## ТЕРМИЧЕСКОЕ И КАЛОРИЧЕСКОЕ УРАГЧЕНИЯ СОСТОЯНИЯ И. И. МОЛНОРОВИЧ, В. В. Гуринорич Белорусский государственный университет

практически во всех курсах общей физики вопросу с ущест-овании калорического и термического уравнений состояния вещества почти не уделяется внимания. В дучшем случае только констатируется, что между макроскопическими параметрами системи - давлением, температурой и объемом, существует определенная связь. В то же премя это один из фундаментальнениих вопросов молекулярной физики.

З докладе анализируются досталочно простые отнты, повволяющие сделать вывод о том, что для любой изотропной термодинамической системи параметрами характеризующими механическое и тепловое равновесия в системе являются, соответственно, давление и температура. Очевидно, что их вначении определяются внутренией энергией, объемом и числом частиц в системе. Т. е. давление и темпералура функционально зависят от указанных экстенсивных параметров. Из анализа этих зависимистей логически следует существование термического и калорического уравнений состояния вещества, как функции температуры и удельного объеме.

## НЕКОТОРЫЕ ВОПРОСЫ ЗАДАЧИ ДВУХ ТЕД А. Н. Качамин Ромольский государственный университет

1. Предлагается оравнительно простой векторный метод получения интеграла движения Лаплеа. Умножа векторно уравнение отвосительного движения на интеграл плещадей, получим  $\mathcal{L} \times 2\delta = -2\mathcal{L} \times (\mathcal{L} \times \mathcal{L}) / \mathcal{L}$ . После несложных преобравований равой части получим  $-\mathcal{L}/2\mathcal{L}^2$ )/ $\mathcal{L}$ , где  $\mathcal{L}^2 \times \mathcal{L}^2$ . Перенеся результат в жевую оторону и вынеся оперетор  $\mathcal{L}/2\mathcal{L}$  аскобки, получим в окобках вектор Лапласа  $\mathcal{L} \times (\mathcal{L} \times 2\delta) - 2\mathcal{L}^2$ .

= const

Выясияем направление вектора  $\overline{\Lambda}$  Знание студентами вектора Лап ласа позволяет более предметно говорить о прецессии перигалии орбиты в релятивистской задаче двух тел

- 2. С помощью вектора можно просто получить уравнение орбиты в полярных координатах. Для этого умножим полученных интегран скалярно на  $\Sigma$  и почти сраву получим уравнение орбиты.
- 3. В острономии интеграл энергии используется в виде  $U^2 = 2(2/2 + 4/2)$  , где в большая получеь орбиты эличисы. Иля того, чтобы перейти и такому виду от обычного  $E_X + E_0 = \frac{1}{2}$  предлагается воспользоваться теоремой о вириале.

## НЕТРАДИЦИОННЫЙ СПОСОВ ВВЕДЕЛЫЯ ПОЕНТИЯ ТОКОВ СМЕЩЕНИЯ А. Н. Кемамин

## Гомельский государственный университет

Понятие токов смещения нелесообравно ввести опирансь на рижом эсотого полужива посторов эсоторов может в посторов в постор BRUNCATE B BUILD  $\mathcal{H} = \overline{\mathcal{V}} \times \overline{\mathcal{D}}$  . Sto bedamenue cootbetctbyot концепции дельнодействии, поскольку  $\overline{\mathcal{F}}$  относится к заряду, а  $\overline{H}$  и  $\overline{\mathfrak{V}}$  - к получнодействовав на это равенство оператором 🗸 , и используи закон сохранения заряда, который формульруется в начале курса как следствие опытных фактов, можно получить / жотномение, свявывающее величины, относящиеся только к данной точке поля. Трактуя полученный результат о точки врения концепции близкодействия, ко приходим к понятию локов смещения. Однако, чтобы не вагромождать общий курс из--долиней математикой, можно необходимые преобразования выполнизь в интегральной форме. Пиркуляция 🕖 по контуру 🌊 булот равна ФН al = Ø ( o x D) a . Преобразуем ( v x D) = \$\overline{\pi} (d\vert x \overline{\pi}) = \overline{\pi} (d\vert x \overline{\pi}) = \overline{\pi} (d\vert x \overline{\pi}) | dt = \overline{\pi} d\vert | dt тле об в аба об . Обратившись к чертежу, можно с помощью простых рассуждений убедиться, что интеграл в правой часты and dN/dt, rge N - n Tok Bekropa D vepes поверхность, or-