над географическими пунктами, отстоящими друг от друга на сотни километров, что, учитывая изменчивость ионосферы во времени и пространстве, лишено смысла). Поэтому мы не видим оснований связывать несуществующие дополнительные максимумы со «сложной динамикой верхней атмосферы», как это делает автор<sup>1</sup>.

4. На стр. 429 и 430<sup>1</sup> приведены спектры размеров ионосферных неоднородностей и флюктуаций электронной концентрации этих неоднородностей, получение которых почему-то приписывается группе горьковских исследователей (Е. А. Бенедикову, Г. Г. Гетманцеву, Н. А. Митякову и др.<sup>13</sup>), хотя в действительности ни в упомянутой работе, ни в других работах этих авторов указанные спектры не содержатся. В связи с этим способ получения спектров неоднородностей, приведенных на рис. 15 и 16 в<sup>1</sup>, не ясен, хотя отмечено, что они получены «методом анализа флюктуаций разности доплеровских смещений частоты  $\delta f$  радиоволн, излученных со спутника «Электрон». Заметим, что если при этом имеется в виду тот же метод, который описан в 1965 г. Я. Л. Альпертом в<sup>14</sup>, то несостоятельность этого метода показана в<sup>12</sup>.

5. Автор<sup>1</sup> утверждает, что не существует методов определения потенциала космического аппарата в ионосфере. Так, на стр. 427 сказано: «...потенциал тела не только неизвестен во время измерений, но вообще еще не реализованы достаточно точные методы его определения». Из этого утверждения автора<sup>1</sup> неясно, то ли потенциал тела во время измерений неизвестен, то ли он измеряется, но с недостаточной точностью. Критерий достаточности точности при этом не указывается. Вместе с тем, методы определения потенциалов спутников существуют и изложены в ряде известных работ (например, <sup>16, 17</sup>), значения потенциала измерялись в различных областях ионосферы<sup>15, 16</sup>.

6. Поставив под сомнение возможность зондовых измерений в ионосфере, автор<sup>1</sup> на стр. 414—415 делает ряд далеко идущих предположений о физических свойствах внешней ионосферы, основываясь именно на зондовых измерениях, описанных в работе Сагалин и Смидди на спутнике ОГО-А\*. По данным о потоках положительных ионов ( $\bar{Nv}_i$ ), концентрации ионов  $N_i$  и потоках электронов ( $\bar{Nv}_e$ ) (по-видимому, пересчитанных к невозмущенной ионосфере) сделаны предположения об отсутствии квазинейтральности и наличии интенсивного электрического поля  $E_0 \sim 10^{-2}$  в/см на расстояниях от 20 000 до 160 000 км от Земли, несмотря на то, что сами авторы эксперимента, как следует из<sup>1</sup>, не сочли возможным извлечь из своих первичных данных сведений о концентрации электронов.

Из<sup>1</sup> неясно, как без сведений о потенциале спутника (определение которого в<sup>1</sup> не считается возможным; см. выше предыдущее замечание 5) можно было определить потоки электронов и ионов в невозмущенной ионосфере по данным измерений, проведенных на спутнике.

7. На стр. 426—427 говорится, что не существует сколько-нибудь строгих теоретических формул, функционально связывающих измеренный ток ионов  $I$  с  $N_i$ , а на высотах  $\sim 2000$  км непротивно часто используемая для  $V_0/v_i \gg 1$  формула  $I = S e N_i V_0$  ( $S$  — эффективная площадь прибора,  $V_0$  — скорость космического аппарата).

В действительности имеются более строгие, чем приводимая в<sup>1</sup>, формулы, устанавливающие связь между концентрацией ионов и измеряемым в приборе током  $I$  с учетом теплового движения ионов (см., например <sup>15, 16, 18, 19</sup>\*\*), которые и применяются при обработке экспериментальных данных (например <sup>16, 20</sup>).

Следует остановиться еще на одной уже упоминавшейся особенности статьи<sup>1</sup>, связанной с тенденциозностью ее автора как при подборе включенных в обзор материалов, так и при их изложении.

На стр. 405<sup>1</sup> говорится, что существование внешней ионосферы, вплоть до ее верхней границы, как она рисуется по современным данным, было известно «априори уже давно из общих соображений», а в 1953 г. наблюдения свидетельствовали<sup>21</sup> показали наличие  $N \sim 400-600$  см<sup>-3</sup> на высотах  $\sim 12$  500 км (в<sup>1</sup> ошибочно указана высота 18—19 тыс. км). Поэтому установление в 1959 г. факта существования ионосферы на расстояниях до  $\sim 20$  000 км от земной поверхности<sup>22, 23</sup> якобы не внесло изменений в представление о верхней границе ионосферы.

Действительно, в некоторых работах, опубликованных до 1959 г. (например, <sup>21</sup> и <sup>24</sup>), которые указаны и в<sup>1</sup>, содержались утверждения о протяженной ионосфере (достижющей согласно<sup>24</sup> расстояний от Земли до 8—9  $R_0$ ). Однако в них не содержалось необходимых экспериментальных доказательств существования такой ионосферы и приписываемые ей количественные характеристики были неверными. Следует заме-

\*) К сожалению, в<sup>1</sup> ссылка на эту работу (R. C. Sagalyn, M. Smiddu, Preprint, 1965) дана без указания названия работы и предполагаемого места опубликования.

