

Black letters are mainly descriptions of patterns.

Blue letters are descriptions of polar caps and clouds.

Brown letters are the description about dust.

Red is a special note.

2025 年 1 月 17 日 (2025, Jan. 17)

荒川の B 画像は、Propontis (180w,+45)の北側が暗く写っている。この地域は雲がなくよく晴れている。反対に Alba (115W.+45)の近くはかなり明るく、対照的である。この Alba の近くは B ではなく G が画像で最も明るく、ダスティーな状態だと思われる。熊森が指摘しているように、衝の近くは火星面全体が明るくなるため、極冠は相対的に暗く記録される。もちろん暗くなっているわけではない。また、Valhalla も同じく淡くなってしまう。Mike Wölle は AEtheria (243W,+30)の暗部を記録している。細くなった姿だが 2021 年の時の様子が確認できた。この地域は、ダスティーな状態が続いていたが、元に戻りつつあるのかもしれない。Thomas Williamson は Argyre (30W,-50)を記録している。正午前なので白雲は淡い。この時期、まだ白く見えるのは雲だということだ。鶴見の画像は、表面の模様や雲の様子が非常に良くわかるよい画像だ。リム側（左）微妙な凹凸が認められるが、この位置にある Pavonis Mons (120W,+3)の雲のようだ。

In Arakawa's B image, the north side of Propontis (180W, +45) appears dark. This area is clear and cloudless. In contrast, the area near Alba (115W. +45) is quite bright, in contrast. Near Alba, G is the brightest image, not B, and it is thought to be dusty. As Kumamori points out, near opposition, the entire Martian surface becomes bright, so the polar caps are recorded relatively dark. Of course, they are not darkening. Valhalla also becomes faint. Mike Wölle records the dark part of AEtheria (243W, +30). Although it is a thin figure, we were able to confirm the state in 2021. This area has been dusty for a long time, but it may be returning to normal. Thomas Williamson records Argyre (30W, -50). It is before noon, so the white clouds are pale. At this time of year, what still looks white is clouds. The image from Tsurumi is a good image that clearly shows the surface patterns and cloud formations. There are subtle irregularities on the limb side (left), which seem to be clouds of Pavonis Mons (120W, +3) located at this position.
(by 14 observations; reported by Makoto Adachi)