\*\*) Так как Я. Л. Альперт является соавтором книги<sup>19</sup>, то тем более странно, что он не говорит об этих формулах.

тить, что если под границей ионосферы понимать область, в которой концентрация ионосферных частиц равна концентрации частиц межпланетной плазмы, то вообще о правильном определении положения границы ионосферы и количественных характеристиках периферийной области ионосферы до 1959 г. не может быть речи, так как до измерений на первых космических ракетах потоки и концентрации заряженных частиц в межпланетном пространстве были завышены на 2—3 порядка (что видно, например, из<sup>25</sup>). В частности, в относящихся к 1958 г. работах Я. Л. Альперта и др. (например,<sup>26</sup>) высота границы ионосферы оценивается как 2—3 тыс. км, из чего следует, что в 1958 г. Я. Л. Альперт не имел ни априорных соображений, ни экспериментальных сведений о более протяженной ионосфере.

Следует остановиться на том, как отображены в обзоре<sup>1</sup> советские экспериментальные работы по самой внешней части ионосферы. Приводя на сводном графике (рис. 1) обзорный ход ионной концентрации из работы<sup>27</sup>, полученный в 1959 г., Я. Л. Альперт умалчивает о том, что в самой работе<sup>27</sup> отмечались как безусловная надежность загиба верхней части кривой высотного хода концентрации, так и то, что значения концентраций, относящиеся к высотам 2000—15 000 км, являются лишь нижним пределом ее возможных значений, так как величины зарегистрированных ионных токов могли быть существенно занижены.

Вопрос о возможных причинах отличия кривой ионной концентрации, приведенной в<sup>27</sup>, от данных, полученных позднее (в том числе В. В. Безруких и К. И. Грингаузом на спутнике «Электрон-2»), рассмотрен в<sup>23</sup>, где, помимо возможной причины методического характера, приведены также соображения, впервые высказанные Обаяши<sup>28</sup>, связанные с тем, что данные, полученные на космическом аппарате «Луна-2»<sup>27</sup>, относятся к более высоким широтам, чем более поздние результаты. Это рассмотрение, проведенное в<sup>23</sup>, а также данные, полученные на «Электроне-2» и опубликованные в той же работе<sup>23</sup>, вообще не отражены в<sup>1</sup>, хотя Я. Л. Альперт не мог их не знать, так как он является одним из редакторов книги, в которой опубликована статья<sup>23</sup>. Тенденциозность Я. Л. Альперта в данном случае вполне очевидна.

Перечень ошибок в обзоре<sup>1</sup> мог бы быть расширен. Например, на стр. 409 граница ионосферы определяется как «область образования колена» (как известно, «колено» наблюдается не всегда, см., например,<sup>29</sup>, и следовательно, в таких случаях ионосфера, по Я. Л. Альперту, не имеет границы); на стр. 415 допущена ошибка в записи нормировок функции распределения и т. д. Однако мы считаем нецелесообразным увеличивать размеры настоящей заметки, так как, по нашему мнению, как научный уровень, так и степень объективности работы<sup>1</sup> очевидны из примеров, рассмотренных выше.

В. В. Безруких, Т. К. Бреус, Г. Л. Гдалевич,  
Б. Н. Горожанкин, В. А. Рудаков

*Примечание.* Уже после представления в УФН настоящей заметки, авторы познакомились еще с одной более поздней публикацией Я. Л. Альперта, на этот раз в зарубежном журнале<sup>30</sup>, которая отличается от<sup>1</sup> лишь сравнительно малыми различиями. В частности, она не содержит упоминания о работах горьковских радиофизиков по изучению ионосферных неоднородностей и в ней указано, что спектр размеров неоднородностей, приведенный на рис. 15 в<sup>30</sup> (рис. 15 в<sup>1</sup>), получен Я. Л. Альпертом и его соавторами в<sup>14</sup>. Заметим, что и в работе<sup>14</sup> рис. 15, помещенный в<sup>30</sup>, не содержится. Все прочие ошибки<sup>1</sup> полностью воспроизведены в<sup>30</sup>.

Еще одна публикация автором статьи, ранее напечатанной в УФН, содержание которой кратко разобрано выше, делает, по нашему мнению, особенно актуальной ее правильную оценку.

#### ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

1. Я. Л. Альперт, УФН 90, 405 (1966).
2. В. Л. Грановский, Электрический ток в газе, т. I, М.—Л., Гостехиздат, 1952.
3. В. Л. Гинзбург, Распространение электромагнитных волн в плазме, М. Физматгиз, 1960.
4. H. E. Hinteregger, L. A. Hall, G. Schmidtke, Space Res. V, North-Holland Publ. Co., Amsterdam, 1965, стр. 1175.
5. Г. С. Иванов-Холодный, Геомагнетизм и аэрономия 6, 382 (1966).
6. G. C. Reid, Rev. of Geoph. 2, 311 (1964).
7. W. B. Hanson, I. B. Ogtensburg, J. Geoph. Res. 66, 1425 (1961).
8. I. W. Freeman, J. A. Van Allen, L. I. Cahill, J. Geoph. Res. 68, 2121 (1963).